

Appunti di Struttura della Materia

Edoardo Gabrielli

9 maggio 2020

Indice

1 Principi di Termodinamica	5
1.1 Lezione 1	5
1.1.1 Introduzione ed argomenti	5
1.1.2 Assunzioni della termodinamica di Boltzmann	6
1.1.3 Entropia	7
1.1.4 Potenziali termodinamici	7
1.1.5 Potenziale chimico μ	7
1.2 Lezione 2	8
1.2.1 Temperatura	8
1.2.2 Principi classici della termodinamica sotto l'ottica statistica	10
1.2.3 Utili potenziali termodinamici	12
1.2.4 Princípio variazionale e $\Omega < 0$	14
1.2.5 Capacità termica e compressibilità	15
1.3 Lezione 3	15
1.3.1 Segno delle capacità termiche	15
1.3.2 Transizioni di fase di un sistema	17
1.3.3 Conteggio degli stati Γ	22
1.4 Lezione 4	26
1.4.1 Probabilità di trovare il sistema in uno stato vs probabilità di trovarlo con una certa energia.	26
1.4.2 Passaggio al continuo per le energie del sistemino	27
1.4.3 Conteggio degli stati con particelle interagenti e non interagenti	29
1.4.4 Solido cristallino con campo magnetico	29
1.4.5 Correzione al conteggio degli stati eliminando i conteggi ripetuti.	32
1.5 Lezione 5	33
1.5.1 Contare gli stati	33
1.5.2 Distribuzione di Boltzmann	34
1.5.3 Conteggio degli stati nel passaggio al continuo	35
1.5.4 La costante di Plank nel conteggio degli stati	37
1.5.5 Calcolo della $\rho(\mathcal{E})$	38
1.5.6 Calcolo dell'energia media di singola particella	39
1.5.7 Gas ideale con particelle interagenti.	40
2 Fluttuazioni classiche	42
2.1 Lezione 6	42
2.1.1 Fluttuazioni	42
2.1.2 Fluttuazioni dipendenti ed indipendenti	46
2.1.3 Indeterminazione dell'entropia	48
2.1.4 Tempo di vita media degli stati	49
3 Statistica di Fermi-Dirac e Bose-Einstein	50
3.1 Lezione 7	50
3.1.1 Stati equiprobabili e teoria degli Ensamble	50
3.1.2 Oltre il modello di gas ideale.	51
3.1.3 Significato quantistico della approssimazione classica ed espressione completa di Ω	51
3.1.4 Sistemi fuori da approssimazione di gas ideale.	53
3.2 Lezione 8	56
3.2.1 Fluttuazioni quantistiche vs fluttuazioni termodinamiche	57
3.2.2 Spin nel calcolo della $\rho(\mathcal{E})$	57
3.2.3 Correzione al secondo ordine per l'equazione di stato dei gas ideali	58

3.2.4	Gas di Fermioni: elettroni di conduzione in un metallo	60
3.3	Lezione 9	63
3.3.1	Gas di elettroni con campo magnetico	65
3.3.2	Emissione termoionica.	67
4	Applicazioni delle statistiche FD-BE	69
4.1	Lezione 10	69
4.1.1	Effetto termoionico in presenza di un campo elettrico	69
4.1.2	Effetto fotoelettrico	70
4.1.3	Condizione sulla massa di una nana bianca per il collasso gravitazionale.	72
4.2	Lezione 11	75
4.2.1	Condensazione di Bose-Einsein	75
4.2.2	Oscillatore armonico	79
4.3	Lezione 12	81
4.3.1	Radiazione di Corpo Nero	81
4.3.2	Vibrazioni all'interno dei solidi	84
4.4	Lezione 13	88
4.4.1	Onde nei solidi.	88
4.4.2	Modello del trasporto semi-classico.	90
4.4.3	Conduzione elettrica	90
4.4.4	Conduzione termica	92
4.4.5	Calore specifico in meno di 3 dimensioni	93
5	Fluttuazioni quantistiche	94
5.1	Lezione 14	94
5.1.1	Fluttuazioni nelle statistiche quantistiche	94
5.1.2	Fluttuazioni del numero medio di particelle per un insieme di stati	95
5.1.3	Significato fisico della correzione quantistica alle fluttuazioni	95
5.1.4	Numero di celle coinvolte nelle fluttuazioni del numero di fotoni	97
5.1.5	Esempio numerico di numero di celle occupate.	98
5.1.6	Coerenza dei fotoni ed esperimento di Young	98
5.1.7	Ottenere la coerenza dalla radiazione stellare	99
5.1.8	Correlazione tra fasci di particelle: esperimento di Hanbury Brown e Twiss.	100
5.1.9	Dinamica delle fluttuazioni: Rumore Jonshon nei circuiti elettrici	100
5.2	Lezione 15	102
5.2.1	Distribuzione spettrale delle fluttuazioni	102
5.2.2	Teorema di fluttuazione-dissipazione	102
5.2.3	Applicazione del teorema Fluttuazione-dissipazione al rumore Jonshon	105
5.2.4	Rumore shot	107
5.2.5	Introduzione ai solidi.	109
6	Solidi	111
6.1	Lezione 16	111
6.1.1	Reticoli nei solidi	112
6.1.2	Prima zona di Brilloiun	113
6.1.3	Osservazione della struttura periodica del cristallo	113
6.1.4	Teorema di Bloch	114
6.2	Lezione 17	119
6.2.1	Metodo perturbativo per la struttura a bande dei solidi.	119
6.2.2	Conduzione nei metalli	123
6.2.3	Conducibilità dei materiali del gruppo 1	124
6.2.4	Velocità media dell'elettrone	124
6.3	Lezione 18	125
6.3.1	Semimetalli e Semiconduttori	125
6.3.2	Massa efficace dell'elettrone	125
6.3.3	Conduzione elettronica nel dettaglio: oscillazioni di Bloch.	126
6.3.4	Soluzione per i nuclei del reticolo	127
6.3.5	Frequenza di vibrazione di un cristallo unidimensionale	128
6.3.6	Misurare i fononi	132

7 Liquidi	133
7.1 Lezione 19: Dagli appunti di Sara	133
7.1.1 Scattering elastico	133
7.1.2 Fattore di struttura statistica.	134
7.1.3 Densità ad uno e a due particelle.	135
7.1.4 Fattore di struttura statistica come trasformata di Fourier della densità a due particelle. .	136
7.1.5 Fattore di struttura statistica per i liquidi	137
7.1.6 Fattore di struttura statistica per sistemi amorfi e cristallini	138
7.1.7 Digressione sulla FT	138
7.1.8 Cristallo poliatomico.	139
7.1.9 Fattore di struttura statistica per gas perfetto	140
7.2 Lezione 20	140
7.2.1 Hole function o funzione di correlazione totale.	140
7.2.2 Fattore di struttura statistica per un fluido poliatomico.	141
7.2.3 Caso speciale: l'acqua.	141
7.2.4 Analisi della $g(r)$ dell'Argon	142
7.2.5 Struttura dell'argon e funzione $g(r)$	143
7.2.6 Diagrammi di stato e $S(q)$	144
7.2.7 Relazione di Ornstein-Zernike	144
7.2.8 Limite asintotico di $S(K)$ nel caso di Gas perfetti	146
7.2.9 Limite asintotico di $S(K)$ nel caso di plasmi	147
7.2.10 Momenti di $g(r)$	147
7.3 Lezione 21	148
7.3.1 Collegamento tra $g(r)$ ed il potenziale tra le particelle $u(r)$	148
7.3.2 Unicità della relazione tra $g(r)$ e $u(r)$	148
7.3.3 Energia interna di un fluido monoatomico classico con potenziale a 2 corpi.	149
7.3.4 Ricerca di una relazione analitica tra $u(r)$ e $g(r)$	151
7.3.5 Potenziali $u(r)$ e $w(r)$ in un fluido di Lennard Jones.	152
7.3.6 Chiusura di Born-Green.	153
7.3.7 Funzione di correlazione diretta.	154
7.3.8 Esempi di applicazione della Chiusura di Born-Green.	154
7.3.9 Modello a sfere dure.	156
7.3.10 Modello di Lennard Jones per le sfere	159
7.3.11 Riscalamento di $S(q)$ e $g(r)$	161
7.3.12 Riassunto di HG,HS,LJ.	162
7.3.13 Fluidi quantistici: trattazione della condensazione di Bose.	162
7.3.14 Colloidi.	163
7.3.15 Repulsione a lungo raggio: cristallo di Wiegner.	164
7.3.16 Interazioni a lungo raggio ed approssimazione di Random Phase.	165
7.3.17 Cosa devo sapere all'esame?	166
7.4 Lezione 22	166
7.4.1 Estensione dinamica: funzione di Van Hove.	166
7.4.2 "Fononi" e fattore di struttura dinamico.	168
7.4.3 Approssimazione per le funzioni di struttura dinamica.	169
7.4.4 Collegamento con le funzioni di risposta del fluido	169
7.5 Lezione 23	170
7.5.1 Generalità sui fononi	170
7.5.2 Struttura del Silicio e del carburo di Silicio.	170
7.5.3 Onde longitudinali nei liquidi e nei gas	171
7.5.4 Teoria della elasticità: legge di Hooke	171
7.5.5 Funzione di risposta e teorema di fluttuazione dissipazione.	172
8 Interazione radiazione materia	174
8.1 Lezione 24	174
8.1.1 Introduzione alla interazione radiazione materia	174
8.2 Lezione 25	179
8.2.1 Approssimazione di onda rotante	179
8.2.2 Trattamento non perturbativo della interazione radiazione materia	180
8.2.3 Interazione radiazione materia collegata alla termodinamica	183
8.2.4 Applicazione dell'interazione radiazione materia: Laser	185
8.3 Lezione 26	186

8.3.1	Maser	188
8.3.2	Trattazione completa della equazione di Rate nella interazione radiazione-materia	193
8.4	Lezione 27	196

Capitolo 1

Principi di Termodinamica

1.1 Lezione 1

17-02-2020

1.1.1 Introduzione ed argomenti

Informazioni sul professore Professore: Alessandro Tredicucci. Ricevimenti sotto richiesta Mail (tipicamente il prof è in ufficio nel pomeriggio), ufficio 33 al primo piano.

Informazioni sul corso Il corso spiega proprietà macroscopiche della materia in funzione di proprietà microscopiche. Il nome adatto sarebbe "stati della materia", visto il forte legame del corso con le nozioni di meccanica quantistica basilari.

Parleremo di gas perfetti e li useremo per modellizzare proprietà di sistemi fisici più complessi.

Le basi che acquisiremo con i gas perfetti ci saranno poco utili nello studio dei liquidi, quest'ultimo richiederà un altro approccio (e verrà trattata meno).

Struttura del corso

- Gas perfetti \Rightarrow gas reali \Rightarrow Conducibilità termica.
- Solidi.
- Liquidi.
- Interazione Radiazione-Materia.
- Laser.

Libri di testo Il libro di testo scelto è il *David Goldstein: State Of Matter*, contiene tutti gli argomenti trattati nel corso.

In alternativa c'è il *Pathria: Statistical Mechanics* oppure *Rimondo: Lezioni di struttura della materia* (attenzione agli erroretti nel testo). Dall'ultimo si prende la parte di Interazione Radiazione-Materia.

La parte dei solidi viene presa dall' *Ashcroft-Mermin: Solid State Physics* e per approfondire quest'ultima c'è il *Massani Crassano: Fisica dello stato solido* avente molte nozioni di Teoria dei gruppi.

Per la parte dei Liquidi: *Marshay e Tosy??* (specifico per Liquidi), si trovano comunque le dispense della prof. Tozzini su e-learning.

In ogni caso tenere d'occhio il registro: il prof mette le "Reference" di ogni lezione in modo preciso.

E possibile sostituire una parte dell'esame con un seminario: ti prepari un argomento (es. struttura a bande del grafene) e poi lo discuti all'esame.

Esami Le sessioni sono piazzate a fine maggio, giugno, luglio, settembre, ottobre (ti iscrivi e puoi farlo fino a natale), gennaio e febbraio.

La modalità di esame è: nella data prestabilità (su valutami) inizia l'appello che dura una settimana o dieci giorni.

Al momento dell'iscrizione è necessario scrivere nelle note la data (incluso mattina o pomeriggio) in cui vorremmo fare l'esame, se ti scordi di scrivere nella nota ripeti l'iscrizione. Se la richiesta non è soddisfacente si va in ordine di iscrizione, la lista degli iscritti arriverà per E-mail. In caso di imprevisti è necessario accordarsi con i colleghi per i cambi. L'esame può essere ripetuto a raffica, senza pregiudizi.

L'esame è un orale di un'ora: Si parla di due argomenti "ortogonali" del corso (una domanda può essere sostituita dal seminario usando Slide, ogni slide può essere madre di domande atroci). È richiesta la capacità di applicare quanto visto a lezione e il significato fisico dei risultati ottenuti a lezione, non le rigorose dimostrazioni. Può capitare che vengano chiesti argomenti non visti al corso ma ottenibili ragionando su cose affrontate.

"L'esame è una discussione amichevole di fisica tra fisici :)" Cit. A. Tredicucci

Che succede se non ricordo un argomento dei due chiesti in sede di esame? Si cambia domanda e si parte un voto massimo ribassato: 24-25.

È fortemente consigliato dare prima Meccanica Quantistica di Struttura della materia per avere una migliore comprensione degli argomenti trattati ed una maggiore sicurezza in sede di esame.

Come bocciare l'esame? Non sapere le distribuzioni statistiche: Boltzmann, Fermi-Dirac, Bose-Einstein con relativi disegni (non fare studio di funzione all'esame per il disegno, va saputo e basta).

1.1.2 Assunzioni della termodinamica di Boltzmann

Come introdotto sopra uno degli scopi del corso è quello di collegare il mondo macroscopico a quello microscopico, per far questo è necessario riprendere i concetti principali di Termodinamica Statistica.¹

Riallacciamoci subito ai concetti di Meccanica Quantistica: supponiamo di avere un sistema con N particelle, possiamo calcolare gli stati di queste particelle passando dalla Hamiltoniana di ognuna di loro.

Ottenuto il set di stati possiamo dire che il nostro sistema si troverà sicuramente in uno di questi. Ma come mettiamo in relazione questi stati con la struttura macroscopica della materia?

Esempio: Particelle libere nella scatola Prendiamo una scatola di lato L contenente N particelle non interagente.

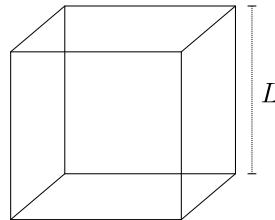


Figura 1.1: Scatola di lato L

Ogni particella avrà energia:

$$\epsilon_q^{(i)} = \frac{p_{(i)}^2}{2m} = \frac{\hbar^2 q_{(i)}^2}{2m} \quad (\text{con } i = 1 \dots N \text{ e } q^2 = q_x^2 + q_y^2 + q_z^2). \quad (1.1.1)$$

Prendiamo delle condizioni al contorno periodiche per la funzione d'onda:

$$e^{iq_x(x+l)} = e^{q_x x} \implies e^{iq_x L} = 1. \quad (1.1.2)$$

Quindi $q_x = (2\pi/L)l_x$, $l_x = 0, 1, \dots, N$. Quindi dato il sistema di N particelle di energia totale E avremo un numero estremamente elevato di combinazioni di stati quantistici che possono avere una tale energia:

$$E = \sum_{n=1}^N \epsilon_q^{(i)}. \quad (1.1.3)$$

Il nostro obiettivo è scrivere l'Hamiltoniana con i seguenti criteri:

- Particelle non interagenti.
- Sistema in grado di passare da uno stato ad un altro ².

¹Tale campo è quello di Boltzmann e del suo allievo, entrambi si sono suicidati dopo la fama.

²ad esempio interagendo con le pareti del contenitore o assumendo che gli stati non siano autostati perfetti

Supponiamo che il sistema sia inizialmente isolato ad una certa energia E e volume $V = L^3$, ci chiediamo quale sia lo stato microscopico in cui si trova.

In linea di principio non è possibile colmare questo dubbio: lo stato dipenderà dall'evoluzione temporale del materiale e questa non può sempre esser nota.

Per poter caratterizzare meglio la situazione ci servono delle ipotesi:

- Se aspettiamo un tempo sufficientemente lungo le condizioni iniziali sono irrilevanti (perdita di memoria del sistema o equilibrio termodinamico).
- Se il sistema ha raggiunto l'equilibrio tutti i microstati sono equiprobabili.

Apparente contraddizione Con le due ipotesi sopra sembrerebbe che lo stato in cui tutta l'energia E sta in una particella sia equiprobabile allo stato in cui tutte le particelle hanno la stessa energia.

La probabilità di ottenere uno dei due casi è effettivamente la stessa, tuttavia il numero dei microstati in cui ogni particella ha una energia di circa E/N è molto maggiore del numero dei microstati in cui una particella ha tutta l'energia.

Cerchiamo di costruire un metodo per trovare le configurazioni "più probabili" (più popolate), queste ci consentiranno di trovare le proprietà macroscopiche del materiale. Ci serve, in fin dei conti, solo un metodo per contare.

1.1.3 Entropia

Boltzmann introduce il concetto di entropia a partire dal numero di microstati Γ per un sistema (noti E, N, V):

Definizione 1.1: Entropia

$$S = k \cdot \ln \Gamma. \quad (1.1.4)$$

con $k = 1.38 \cdot 10^{-23} J \cdot K^{-1}$ costante di Boltzmann.

Visto che Γ dipende da V e N possiamo quindi scrivere che $S = S(V, N)$.

Per queste definizioni è necessario l'equilibrio, altrimenti Γ sarebbe solo un sottoinsieme degli stati possibili dipendente dalla evoluzione temporale del sistema.

Al crescere dell'energia E cresce anche S : se aumento l'energia ho più modi di distribuire l'energia all'interno degli stati quantici.

Γ è una funzione monotona nell'energia $\implies S$ è monotona nell'energia.

Possiamo quindi scrivere $S = S(V, E, N)$, oppure invertire la relazione (vista la monotonia in E) per esprimere $E = E(S, V, N)$.

Se l'energia è finita possiamo farne una variazione infinitesima ed ottenere gli importanti potenziali termodinamici.

1.1.4 Potenziali termodinamici

$$dE = \left. \frac{dE}{dS} \right|_{V,N} ds + \left. \frac{dE}{dV} \right|_{S,N} dV + \left. \frac{dE}{dN} \right|_{S,V} dN. \quad (1.1.5)$$

$$\left. \frac{dE}{dS} \right|_{V,N} = T \quad \left. \frac{dE}{dN} \right|_{S,V} = \mu \quad -\left. \frac{dE}{dV} \right|_{S,N} = P \quad (1.1.6)$$

Queste relazioni sono all'equilibrio (a meno che non venga specificata una perturbazione simile al campo elettrico, in cui troveremo comunque soluzioni stazionarie).

1.1.5 Potenziale chimico μ

Definizione 1.2: Potenziale chimico

Il potenziale chimico è la variazione dell'energia del sistema all'aumentare del numero di particelle.

Tale quantità è generalmente negativa: è la variazione di energia a *Volume ed Entropia* costante, se l'entropia è costante allora resta costante anche il numero totale di configurazioni possibili. Per mantenere costante quest'ultima devo diminuire necessariamente l'energia, da cui il fatto che esso sia negativo.³

1.2 Lezione 2

19-02-2020

Nella scorsa lezione abbiamo introdotto i *sistemi all'equilibrio* (con le relative due ipotesi di lavoro), l'entropia ed i potenziali termodinamici.

Concentriamoci adesso su una delle equazioni dei potenziali termodinamici: quella della temperatura.

1.2.1 Temperatura

Abbiamo visto nella scorsa lezione che

$$T = \left. \frac{\partial E}{\partial S} \right|_{V,N}. \quad (1.2.1)$$

Cerchiamo di capire il significato fisico della quantità a destra nella equazione.

La temperatura ci permette di valutare la possibilità che un corpo scambi energia con altri sistemi.

Prendiamo due sistemi isolati:

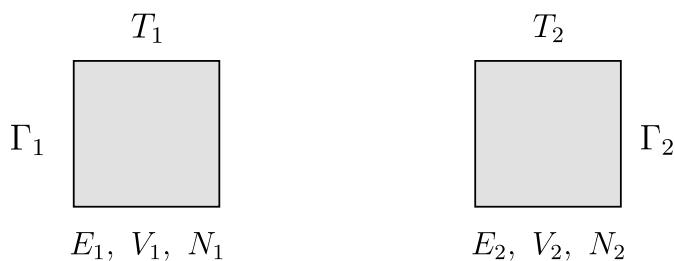


Figura 1.2: Due sistemi isolati

Dove Γ_i è il numero di configurazioni possibili (microstati) di ciascun sistema.

Il numero totale di configurazioni possibili quando i due corpi sono staccati sarà (semplici regole di probabilità):

$$\Gamma_T = \Gamma_1 \cdot \Gamma_2. \quad (1.2.2)$$

L'energia totale invece:

$$E_T = E_1 + E_2. \quad (1.2.3)$$

Mettiamo adesso a contatto i due sistemi: la temperatura iniziale dei due sistemi sarà indice del flusso di energia che scorre tra questi ultimi. Ad esempio se non c'è flusso di energia se le due temperature sono le stesse.



Se $T_1 = T_2 \implies$ nessuno scambio di energia.

Ipotizziamo che dopo un tempo t stacchiamo nuovamente i corpi, vogliamo vedere cosa avviene a Γ_T dopo la separazione una volta raggiunto un nuovo equilibrio. Per generalità diciamo che alla fine del processo tutte le variabili di stato elencate in Figura 2 sono primate (esempio: T').

Prendiamo ad esempio l'energia finale dei due sistemi: E'_1, E'_2 , entrambe avranno una certa probabilità di esistere quando i sistemi sono nuovamente staccati. Tale probabilità sarà proporzionale al numero di microstati che esistono con tali energie per ciascun sistema: Γ'_1, Γ'_2 .

³Può essere positivo quando il sistema non può diminuire la sua energia (fermioni a bassa temperatura, grazie al principio di esclusione di Pauli).

Quindi la probabilità di trovare il primo sistema con l'energia E'_1 ed il secondo con l'energia E'_2 sarà proporzionale a $\Gamma'_1 \cdot \Gamma'_2$.

Quando separo i due sistemi l'energie più probabili sono quelle che massimizzano il prodotto tra i microstati corrispettivi: $\Gamma'_1 \cdot \Gamma'_2$.

L'entropia del sistema sarà allora:

$$S' = k \ln \Gamma'_1 \cdot \Gamma'_2. \quad (1.2.4)$$

O in alternativa:

$$S' = S'_1 + S'_2. \quad (1.2.5)$$

Come conseguenza della prima equazione l'entropia dopo la separazione sarà la massima possibile!

Supponiamo che vi sia una differenza di energia tra istante finale ed istante iniziale per ogni sistema, possiamo esprimere come:

$$\delta E_1 = E'_1 - E_1 = T_1 \delta S_1 \quad (1.2.6)$$

$$\delta E_2 = E'_2 - E_2 = T_2 \delta S_2. \quad (1.2.7)$$

L'ultima uguaglianza deriva dal fatto che possiamo considerare variazioni infinitesime e applicare la prima equazione di questa sezione.

Essendo tutto isolato dall'esterno si ha anche che:

$$\delta(E_1 + E_2) = 0 \implies \delta E_1 = -\delta E_2. \quad (1.2.8)$$

E sostituendo con quanto ottenuto sopra:

$$T_1 \delta S_1 + T_2 \delta S_2 = 0. \quad (1.2.9)$$

Cerchiamo adesso la configurazione in cui non c'è stato flusso di energia durante il contatto: tale configurazione sarà quella per cui l'entropia prima del contatto era già su un massimo. Di conseguenza in questa situazione:

$$\delta S = \delta S_1 + \delta S_2 = 0. \quad (1.2.10)$$

Di conseguenza non vi è flusso di energia proprio quando le temperature dei due corpi erano inizialmente le stesse:

$$T_1 = T_2. \quad (1.2.11)$$

Allo stesso modo possiamo imporre $\delta S \geq 0$ e vedere che in tal caso δE_i sarà positivo per un corpo e negativo per l'altro e quindi dedurre una disegualianza tra le due temperature iniziali.

Nota:

Potremmo fare gli stessi ragionamenti

- per la pressione: prendiamo due sistemi isolati e li mettiamo a contatto, adesso questi due potranno scambiare volume.
- per il potenziale chimico μ : prendiamo due sistemi isolati e mettiamoli a contatto, apriamo poli tra le membrane per permettere lo scambio di sole particelle.

Se fossimo in grado di calcolare il Γ saremmo in grado di calcolare $E(S)$, di conseguenza potremmo sapere tutto del nostro sistema, infatti:

$$T(S, V, N) = \left. \frac{\partial E}{\partial S} \right|_{V, N}. \quad (1.2.12)$$

$$-P(S, V, N) = \left. \frac{\partial E}{\partial V} \right|_{S, N}. \quad (1.2.13)$$

Dalla prima possiamo ricavare $S(T)$ ed inserirla nella seconda ottenendo $P(T, V, N)$. Nel caso dei gas perfetti si ottiene proprio l'equazione di stato $P \cdot V = nRT$.

Il metodo esposto, per quanto ragionevole, non è affatto pratico. Tuttavia ci dà molte informazioni su come procedere operativamente in varie situazioni, ad esempio se abbiamo il numero di particelle ci bastano due variabili per descrivere il sistema (ad esempio V e T).

Indeterminazione dell'energia Nel ragionamenti per mostrare che la temperatura si comporta effettivamente come ci aspettiamo ci siamo persi qualche passaggio.

Siamo partiti da due sistemi all'equilibrio con ciascuno le sue variabili di stato, anche solo considerando $T_1 = T_2$ (quindi mettendoli a contatto anche dal punto di vista macroscopico non succede niente) dopo "l'interazione" ci siamo persi la variabile di stato energia: non sarà più unicamente determinata per i due corpi ma avrà una distribuzione (che massimizza il prodotto $\Gamma_1 \cdot \Gamma_2$), quindi qualcosa è cambiato!

Siamo quindi passati da energie ben definite e fissate a quelle più probabili: abbiamo introdotto una indeterminazione.

Fortunatamente per sistemi macroscopici la configurazione che massimizza l'entropia è più probabile di tutte le altre configurazioni messe insieme, questo giustifica il nostro ragionamento ed il fatto che consideriamo le energie finali unicamente definite.

In realtà abbiamo indeterminazione anche nell'energia di partenza, questa non viene dal nulla: è stata passata ai corpi in qualche istante molto precedente a quello considerato. Quindi anche le energie iniziali non sono in realtà semplici numeri ma distribuzioni, proprio come le energie finali.

Abbiamo inoltre una ulteriore indeterminazione nel conto del Γ : il fatto che il nostro sistema non ha nemmeno una energia ben definita per via della meccanica quantistica.

Abbiamo dato come necessità che il nostro sistema possa passare da uno stato ad un altro, anche se le particelle non interagiscono, allora il nostro microstato quantistico del sistema ha un tempo di vita media τ , quindi per il principio di indeterminazione:

$$\delta E \gtrsim \frac{\hbar}{\tau}. \quad (1.2.14)$$

Anche l'energia stessa avrà quindi una indeterminazione aggiuntiva dovuta alla meccanica quantistica, questo comporta un problema nel calcolo di Γ . Fortunatamente le incertezze introdotte dalla meccanica quantistica nei conti termodinamici non contano molto grazie alla definizione di entropia:

$$S = k \ln \Gamma. \quad (1.2.15)$$

Il numero di configurazioni entra con un logaritmo, sbagliando di un'ordine di grandezza su Γ sbaglio di un fattore misero il conto dell'entropia.

C'è un altro modo per aggirare il problema dell'indeterminazione dell'energia (utile perché maggiormente applicabile a sistemi non isolati⁴). Sarà utile a questo scopo la funzione

$$\rho_E = \frac{d\Gamma}{dE}. \quad (1.2.16)$$

Ovvero la densità di stati in energia, piuttosto che Γ . La funzione ρ_E ci dice quanti stati ci sono per unità di energia.

Nota:

Stiamo implicitamente assumendo che l'entropia S non sia nulla: in tal caso avremmo un solo stato accessibile al sistema, il sistema si trova necessariamente nello stato fondamentale. Analogamente se il sistema ha temperatura nulla, in tal caso il sistema non può cedere energia al mondo esterno, quindi è necessariamente nel fondamentale.

Torniamo ai nostri due oggetti di temperatura diversa, il sistema è un genere fuori equilibrio globalmente ma possiamo considerarlo composto (localmente) a tanti piccoli sistemi che sono localmente all'equilibrio. Per questi sistemi locali sono ben definiti i concetti di entropia, temperatura, ecc...

Nota:

Il concetto di equilibrio non è una configurazione fissa e immutabile: il sistema, raggiunto l'equilibrio, sarà soggetto a fluttuazioni attorno ad una configurazione media. Il concetto di equilibrio è quindi un concetto dinamico.

1.2.2 Principi classici della termodinamica sotto l'ottica statistica

Vediamo adesso il rapporto tra gli argomenti visti ed i principi classici della termodinamica.

⁴tratteremo in genere sistemi che sono all'equilibrio termico con il mondo che li circonda

Principio 1 La variazione di energia è data dal calore scambiato dal sistema più il lavoro fatto dal sistema.

$$dE = dQ + dL. \quad (1.2.17)$$

Affrontiamo adesso una *Trasformazione adiabatica*. Prendiamo il classico esempio del pistone:

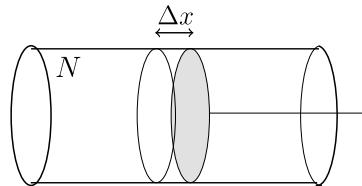


Figura 1.3: Cilindro con pistone

Supponiamo di spostare il pistone del tratto infinitesimo Δx , questo richiede una forza F . Il lavoro fatto sul sistema sarà

$$dL = F\Delta x. \quad (1.2.18)$$

d'altra parte la pressione è definita da

$$P = \frac{F}{A}. \quad (1.2.19)$$

Quindi

$$dL = P(A\Delta x) = -PdV. \quad (1.2.20)$$

Se il sistema è rimasto isolato per tutta la durata della spinta del pistone si ha che $dQ = 0$, quindi:

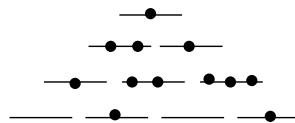
$$\left. \frac{dE}{dV} \right|_Q = -P. \quad (1.2.21)$$

Confrontandolo con il differenziale dell'energia:

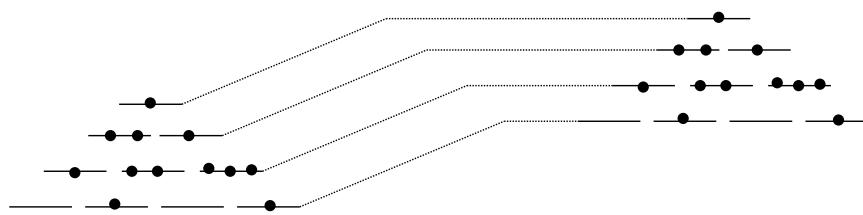
$$dE = TdS - PdV + \mu dN. \quad (1.2.22)$$

Sembrerebbe che una trasformazione adiabatica sia una trasformazione isoentropica⁵. Diamone una interpretazione statistica.

Prendiamo un sistema che si trova in un macrostato con energia E, entropia S, N, V ecc... e scriviamo i livelli energetici delle sue singole molecole, ad esempio:



Se facciamo la trasformazione adiabatica molto lentamente quello che facciamo è semplicemente spostare i livelli verso l'alto (aumentiamo l'energia di ogni singolo livello), senza modificarne la struttura.



⁵ dN non varia perchè ipotizziamo che il cilindro non abbia perdite di particelle dalle pareti

Quindi il numero di livelli ed il numero di configurazioni possibile resta lo stesso, da cui la conservazione dell'entropia iniziale.

Vediamo adesso il processo speculare: una trasformazione con il *solo scambio di calore*. Non essendoci lavoro sul sistema si ha, dal primo principio:

$$dE = dQ = TdS. \quad (1.2.23)$$

Principio 2 Il sistema fuori equilibrio termodinamico tende ad evolvere verso una configurazione che massimizza l'entropia.

Principio 3 Tutti i corpi a temperatura uguale zero hanno entropia nulla.

Nota:

Temperatura nulla significa che il nostro sistema non è in grado di cedere energia ad un altro sistema, quindi il sistema si trova nello stato fondamentale (minima energia) e per definizione in questo stato l'entropia è nulla. Ma entropia nulla significa che $\Gamma = 1$, questo vuol dire che lo stato fondamentale non può essere degenero.

Estensione del concetto di variabili termodinamiche Partiamo da un sistema con un numero di particelle fissato, l'energia diventa una semplice funzione di S e V

$$dE = TdS - PdV. \quad (1.2.24)$$

Nota:

Nella equazione precedente abbiamo due termini accoppiati a destra: la temperatura è accoppiata con l'entropia e la pressione con il volume.

Le grandezze così accoppiate come quelle sopra sono dette in termodinamica *Grandezze Coniugate* e tipicamente sono una estensiva ed una intensiva.

- Grandezza estensiva: raddoppiando le dimensioni del sistema raddoppia anche la grandezza (Volume, Entropia).
- Grandezza intensiva: Grandezze che non ci dicono nulla sulla dimensione del sistema (Temperatura, Pressione).

Se riusciamo a scrivere $E(S, V, N)$ abbiamo risolto il problema termodinamico, (S, V, N) sono dette in generale le variabili proprie del sistema. Nel nostro caso ci bastano (S, V) perché abbiamo fissato il numero di particelle. Potremmo dire lo stesso con (T, V)? No, non sono sufficienti, non hanno abbastanza informazioni.

Abbiamo allora un problema sperimentale: l'entropia non è facilmente misurabile, dobbiamo definire l'energia a partire da oggetti che possano essere misurati con semplicità. Sulla base di questo problema nascono gli altri potenziali termodinamici.

1.2.3 Utili potenziali termodinamici

Energia libera di Halmotz

Definizione 2.1: Energia libera di Halmotz

$$F = E - TS. \quad (1.2.25)$$

Differenziando questa quantità si ottiene:

$$dF = -SdT - PdV. \quad (1.2.26)$$

Quindi $F = F(T, V)$ e si ricava facilmente che:

$$F(T, V) \implies \begin{cases} S = -\frac{\partial F}{\partial T}|_V \\ P = -\frac{\partial F}{\partial V}|_T \end{cases}. \quad (1.2.27)$$

Questa è molto utile per studiare sistemi non isolati e mantenuti ad esempio a temperatura T .

Si può inoltre verificare che

$$\delta F|_T = -P \delta V|_T = \delta L. \quad (1.2.28)$$

F ci toglie il problema di trovare l'entropia del sistema e capire come è legata all'energia (che è complicato). Sfortunatamente con F ci perdiamo la connessione con il numero di microstati, quindi questa legge è utile al livello macroscopico ma è complicato poi trarne conclusioni a livello microscopico.

Energia libera di Gibbs

Definizione 2.2: Energia libera di Gibbs

$$\phi = F + PV. \quad (1.2.29)$$

$$d\phi = -SdT + VdP. \quad (1.2.30)$$

Quindi si ricavano le relazioni:

$$S = -\frac{\partial \phi}{\partial T}\Big|_P \quad (1.2.31)$$

$$V = \frac{\partial \phi}{\partial P}\Big|_T. \quad (1.2.32)$$

Questa è utile se si va a studiare l'equilibrio tra fasi diverse (esempio: evaporazione di un liquido: Avremo curve caratteristiche in pressione quando andiamo ad imporre che il ϕ del liquido sia uguale al ϕ del gas).

Entalpia

Definizione 2.3: Entalpia

$$W = \phi + TS. \quad (1.2.33)$$

$$dW = TdS + VdP. \quad (1.2.34)$$

Quindi si hanno le relazioni:

$$T = \frac{\partial W}{\partial S}\Big|_P \quad (1.2.35)$$

$$V = \frac{\partial W}{\partial P}\Big|_S. \quad (1.2.36)$$

e si ha anche:

$$\delta W|_P = T \delta S|_P = \delta Q|_P. \quad (1.2.37)$$

In questa abbiamo uno scambio di calore a pressione costante, è nota come funzione del calore.

Relazioni di Maxwell Facendo le derivate incrociate delle variabili termodinamiche e sfruttando le definizioni dei potenziali è possibile ricavare delle utili relazioni:

$$\frac{\partial P}{\partial T}\Big|_V = \frac{\partial}{\partial T} \left(-\frac{\partial F}{\partial V}\Big|_T \right)\Big|_V = -\frac{\partial}{\partial V} \left(\frac{\partial F}{\partial T}\Big|_V \right)\Big|_T = -\frac{\partial S}{\partial V}\Big|_T. \quad (1.2.38)$$

E in questo modo possiamo trovare delle utili relazioni dette *Relazioni di Maxwell*. Effettuando una *Trasformazione di scala* (vedi Goldstein) si conclude che:

Fatto 2.1: Differenziale del potenziale chimico

$$d\mu = -\frac{S}{N}dT + \frac{V}{N}dP. \quad (1.2.39)$$

Quindi abbiamo che:

$$\phi(P, T) = \mu N. \quad (1.2.40)$$

e possiamo concludere un'altra importante relazione tra i potenziali termodinamici:

$$\delta E|_{S,V} = \delta F|_{T,V} = \delta \phi|_{T,P} = \delta W|_{S,P}. \quad (1.2.41)$$

Potenziale di Landau**Definizione 2.4: Potenziale di Landau**

$$\Omega = F - \mu N. \quad (1.2.42)$$

$$d\Omega = -SdT - PdV - Nd\mu. \quad (1.2.43)$$

Si dimostra anche che $\Omega = -PV$ e che:

$$\delta\Omega|_{T,V,\mu} = \delta E|_{S,V,N} = \dots \quad (1.2.44)$$

Rivediamo adesso il nostro principio variazionale e la nostra posizione di equilibrio studiando un caso specifico:

1.2.4 Principio variazionale e $\Omega < 0$

Consideriamo un sistema immerso in un bagno termico⁶ mantenuto a temperatura T costante.

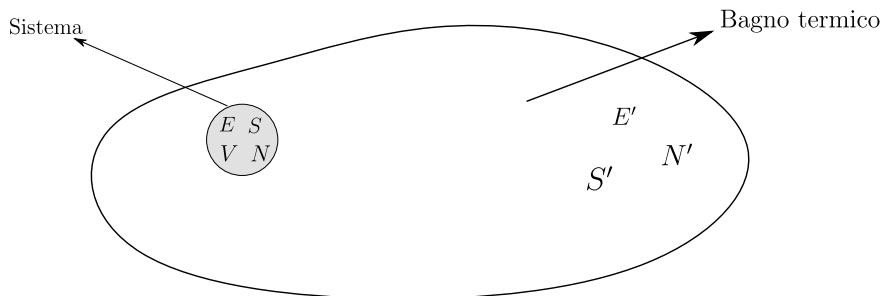


Figura 1.4: Bagno termico

Per il bagno termico possiamo scrivere che:

$$dE' = TdS'. \quad (1.2.45)$$

Sappiamo inoltre che il tutto è isolato, quindi:

$$\delta(E + E') = 0 \implies \delta E + \delta E' = 0. \quad (1.2.46)$$

Per quanto visto sopra abbiamo:

$$\delta E + T\delta S' = 0. \quad (1.2.47)$$

quindi

$$\delta S' = -\frac{\delta E}{T}. \quad (1.2.48)$$

Il nostro sistema inizialmente era fuori equilibrio (tutto: sistemino + bagno termico) allora avremo che $\delta S \geq 0$:

$$\delta S + \delta S' \geq 0. \quad (1.2.49)$$

⁶un sistema con caratteristiche tali da rimanere imperturbato a livello energetico dal contatto con il sistema immerso al suo interno

E sostituendo l'equazione ricavata prima:

$$T\delta S - \delta E \geq 0 \implies \delta(E - TS) \leq 0. \quad (1.2.50)$$

Ma $E - TS = F$, quindi abbiamo che:

$$\delta F \leq 0. \quad (1.2.51)$$

Quindi per un sistema fuori equilibrio immerso in un bagno termico la condizione di equilibrio è quella che minimizza l'energia libera di Halmotz. Nel caso in cui può variare anche N si avrebbe più in generale che:

$$\Omega = F - \mu N \implies \delta\Omega \leq 0. \quad (1.2.52)$$

1.2.5 Capacità termica e compressibilità

Si arriva alla capacità termica ed alla compressibilità a partire dalle derivate seconde di alcuni potenziali termodinamici:

$$C_V = T \cdot \left. \frac{\partial S}{\partial T} \right|_V = \left. \frac{\partial E}{\partial T} \right|_V = -T \left. \frac{\partial^2 F}{\partial T^2} \right|_V. \quad (1.2.53)$$

$$C_p = T \left. \frac{\partial S}{\partial T} \right|_P = \left. \frac{\partial W}{\partial T} \right|_P = -T \left. \frac{\partial^2 \phi}{\partial T^2} \right|_P. \quad (1.2.54)$$

Analogamente per la compressibilità isoterma o adiabatica:

$$k_T = -\frac{1}{V} \left. \frac{\partial V}{\partial P} \right|_T = -\frac{1}{V} \left. \frac{\partial^2 \phi}{\partial P^2} \right|_T. \quad (1.2.55)$$

$$k_S = -\frac{1}{V} \left. \frac{\partial V}{\partial P} \right|_S = \left[V \cdot \left. \frac{\partial^2 E}{\partial V^2} \right|_S \right]^{-1}. \quad (1.2.56)$$

Questi sono importanti dal punto di vista pratico: la capacità termica e la compressibilità sono cose che si misurano molto bene.

1.3 Lezione 3

21-02-2020

Le grandezze introdotte a fine della scorsa lezione non sono tutte indipendenti tra loro, ci sono delle relazioni che si saranno utili:

$$\frac{C_V}{T} = \left. \frac{\partial S}{\partial T} \right|_V = \left. \frac{\partial S}{\partial P} \right|_T \left(\frac{\partial P}{\partial T} \right)_V + \left. \frac{\partial S}{\partial T} \right|_P. \quad (1.3.1)$$

Quindi usando la relazione di Maxwell

$$\left. \frac{\partial S}{\partial P} \right|_T = -\left. \frac{\partial V}{\partial T} \right|_P \quad (1.3.2)$$

Possiamo arrivare alla relazione:

$$\frac{C_P - C_V}{T} = \left. \frac{\partial V}{\partial T} \right|_P \left. \frac{\partial P}{\partial T} \right|_V. \quad (1.3.3)$$

Questa relazione può essere riscritta in anche altri termini considerando la permutazione ciclica delle derivate:

$$\left. \frac{\partial V}{\partial T} \right|_P \left. \frac{\partial T}{\partial P} \right|_V \left. \frac{\partial P}{\partial V} \right|_T = -1. \quad (1.3.4)$$

Per esempio possiamo eliminare una delle variabili per scrivere alcune relazioni che mettono in corrispondenza i calori specifici con la compressibilità:

$$C_P - C_V = TVk_T \left[\left. \frac{\partial P}{\partial T} \right|_V \right]^2 = \frac{T}{V k_T} \left[\left. \frac{\partial V}{\partial T} \right|_P \right]^2. \quad (1.3.5)$$

1.3.1 Segno delle capacità termiche

La capacità termica è una quantità sempre positiva. Dal punto di vista intuitivo risulta naturale: se aumenta la temperatura di un oggetto sto aumentando l'entropia e di conseguenza anche l'energia⁷.

È comunque possibile dimostrarlo a partire dalle condizioni di equilibrio che abbiamo trovato.

⁷Nella definizione abbiamo la variazione di energia.

Dimostrare che la capacità termica e la compressibilità sono sempre positive Consideriamo il seguente sistema:

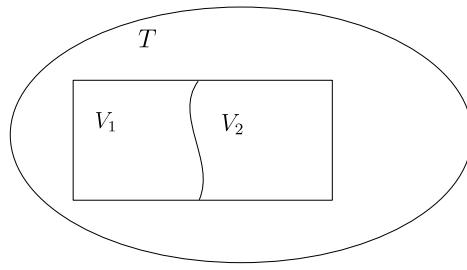


Figura 1.5: Sistema di due volumi divisi da una membrana immersi in un bagno termico.

Il sistema è costituito da un gas diviso tra due volumi da una membrana libera di muoversi, il tutto è immerso in un bagno termico a temperatura T .

Cerchiamo la condizione di equilibrio del sistema. Abbiam visto che, non essendo il sistema isolato, la funzione da utilizzare è l'energia libera F . La condizione di equilibrio sarà data dal fatto che l'energia libera deve essere in un minimo⁸.

Visto le caratteristiche del sistema la variazione di volume totale sarà per ogni istante nulla:

$$dV_1 + dV_2 = 0. \quad (1.3.6)$$

Cerchiamo adesso la derivata dell'energia libera totale rispetto a V_1 :

$$\frac{\partial F}{\partial V_1} = \frac{\partial (F_1 + F_2)}{\partial V_1} = \frac{\partial F_1}{\partial V_1} - \frac{\partial F_2}{\partial V_2} = P_1 - P_2. \quad (1.3.7)$$

Essendo all'equilibrio la quantità che stiamo calcolando deve essere nulla:

$$P_1 = P_2. \quad (1.3.8)$$

Avendo imposto che sia un minimo la derivata seconda deve essere positiva:

$$\frac{\partial^2 F}{\partial V_1^2} = \frac{\partial}{\partial V_1} (P_2 - P_1) = -\frac{\partial P_1}{\partial V_1} - \frac{\partial P_2}{\partial V_2} > 0. \quad (1.3.9)$$

Visto che $\frac{\partial P}{\partial V} = -VK_T$ (definizione) si ha:

$$\frac{1}{K_{T_1}V_1} + \frac{1}{k_{T_2}V_2} > 0. \quad (1.3.10)$$

Se il gas nei due setti è lo stesso allora abbiamo anche che $k_{T_1} = k_{T_2}$

$$k_T > 0. \quad (1.3.11)$$

Quindi abbiamo ottenuto una proprietà generale: *La compressibilità è sempre positiva*.

Nota:

Se $k_T < 0$ ci troveremmo in una buffa situazione, avremmo che è verificata la disequazione:

$$\left. \frac{\partial V}{\partial P} \right|_T < 0 \quad \text{Con } k_T \text{ negativa.} \quad (1.3.12)$$

Quindi il volume aumenterebbe all'aumentare della pressione⁹, non si raggiungerebbe mai un equilibrio perchè il sistema andrebbe ad esplodere occupando tutto l'universo.

⁸Questo deve essere vero per tutte le variabili da cui dipende l'energia libera

Possiamo ripetere quanto fatto con k_T per dimostrare che anche la capacità termica deve essere positiva, infatti basta prendere un sistema isolato diviso in due parti

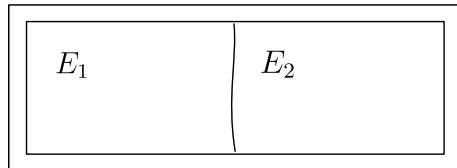


Figura 1.6: Sistema a due setti isolato termodinamicamente.

Sfruttiamo questa volta l'entropia:

$$\frac{\partial S}{\partial E_1} = \frac{1}{T_1} - \frac{1}{T_2}. \quad (1.3.13)$$

Per la conservazione dell'energia del sistema si ha:

$$dE_1 + dE_2 = 0. \quad (1.3.14)$$

Imponendo l'equilibrio si ha che S è sicuramente in un massimo, quindi facendo passaggi analoghi a sopra si troverebbe banalmente che è necessario $T_1 = T_2$.

Se ci concentriamo sulla derivata seconda di S rispetto ad una delle due energie invece si ha:

$$\frac{\partial}{\partial E_1} \left(\frac{1}{T_1} \right) + \frac{\partial}{\partial E_2} \left(\frac{1}{T_2} \right) = -\frac{1}{T_1^2} \frac{\partial T_1}{\partial E_1} - \frac{1}{T_2^2} \frac{\partial T_2}{\partial E_2} = -\frac{1}{C_{V_1} T_1^2} - \frac{1}{C_{V_2} T_2^2} \leq 0. \quad (1.3.15)$$

L'ultima diseguaglianza è dovuta al fatto che S è in un massimo. Se imponiamo che nei due setti vi sia la stessa sostanza allora si conclude anche qui:

$$C_V > 0. \quad (1.3.16)$$

Notiamo che se C_V è positivo a maggior ragione C_P è maggiore di zero per via delle relazioni che li legano trovate ad inizio lezione.

1.3.2 Transizioni di fase di un sistema

Prendiamo un generale diagramma di fase di un materiale: un Plot (P,T).

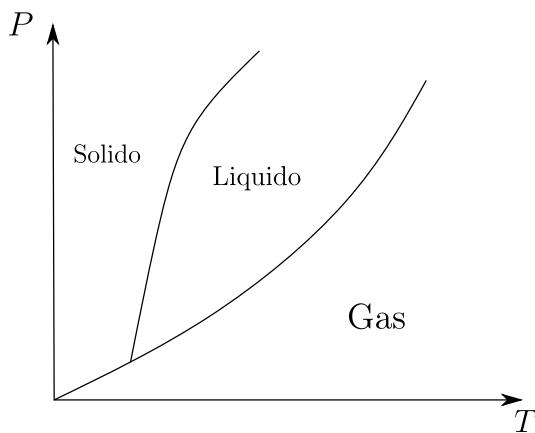


Figura 1.7: Diagramma di fase generico

Le linee che separano le fasi ci indicano zone in cui due fasi sono in equilibrio tra loro, quindi in queste condizioni varie fasi possono coesistere.

Se ad esempio abbiamo fase liquida e solida in una zona di coesistenza allora fissata la temperatura sarà fissata automaticamente anche la pressione, essa sarà vincolata su una curva dipendente da T .

Tipicamente le curve hanno una "Slope" positiva, i casi in cui questo non è vero sono pochi, vedremo qualche esempio più tardi.

Definizione 3.1: Punto Triplo

Il punto in cui coesistono tutte le fasi è detto *punto triplo*.

Curve di coesistenza Per studiare le zone di coesistenza possiamo prendere un sistema composto da un recipiente di N atomi dello stesso elemento diviso in due sottosistemi contenente le due fasi: ad esempio liquida e gassosa

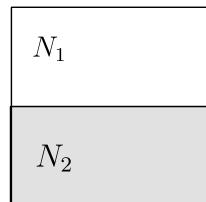


Figura 1.8: Sistema diviso in due fasi

È facile immaginare questo sistema: di solito nella separazione di fase varia la densità e quindi la gravità divide spontaneamente i due stati.

Per trovare il diagramma di fase a partire da questo sistema supponiamo che la temperatura del sistema sia fissata, imponiamo le condizioni di equilibrio (F minimo) in funzione del numero di particelle nel recipiente:

$$\frac{\partial F}{\partial N_1} = \frac{\partial F}{\partial N_2}. \quad (1.3.17)$$

Ma $\frac{\partial F}{\partial N}$ è il potenziale chimico μ ¹⁰. Quindi dobbiamo trovare μ_1 del liquido e μ_2 del gas ed imporre che siano uguali. Visto che μ è una buona grandezza termodinamica delle variabili (P,T). Di conseguenza abbiamo fissato una curva (P,T) quando due specie sono all'equilibrio termodinamico.

Possiamo inoltre notare che nel punto triplo abbiamo 2 uguaglianze:

$$\mu_{\text{solido}} = \mu_{\text{liquido}} = \mu_{\text{gas}}. \quad (1.3.18)$$

Che individuano anzichè una curva un punto nel piano (P,T), che è compatibile con quanto affermato fin'ora.

Punto Critico La curva disegnata ha un "limite" detto punto critico, oltre il tale non esistono più fase liquida e gassosa ma abbiamo soltanto una unica fase (fluida) e le curve smettono di esistere.

¹⁰Il parametro che ci dice quando due sottosistemi che possono scambiare particelle tra di loro sono all'equilibrio

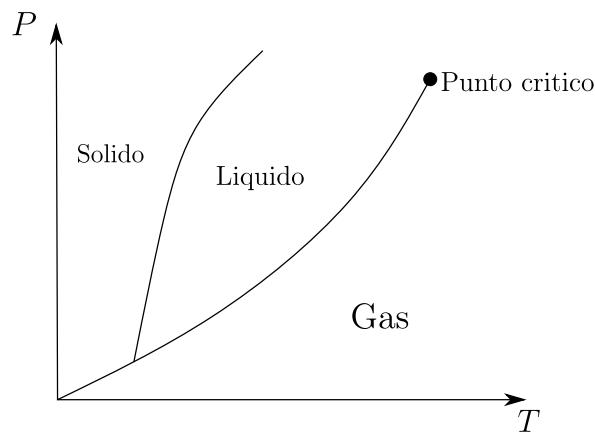


Figura 1.9: Punto critico

Questo punto si osserva perché non si riesce più ad osservare una transizione di fase: non si ha nessuna discontinuità di grandezze fisiche della sostanza nel sistema.

Nota:

In linea di principio possiamo inventarci una trasformazione che porti da gas a liquido senza aver effettuato una transizione di fase passando da sopra le curve del diagramma di fase!

Tra lo stato solido e lo stato liquido non ci sono prove sperimentali sul fatto che esista un punto critico.

Diagramma (P,V) Oltre allo spazio (P,T) possiamo fare anche un diagramma delle fasi nello spazio (P,V). Tipicamente tale diagramma prende la forma:

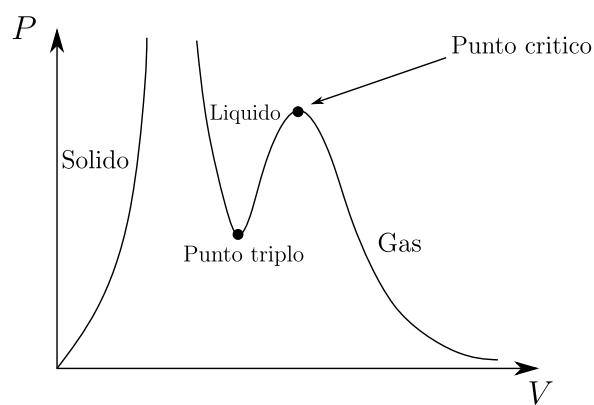


Figura 1.10: Diagramma PV

Tale grafico è utile per analizzare le zone di coesistenza (quelle in basso, dove non vi sono stati definiti gli stati) che nell'altro grafico erano semplicemente puntiformi.

Possiamo vedere come si trasformano le curve isoterme dal grafico (P,T) al grafico (P, V):

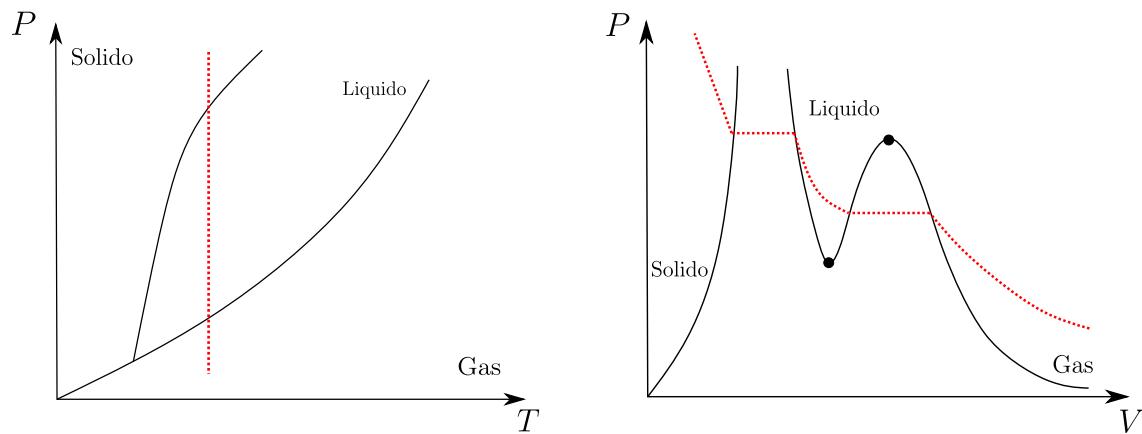


Figura 1.11: curve isoterme PT PV

Sistemi particolari Alcuni sistemi non hanno entrambe le slope positive, il classico esempio è l'acqua:

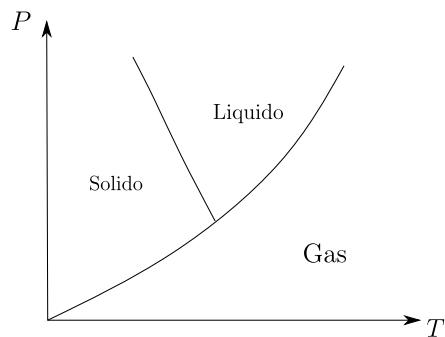


Figura 1.12: Diagramma di fase dell'acqua

In cui la Slope della curva di separazione tra solido e liquido è negativa.

Un caso ancora più strano è quello dell'elio:

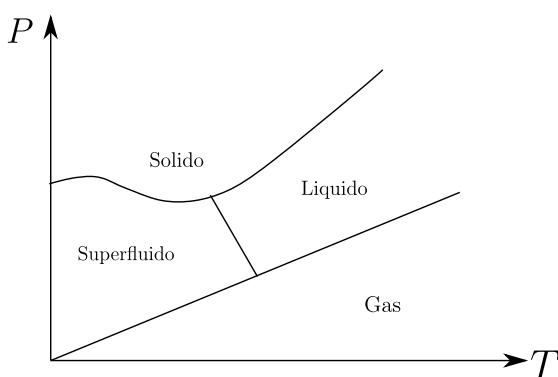


Figura 1.13: Diagramma di fase dell'elio

In questo caso abbiamo una curva di coesistenza del gas "normale", ma la curva del solido non incontra mai quella del gas.

La cosa più strana è che le fasi liquide sono due: quella standard e quella superfluida.

Cerchiamo di capire a cosa è legata la pendenza della curva.

Pendenza delle curve di separazione delle fasi Prendiamo come esempio il caso dell'acqua e mettiamoci in una zona di separazione tra gas e liquido alla temperatura T_0 e pressione P_0 in una condizione di equilibrio

termodinamico:

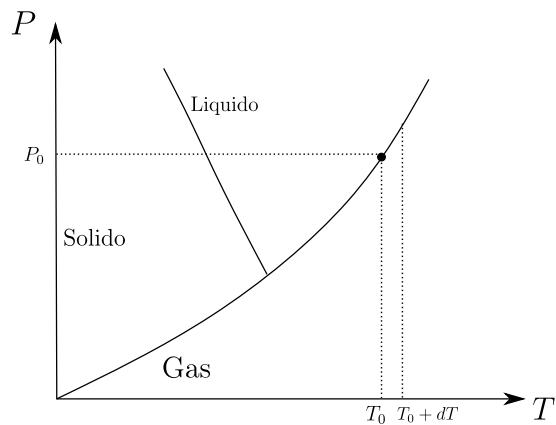


Figura 1.14: Punto sulla separazione gas-liquido per l'acqua

Cambiamo la temperatura di dT infinitesimo, è possibile supporre di essere ancora in uno stato di equilibrio per una variazione sufficientemente piccola¹¹.

per una trasformazione del genere si ha in generale una variazione della pressione ed anche dei potenziali termodinamici, supponiamo che in questo caso la piccola variazione no induca un cambiamento di questi ultimi. In particolar modo non si induce allora una variazione nel potenziale chimico delle due fasi, la cui variazione ricordiamo essere:

$$d\mu = -\frac{S}{N}dT + \frac{V}{N}dP. \quad (1.3.19)$$

Visto che siamo ancora all'equilibrio $d\mu_1 = d\mu_2$, dove il pedice indica lo stato (liquido o gassoso), quindi abbiamo:

$$-s_1dT + v_1dP = -s_2dT + v_2dP. \quad (1.3.20)$$

Dove si introduce la notazione per ciascuna specie:

$$s = S/N \quad \text{Entropia per particella} \quad (1.3.21)$$

$$v = V/N \quad \text{Volume per particella.} \quad (1.3.22)$$

Notiamo che v è l'inverso del volume.

Possiamo allora esprimere la pendenza della curva di separazione tra gli stati nel grafico PT come:

$$\frac{dP}{dT} = \frac{s_1 - s_2}{v_1 - v_2}. \quad (1.3.23)$$

Che è la relazione di *Klausius-Clapeiron*.

Possiamo definire anche un calore latente quando avviene una transizione di fase:

Definizione 3.2: Calore latente

$$L = T\Delta s = T(s_1 - s_2). \quad (1.3.24)$$

Che è la quantità di calore per particella da fornire per far avvenire la transizione di fase.
Tramite L possiamo scrivere la relazione di Klausius-Clapeiron in modo più compatto:

Fatto 3.1: Relazione di Clausius-Klapeiron

$$\frac{dP}{dT} = \frac{L}{T(v_1 - v_2)}. \quad (1.3.25)$$

¹¹O comunque che dopo poco tempo il sistema si riassetti all'equilibrio

Adesso possiamo capire perchè questa quantità è in generale positiva: ci aspettiamo ad esempio che andando da gas (stato 1) verso il liquido (stato 2) l'entropia ed il volume specifico diminuiscano. Quindi nella relazione sopra numeratore e denominatore sono nella maggior parte dei casi positivi.

Per l'acqua la Slope solido-liquido è negativa per il semplice motivo che il ghiaccio è meno denso dell'acqua liquida, questo inverte il segno al denominatore nella equazione sopra.

Nel caso dell'olio invece abbiamo una transizione da solido a superfluido con dei punti in cui la slope è zero. Qui la densità non c'entra: è una questione di entropia.

Si ha infatti che il superfluido può avere entropia minore del solido! Questo sarà collegato al Condensato di Bose-Einstein che vedremo.

1.3.3 Conteggio degli stati Γ

Preso il sistema con (E, V, N) abbiamo definito l'entropia $S = k \ln \Gamma$, da qui abbiamo costruito tutta la nostra teoria termodinamica partendo dal concetto di equilibrio. Adesso dobbiamo trovare come calcolare il numero di stati associati con le variabili di stato.

In linea di principio se avessimo un gas perfetto composto da particelle indipendenti, non interagenti, all'equilibrio termodinamico, senza gradi di libertà interni ecc... potremmo prendere gli stati di una singola particella nella scatola di volume V e vedere come sono distribuite queste N particelle negli stati in modo tale che la loro energia sia complessivamente E .

Questo funziona quando abbiamo poche particelle, se abbiamo 10^{23} particelle inizia ad essere complicato.

Inoltre potrebbero nascere dei problemi dalle indeterminazioni intrinseche dei livelli energetici come abbiamo discusso.

Un ulteriore problema è dato dal fatto che non possiamo considerare sistemi isolati a livello pratico, quindi è pressochè impossibile tenere l'energia fissata.

Cerchiamo allora di risolvere la questione per un sistema immerso in un bagno termico. Abbiamo già affrontato tale sistema dal punto di vista termodinamico trovando l'energia libera ed altri potenziali termodinamici.

È necessario definire il modo in cui tenere il sistema a temperatura fissata, per questo consideriamo il seguente:

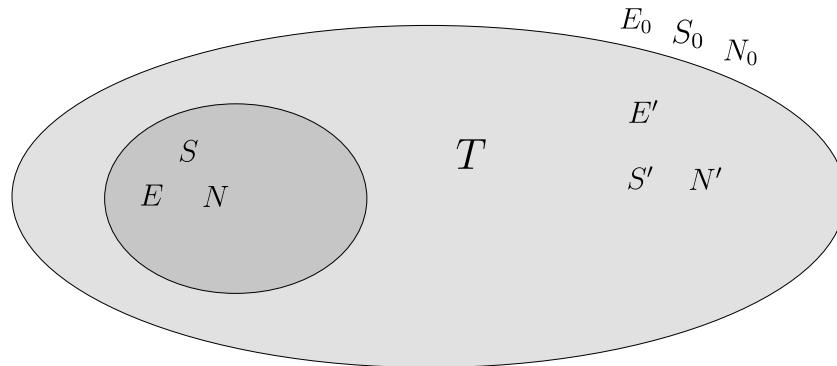


Figura 1.15: Sistema nel bagno termico per il conteggio degli stati

Dove le variabili primarie sono quelle del bagno termico, quelle con lo zero sono quelle globali: del bagno termico e del sistema al suo interno.

Supponiamo il contenitore talmente grande da assumere che sia sempre in equilibrio in modo indipendente da ciò che accade al sistema immerso.

Il sistema totale ha una entropia all'equilibrio termico ben definita:

$$S_0 = k \ln \Gamma_0. \quad (1.3.26)$$

Dove Γ_0 è il numero possibile di stati associati a questa energia E_0 .

Se il sistemino non è ancora l'equilibrio possiamo immaginarci che il numero di stati disponibili a tutto l'universo sia:

$$\Gamma_t \leq \Gamma_0. \quad (1.3.27)$$

Quindi anche l'entropia S sarà inferiore di S_0 .

Il discorso è diverso per il bagno termico, che è sempre all'equilibrio. Possiamo scrivere per lui:

$$dE' = TdS' - PdV' + \mu dN'. \quad (1.3.28)$$

Nonostante il bagno termico sia sempre e comunque all'equilibrio i valori E' ed N' devono dipendere da quanto valgono E ed N per preservare l'energia totale e il numero N totale dell'universo.

Assumiamo anche che il potenziale μ sia fissato per il bagno termico. Per poter considerare il bagno termico sempre all'equilibrio è necessario imporre qualche condizione su quali stati del sistemino sono accessibili a quest'ultimo.

Infatti se attribuiamo al sistemino uno stato α avente tutta l'energia dell'universo allora è facile capire che il bagno termico a contatto con il sistema avente tutta l'energia avrà qualche problema nel preservare il suo equilibrio.

In modo analogo non possiamo pensare di avere uno stato α per il sistemino contenente tutte le S_0 particelle dell'universo.

Dobbiamo restringerci a considerare stati α per il sistemino piccolo che hanno energie e numero di particelle molto minore di E_0 e N_0 .

$$E_\alpha \ll E_0 \quad (1.3.29)$$

$$N_\alpha \ll N_0. \quad (1.3.30)$$

Vedremo che queste approssimazioni saranno ragionevoli alla fine del conto.

L'approssimazione può essere riscritta in questi termini:

$$\frac{\partial E'}{\partial S'} = T \frac{\partial E'}{\partial N'} = \mu \text{ (costanti).} \quad (1.3.31)$$

mettiamoci ora in una configurazione in cui il nostro sistema ha Γ stati possibili associati, il bagno termico ne avrà Γ' mentre il numero di stati possibili totali sarà:

$$\Gamma_T = \Gamma \cdot \Gamma'. \quad (1.3.32)$$

inoltre abbiamo anche che l'entropia totale è:

$$S_T = S + S'. \quad (1.3.33)$$

Se il piccolo sistema è all'equilibrio con il bagno termico inoltre:

$$\Gamma_T = \Gamma_0 \quad (1.3.34)$$

$$S_T = S_0. \quad (1.3.35)$$

Nella condizione di equilibrio la probabilità di ciascuno degli stati di tutto l'universo sarà:

$$W_q = \frac{1}{\Gamma_0}. \quad (1.3.36)$$

Mettiamoci adesso fuori dall'equilibrio scegliamo l'energia ed il numero di particelle del sistemino E_α , N_α di un particolare stato α .

Allora il bagno termico avrà energia $E_0 - E_\alpha$, avrà numero di particelle $N_0 - N_\alpha$ ed avrà associato un numero di stati Γ'_α .

In questa configurazione fuori equilibrio abbiamo che il numero di stati possibili dell'universo totale è esattamente Γ'_α ¹².

Tornando all'equilibrio, in cui tutti gli stati sono equiprobabili, la probabilità di trovare il sistemino nel nostro stato α scelto sarà data da:

$$W_\alpha = \frac{\Gamma_{T,\alpha}}{\Gamma_0} = \frac{\Gamma'_\alpha}{\Gamma_0}. \quad (1.3.37)$$

Questo numero è incredibilmente utile perché se volessimo calcolare una qualunque grandezza fisica f del sistemino, imponendo che sia all'equilibrio termico con il bagno termico, troveremo un valore medio per la grandezza dato da:

Fatto 3.2: Valore medio di una qualunque grandezza

$$\bar{f} = \sum_{\alpha} W_{\alpha} f_{\alpha} \quad \sum_{\alpha} W_{\alpha} = 1. \quad (1.3.38)$$

Dove f_α è il valore della grandezza sullo stato α .

¹²Abbiamo forzato il sistemino a stare nello stato α , quindi nel conteggio degli stati possibili $\Gamma_{\text{sistemino}} = 1$, $\Gamma_{T,\alpha} = 1 \cdot \Gamma'_\alpha$.

Dobbiamo concentrarci adesso sulla ricerca della W_α , è interessante notare che per far ciò adesso non serve più fare i conti sul sistemino, bensì sul bagno termico grazie alla dipendenza da Γ'_α .

Troviamo l'entropia del bagno termico quando il sistemino si trova nello stato α :

$$S'_\alpha = k \ln \Gamma'_\alpha. \quad (1.3.39)$$

Sicuramente tale energia sarà funzione di

$$S'_\alpha = S'(E_0 - E_\alpha, N_0 - N_\alpha). \quad (1.3.40)$$

L'entropia dell'universo invece:

$$S_0 = k \ln \Gamma_0. \quad (1.3.41)$$

Quindi possiamo scrivere che:

$$S_0 - S'_\alpha = -k \ln \frac{\Gamma'_\alpha}{\Gamma_0}. \quad (1.3.42)$$

Questa $S_0 - S'_\alpha$ non è l'entropia del nostro sistemino, l'entropia del sistemino nello stato fissato α è nulla ($S_{\text{sistemino}} = k \ln 1 = 0$). Tuttavia l'energia media del sistemino in generale non è nulla:

$$S_0 - \overline{S'_\alpha} = -\overline{k \ln W_\alpha} = -\sum_\alpha W_\alpha (k \ln W_\alpha). \quad (1.3.43)$$

Dove abbiamo esplicitato l'operazione di media utilizzando la funzione W_α . Possiamo esplicitare il termine W_α nell'Equazione 1.3.42:

$$W_\alpha = e^{\left(-\frac{S_0 - S'_\alpha}{k}\right)}. \quad (1.3.44)$$

Visto che S_0 (l'entropia dell'universo) non dipende da α lo possiamo considerare come una costante ottenendo una importante definizione.

Definizione 3.3: Probabilità di stato α

La probabilità di trovare il nostro sistema in uno stato α quando il sistemino è all'equilibrio nel bagno termico a temperatura T e potenziale chimico μ è:

$$W_\alpha = A \exp\left(\frac{S'_\alpha}{k}\right). \quad (1.3.45)$$

Dove S'_α è l'entropia del bagno termico quando il sistemino si trova nello stato α .

Se siamo nelle ipotesi che N_α e E_α siano piccoli possiamo sviluppare S'_α vicino all'equilibrio e scrivere:

$$S'_\alpha = S'(E_0 - E_\alpha, N_0 - N_\alpha) \approx S'(E_0, N_0) - \left. \frac{\partial S'}{\partial E'} \right|_{V', N'} E_\alpha - \left. \frac{\partial S'}{\partial N'} \right|_{E', V'} N_\alpha. \quad (1.3.46)$$

Sappiamo cosa sono le derivate, mentre il primo termine non è nient'altro che una costante, allora:

$$S'_\alpha = \text{cost} - \frac{E_\alpha}{T} + \frac{\mu N_\alpha}{T}. \quad (1.3.47)$$

Possiamo adesso sostituire nella equazione di W_α :

$$W_\alpha = B \exp\left(-\frac{E_\alpha - \mu N_\alpha}{kT}\right). \quad (1.3.48)$$

Dove B è la costante di normalizzazione:

$$B = \frac{1}{\sum_\alpha \exp[-(E_\alpha - \mu N_\alpha)/kT]}. \quad (1.3.49)$$

Adesso che abbiamo la probabilità in linea di principio possiamo trovarci il numero medio di particelle nel nostro sistema:

$$N = \frac{\sum_\alpha N_\alpha \exp\left(-\frac{E_\alpha - \mu N_\alpha}{kT}\right)}{\sum_\alpha \exp\left(-\frac{E_\alpha - \mu N_\alpha}{kT}\right)}. \quad (1.3.50)$$

Analogamente per l'energia:

$$E = \frac{\sum_{\alpha} E_{\alpha} \exp\left(-\frac{E_{\alpha} - \mu N_{\alpha}}{kT}\right)}{\sum_{\alpha} \exp\left(-\frac{E_{\alpha} - \mu N_{\alpha}}{kT}\right)}. \quad (1.3.51)$$

Abbiamo in linea di principio finito, tuttavia abbiamo la soluzione in termini di T, V, μ , che sappiamo non essere le variabili giuste.

Va meglio se partiamo invece dal valor medio dell'entropia:

$$S = -k \sum_{\alpha} W_{\alpha} \ln W_{\alpha}. \quad (1.3.52)$$

Che se vi sostituiamo il valore di W_{α} e delle quantità E ed N in forma di sommatorie ci porta a:

$$S = -k \ln B + \frac{E - \mu N}{T}. \quad (1.3.53)$$

Quindi abbiamo la relazione per trovare il potenziale Ω :

$$kT \ln B = E - TS - \mu N = \Omega. \quad (1.3.54)$$

Definizione 3.4: Potenziale di Landau in termini di energia degli stati

$$\Omega = -kT \ln \sum_{\alpha} \exp\left(-\frac{E_{\alpha} - \mu N_{\alpha}}{kT}\right). \quad (1.3.55)$$

Questa ci va bene perché è funzione di $(T, \mu, V)^{13}$ che sono variabili buone per descrivere il sistema. A livello formale abbiamo una soluzione, lavoreremo più avanti per semplificarla e renderla utilizzabile.

Se assumiamo che N_{α} è fissato allora possiamo supporre che per ogni stato N_{α} sia sempre lo stesso e, ricordando la forma di F , si ha:

$$F = -kT \ln \left(\sum_{\alpha} \exp\left(-\frac{E_{\alpha}}{kT}\right) \right). \quad (1.3.56)$$

E inoltre anche W_{α} si semplifica moltissimo.

$$W_{\alpha} = c \exp\left(-\frac{E_{\alpha}}{kT}\right). \quad (1.3.57)$$

Per normalizzare questa funzione si possono definire le seguenti quantità a seconda del contesto:

Definizione 3.5: Funzione di partizione

Se il sistema non scambia particelle con il mondo esterno:

$$Z = \sum_{\alpha} \exp\left(-\frac{E_{\alpha}}{kT}\right). \quad (1.3.58)$$

Definizione 3.6: Funzione di gran partizione

Se il sistema non scambia particelle con il mondo esterno:

$$\mathcal{L} = \sum_{\alpha} \exp\left(-\frac{E_{\alpha} - \mu N_{\alpha}}{kT}\right). \quad (1.3.59)$$

In questo modo i potenziali termodinamici si scrivono nella forma compatta:

$$F = -kT \ln Z. \quad (1.3.60)$$

$$\Omega = -kT \ln \mathcal{L}. \quad (1.3.61)$$

Prossimamente il nostro obiettivo sarà il calcolo di \mathcal{L} .

¹³Infatti l'energia E_{α} è funzione del volume (se pensiamo ad una particella confinata nella scatola si ha ad esempio $E_{\alpha} \propto L^{-2} \propto V^{-\frac{2}{3}}$)

Abbiamo concluso nella lezione precedente che la probabilità di trovare il sistema con una energia E_α ed un numero di particelle N_α è:

$$W_\alpha = \frac{\exp\left(-\frac{E_\alpha - \mu N_\alpha}{kT}\right)}{\mathcal{L}}. \quad (1.4.1)$$

Se si conserva il numero di particelle invece:

$$W_\alpha = \frac{\exp\left(-\frac{E_\alpha}{kT}\right)}{Z}. \quad (1.4.2)$$

1.4.1 Probabilità di trovare il sistema in uno stato vs probabilità di trovarlo con una certa energia.

Quindi la probabilità di trovare il sistema con una energia E_α decresce esponenzialmente con l'energia.

Nonostante questo sembri controtintuitivo dobbiamo tener di conto che più energia mettiamo all'interno del sistemino meno energia sarà disponibile per il bagno termico¹⁴ e quindi meno configurazioni (Γ'_α) saranno disponibili a quest'ultimo.

L'esperienza ci dice l'esatto contrario: non sembra plausibile che lo stato, ad una certa temperatura T, abbia grandi possibilità di trovarsi nello stato meno energetico (fondamentale). Tuttavia queste due ultime affermazioni non si escludono.

La confusione generata nelle ultime due affermazioni deriva da una possibile cattiva interpretazione della W_α : W_α è la probabilità di trovare il sistema in uno stato specifico, non la probabilità di trovare il sistema con l'energia E_α . La differenza è che ci sono un sacco di stati φ aventi energia E_α , mentre W_α mira proprio al singolo stato scelto α .

Se volessimo invece la probabilità di avere l'energia E_α il conto da fare sarebbe il seguente:

$$W(E_\alpha) = W_\alpha \cdot \varrho_{E_\alpha}. \quad (1.4.3)$$

con ϱ_{E_α} il numero di configurazioni aventi energia E_α .

Con questa cosa si risolve un problema:

La probabilità provate W_α sembrava dipendere soltanto dalla energia dello stato α . Tuttavia il bagno termico conosce soltanto l'energia che lui ha a disposizione ed il numero di stati associati a tale energia nel sistemino.

Dal punto di vista del bagno termico dire che il sistemino ha energia E_α o che il sistemino sta in uno stato preciso α è la stessa cosa $\Gamma'_\alpha = \Gamma'_{E_\alpha}$ ¹⁵, non sembra quindi chiaro facendo il conto sul bagno termico¹⁶ da dove venga fuori la sottile differenza tra le probabilità discussa in questo paragrafo.

La soluzione sta nel fatto che è l'universo a portare le informazioni necessarie ad arrivare alla W_α , infatti il numero di configurazioni dell'universo Γ_t non sono le stesse nei due casi citati sopra:

- Se il bagno termico conosce solo lo stato preciso α del sistemino allora il numero di stati possibili dell'universo è: $\Gamma_t = \Gamma'_\alpha$
- Se il bagno termico conosce l'energia E_α allora il numero di configurazioni possibili dell'universo è $\Gamma_t = \Gamma'_\alpha \varrho_{E_\alpha}$, con ϱ_{E_α} numero di configurazioni possibili con E_α .

È ovvio che il secondo caso è molto più grande rispetto al primo. Quindi possiamo dimostrare l'equazione della probabilità di avere l'energia E_α :

$$W(E_\alpha) = \frac{\varrho_{E_\alpha} \Gamma'_\alpha}{\Gamma_0} = W_\alpha \cdot \varrho_{E_\alpha}. \quad (1.4.4)$$

Questo ci spiega perché non abbiamo grandi possibilità di trovarci nel sistema fondamentale:

La probabilità di essere nello stato α decresce con E_α , invece il numero di configurazioni possibili con energia E_α cresce con E_α . Si ha quindi una situazione in cui la distribuzione in energia del sistemino è della forma:

¹⁴Visto che la totale si deve conservare

¹⁵Il bagno termico non è influenzato dal sistemino per via delle nostre assunzioni, quindi non ha accesso a tutte le informazioni del sistemino

¹⁶Come nella lezione precedente.

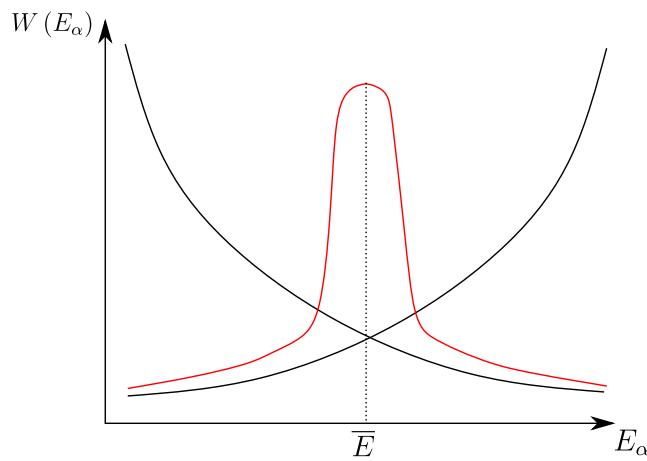


Figura 1.16: Andamento dell'energia per il sistemino

Vedremo che la distribuzione in figura è molto piccata attorno al valore medio nel limite di tante particelle. Andremo inoltre a quantificare le fluttuazioni attorno a tale valore in alcuni casi. Quindi la probabilità di avere una energia E_α sarà¹⁷:

$$W(\alpha) = \frac{1}{Z} \varrho_{E_\alpha} \exp\left(-\frac{E_\alpha}{kT}\right). \quad (1.4.5)$$

Quindi Z si può scrivere anche in modo tale da normalizzare quest'ultima

$$Z = \sum_{E_\alpha} \varrho_{E_\alpha} \exp\left(-\frac{E_\alpha}{kT}\right). \quad (1.4.6)$$

Quindi avendo una funzione che ci dice il numero di stati per ciascuna energia ci dice che invece di fare le somme su α possiamo sommare sulle energie del sistema.

1.4.2 Passaggio al continuo per le energie del sistemino

Tipicamente, se il sistema è macroscopico, le energie possibili E_α saranno estremamente vicine tra loro¹⁸. Essenzialmente possiamo passare da una descrizione discreta di energie possibili ad una descrizione continua, trattando il sistema di conseguenza:

$$W(\epsilon) = \frac{1}{Z} \rho(E) \exp\left(-\frac{\epsilon}{kT}\right). \quad (1.4.7)$$

Adesso la $\rho(E)$ sarà la densità di stati tra energia E ed $E + dE$. Anche quest'ultima deve essere normalizzata, questa volta però con l'integrale: Inoltre per essere normalizzata avremo:

$$\int_0^\infty W(\epsilon) d\epsilon = 1. \quad (1.4.8)$$

La nuova definizione di Z sarà:

$$Z = \int_0^\infty \rho(\epsilon) \exp\left(-\frac{\epsilon}{kT}\right) d\epsilon. \quad (1.4.9)$$

Quindi adesso non ci serve più conoscere il numero di stati esattamente per unità di energia ma semplicemente conoscere come sono distribuiti, questo rinforza anche la struttura teorica che, come abbiamo visto, aveva un po' di problemi quando si andava a parlare di indeterminazione dell'energia.

Data una grandezza fisica possiamo riscrivere il suo valore medio come:

$$\bar{f} = \int_0^\infty f(\epsilon) \rho(\epsilon) \exp\left(-\frac{\epsilon}{kT}\right) d\epsilon. \quad (1.4.10)$$

¹⁷Togliamo la variazione del numero di particelle.

¹⁸Questo perché già per una singola particella il momento confinato scala come $\frac{1}{L}$, le energie come $\frac{1}{L^2}$, se L è molto grande l'energia tende ad essere confinata molto rapidamente. Per 10^{23} particelle il discorso è accentuato.

Analogamente possiamo fare per l'energia libera:

$$F = -kT \ln \int_0^\infty \rho(\epsilon) \exp\left(-\frac{\epsilon}{kT}\right). \quad (1.4.11)$$

Cercheremo di calcolarci la densità di stati per varie situazioni: gas di fotoni, gas di elettroni in un metallo, vibrazioni di un cristallo ecc...

Notiamo che abbiamo integrato da 0 a ∞ sulle energie del sistemino nonostante queste fossero limitate dalla approssimazione fatta per argomentare sul bagno termico nella scorsa lezione ¹⁹.

Ci è permesso usare l'estremo di integrazione ∞ se assumiamo che la distribuzione in energia sia piccata attorno al valore medio e vada a zero molto rapidamente fuori.

Cerchiamo di capire come sono distribuite le proprietà di alcune grandezze principali attorno al valore massimo dell'energia.

Se il nostro sistema ha una energia E_α allora l'entropia dell'universo sarà:

$$S_t(E_\alpha) = k \ln(\varrho_{E_\alpha} \Gamma'_\alpha). \quad (1.4.12)$$

E come la scorsa lezione possiamo scrivere:

$$S_0 - S_t(E_\alpha) = -k \ln(W(E_\alpha)). \quad (1.4.13)$$

$$W(E_\alpha) = A \exp\left(\frac{S_t(E_\alpha)}{k}\right). \quad (1.4.14)$$

Con A che è la stessa costante della scorsa lezione. Quindi potremmo arrivare a questa equazione per qualunque grandezza del sistema piccolo x :

$$W(x) = A \exp\left(\frac{S_t(x)}{k}\right). \quad (1.4.15)$$

Dal momento che abbiamo una distribuzione molto piccata sul valor medio sarà necessario che la derivata di $W(x)$ calcolata in \bar{x} si annulli, questo comporta che:

$$\left. \frac{\partial S_t}{\partial x} \right|_{x=\bar{x}} = 0. \quad (1.4.16)$$

Mentre per la derivata seconda si avrà:

$$\left. \frac{\partial^2 S_t}{\partial x^2} \right|_{x=\bar{x}} < 0. \quad (1.4.17)$$

Quindi nelle vicinanze del picco siamo autorizzati a fare lo sviluppo:

$$S_t(x) = S_t(\bar{x}) - \frac{1}{2} \beta (x - \bar{x})^2. \quad (1.4.18)$$

Con:

$$\beta = \left| \left. \frac{\partial^2 S_t}{\partial x^2} \right|_{x=\bar{x}} \right|. \quad (1.4.19)$$

Abbiamo fatto questa cosa perchè in un intorno di \bar{x} possiamo approssimare $W(x)$ con una gaussiana:

$$W(x) = D \exp\left[-\frac{\beta}{2k} (x - \bar{x})^2\right]. \quad (1.4.20)$$

Con D che viene dalla normalizzazione della probabilità:

$$\int_0^\infty W(x) = 1 = D \sqrt{\frac{2\pi k}{\beta}}. \quad (1.4.21)$$

Questo metodo ci permetterà di stimare la larghezza del picco, quindi per stimare le fluttuazioni al valor medio delle quantità studiate ²⁰.

Ricordando come possiamo scrivere i vari potenziali:

$$E = F + TS. \quad (1.4.22)$$

$$S = -\frac{\partial F}{\partial T} = k \ln Z + \frac{kT}{Z} \frac{\partial Z}{\partial T}. \quad (1.4.23)$$

$$E = -kT \ln Z + kT \ln Z + \frac{kT^2}{Z} \frac{\partial Z}{\partial T} = \frac{kT^2}{Z} \frac{\partial Z}{\partial T}. \quad (1.4.24)$$

Possiamo anche scrivere il numero medio di particelle N :

$$N = -\left. \frac{\partial \Omega}{\partial \mu} \right|_{V,T} = \frac{kT}{\mathcal{L}} \left. \frac{\partial \mathcal{L}}{\partial \mu} \right|_{T,V}. \quad (1.4.25)$$

¹⁹Dovedano essere molto minori dell'energia totale dell'universo

²⁰Questa approssimazione gaussiana per stimare le fluttuazioni è stata introdotta nella prima pubblicazione di Albert Einstein.

1.4.3 Conteggio degli stati con particelle interagenti e non interagenti

Una proprietà importante della Z è la seguente:

Supponiamo che i livelli di E_α possano sempre essere scritti come contributo di due pezzi aventi ognuno il suo numero quantico:

$$E_\alpha = H_i + G_j. \quad (1.4.26)$$

Ad esempio, per una particella, questi potrebbero essere i contributi all'energia dalla coordinata x e y .

In tal caso la Z sarebbe:

$$Z = \sum_{i,j} \exp\left(-\frac{H_i + G_j}{kT}\right) = \sum_i^\infty \exp\left(-\frac{H_i}{kT}\right) \cdot \sum_j \exp\left(-\frac{G_j}{kT}\right) = Z_H \cdot Z_G. \quad (1.4.27)$$

Se abbiamo un gas di N particelle che non interagiscono tra loro allora avremo una funzione di partizione:

$$Z_t = Z_1^N. \quad (1.4.28)$$

Prendiamo un sistema contenente due tipi di particelle, ciascuna con due stati possibili, in questo caso è facile contare gli stati:

$$1 : |1_A, 1_B\rangle \quad (1.4.29)$$

$$2 : |2_A, 1_B\rangle \quad (1.4.30)$$

$$3 : |1_A, 2_B\rangle \quad (1.4.31)$$

$$4 : |2_A, 2_B\rangle. \quad (1.4.32)$$

Quindi abbiamo quattro stati possibili se contiamo come abbiamo fatto nella scorsa lezione.

Avremmo potuto ragionare pensando a quante particelle ci sono in ciascuno stato:

$$1 : \text{Due particelle nello stato } 1 \quad |1_A, 1_B\rangle \quad (1.4.33)$$

$$2 : \text{Due particelle nello stato } 2 \quad |2_A, 2_B\rangle \quad (1.4.34)$$

$$3 : \text{Una particella nello stato } 1 \text{ e una nell'altro stato} \quad |1_A, 2_B\rangle \quad (1.4.35)$$

$$\dots \quad (1.4.36)$$

Questi due modi di contare non differiscono soltanto di un conteggio, hanno una differenza concettuale: nel secondo caso si suppone di non poter distinguere le particelle.

Il modo corretto di contare è il secondo nella meccanica quantistica. In tal caso non ha senso infatti fare la distinzione tra le particelle.

Il nostro sistema quindi è nella maggior parte dei casi inutilizzabile.

Il conteggio "giusto" rimane relativamente facile nel caso in cui le particelle non interagiscono, nel caso della interazione sarebbe un vero casino.

Ci sono dei modi per correggere la situazione invece nel caso di particelle indistinguibili anche quando le particelle sono interagenti correggendo il conteggio laddove serve.

Sarebbe comunque bello vedere se ci sono dei regimi in cui sia possibile usare la nostra Z introducendo una convenzione per rimuovere il doppio conteggio, oppure trovare delle situazioni in cui le particelle sono davvero distinguibili.

Vediamo adesso il secondo caso: quello delle particelle distinguibili.

1.4.4 Solido cristallino con campo magnetico

Prendiamo un solido cristallino, le particelle sono fissate a stare all'interno del cristallo in una certa posizione fissa. Proviamo a fare i conti per questo sistema considerando un sistema di spin nucleari in un solido. Supponiamo che in nuclei abbiano Spin $\pm 1/2$ e ci mettiamo un campo magnetico. Le particelle, fissate sul reticolo cristallino, saranno distinguibili perché si orienteranno a seconda del loro spin!

I livelli energetici saranno:

$$E = \pm \mu B. \quad (1.4.37)$$

Quindi per la funzione di partizione possiamo usare il caso di particelle distinguibili:

$$Z_1 = \exp\left(\frac{\mu B}{kT}\right) + \exp\left(-\frac{\mu B}{kT}\right) = 2 \cosh\left(\frac{\mu B}{kT}\right). \quad (1.4.38)$$

Con la funzione totale che è invece:

$$Z = Z_1^N. \quad (1.4.39)$$

Possiamo trovare allora le popolazioni: il numero di particelle con un determinato spin.

$$N_{\downarrow} = \frac{N}{Z_1} \exp\left(\frac{\mu B}{kT}\right). \quad (1.4.40)$$

$$N_{\uparrow} = \frac{N}{Z_1} \exp\left(\frac{-\mu B}{kT}\right). \quad (1.4.41)$$

Supponiamo di essere nella condizione di piccoli campi magnetici per approssimare Z_1 :

$$\frac{\mu B}{kT} \ll 1 \implies Z \sim 2. \quad (1.4.42)$$

$$N_{\downarrow} = \frac{N}{2} \left(1 + \frac{\mu B}{kT}\right). \quad (1.4.43)$$

$$N_{\uparrow} = \frac{N}{2} \left(1 - \frac{\mu B}{kT}\right). \quad (1.4.44)$$

E la magnetizzazione media all'equilibrio sarà:

$$M = \mu N_{\downarrow} - \mu N_{\uparrow} = N \frac{\mu^2 B}{kT}. \quad (1.4.45)$$

Potremmo trovare ad esempio l'energia media del sistema (senza approssimazione):

$$E = N_{\uparrow} \mu B - N_{\downarrow} \mu B = \mu B N \tanh\left(\frac{\mu B}{kT}\right). \quad (1.4.46)$$

E da questa calcolare il calore specifico del sistema:

$$C = \frac{\partial E}{\partial T} = N \frac{\mu^2 B^2}{kT^2} \frac{1}{\cosh^2\left(\frac{\mu B}{kT}\right)}. \quad (1.4.47)$$

Questo calore specifico è interessante per un motivo:

Per $T \rightarrow 0$ si ha $C \rightarrow 0$ perchè a basse temperature, quando gli stati non sono più continui, ad un certo punto non si ha una temperatura sufficiente per far fare il salto di energia al nostro sistema.

Inoltre abbiamo anche che $C \rightarrow 0$ anche per $T \rightarrow \infty$, questo è caratteristico di sistemi che sono limitati con il numero di stati.

Demagnetizzazione adiabatica Il sistema ha un forte interesse per la tecnica di *demagnetizzazione adiabatica* che è una tecnica di raffreddamento tra le più potenti:

Con questo metodo si riescono a raggiungere temperature dell'ordine del μK anche per i solidi.

Come suggerisce il nome della tecnica avremo a che fare con l'entropia del sistema, essa è data da:

$$S = Nk \ln Z + NkT \frac{d \ln Z}{dT}. \quad (1.4.48)$$

Tralasciamo l'espressione matematica che non è molto importante, la cosa importante è il fatto che troviamo una S che è funzione di $\frac{\mu B}{kT}$, quindi B e T restano sempre in rapporto fra di loro nella espressione finale.

L'andamento della funzione è il seguente:

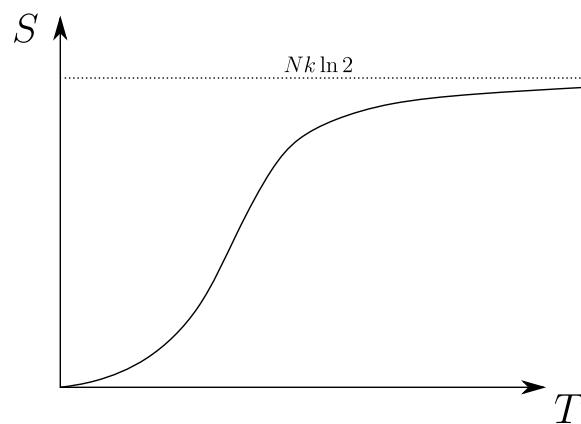


Figura 1.17: Entropia per un sistema con due spin

L'abbiamo graficata in funzione di T , notiamo che il limite asintotico è quello in cui $Z_1 = 2$, ovvero le temperature diventano così grandi da poter considerare $kT \gg \mu B$.

Possiamo vedere cosa succede alla curva al variare di B :

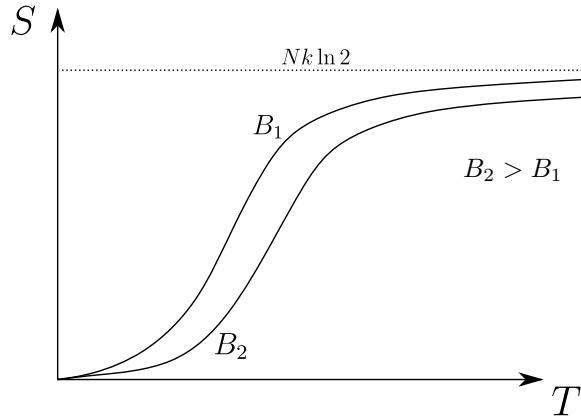


Figura 1.18: Demagnetizzazione magnetica

Se il campo magnetico è maggiore vuol dire che i due livelli sono maggiormente separati e l'entropia è minore²¹. La demagnetizzazione adiabatica funziona in questo modo: prendiamo un oggetto alla temperatura T_{in} a contatto con un bagno termico, aumentiamo il campo magnetico facendo una traslazione verticale nel grafico precedente (Trasformazione (1) in Figura 19).

A questo punto scollegiamo il cristallo dal mondo esterno isolandolo, spegniamo il campo magnetico fino a tornare a quello di partenza.

Quest'ultima trasformazione è adiabatica, quindi isoentropica. Per tornare alla situazione iniziale quindi abbiamo necessariamente raffreddato il cristallo (trasformazione (2) in Figura 19).

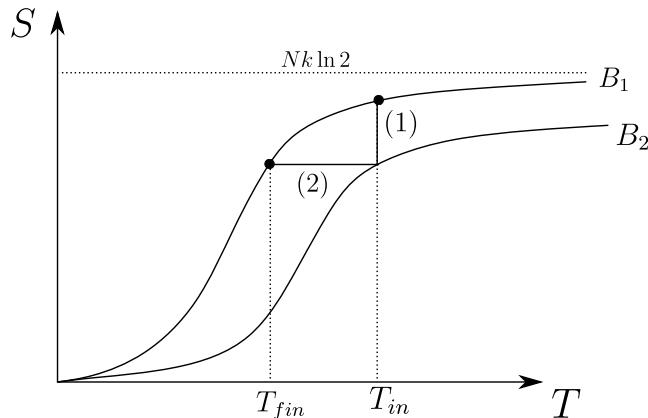


Figura 1.19: Demagnetizzazione Magnetica: il funzionamento del processo di raffreddamento.

Il rapporto seguente sarà lasciato invariato dalla trasformazione:

$$\frac{B_2}{T_{in}} = \frac{B_1}{T_{fin}}. \quad (1.4.49)$$

Quindi

$$T_f = T_i \cdot \frac{B_1}{B_2}. \quad (1.4.50)$$

Praticamente si trasferisce energia convertendo il disordine del sistema: da disordine termico a disordine "magnetico" di orientazione dei dipoli, si capisce bene che si tratta di una tecnica molto raffinata ed ingegnosa.

La fregatura è che $B_1 = 0$ non si può fare, anche se mettiamo il campo esterno a zero nella posizione di ogni

²¹O meglio, per avere la stessa entropia con i due campi magnetici dovrei essere a temperatura maggiore, vista la dipendenza di S. Tuttavia qua T è fissata...

singolo magnete non avremo mai $B = 0$ per via della magnetizzazione interna nel solido che non può essere spenta.

1.4.5 Correzione al conteggio degli stati eliminando i conteggi ripetuti.

Conteggio delle particelle

Cerchiamo adesso di correggere il modo di contare cercando di evitare gli stati che contiamo più di una volta. Prendiamo un sistema contenente N particelle, utilizzando la tecnica che ci ha portati alla funzione di partizione Z conteremo gli stati più di una volta e come accennato prima questo conteggio risulta incorretto sulla base della meccanica quantistica.

Per provare a buttare giù una correzione al metodo continuiamo a considerare particelle distinguibili. Mettiamoci in condizione di avere l'energia media del sistema molto grande, tale che:

$$\frac{E}{N} = \mathcal{E}. \quad (1.4.51)$$

Quindi dobbiamo essere nella situazione in cui il numero di stati per singola particella avente energia \mathcal{E} sia molto maggiore del numero di particelle ²², questo significa avere poche particelle per unità di volume e temperature elevate.

Se prendiamo un qualunque stato la probabilità di trovarlo occupato è bassa, mentre è nulla quella di trovarlo con più di una particella.

In questo caso sappiamo come correggere il conto: ad ogni particella attribuiamo uno stato diverso, ad esempio associando un numero a ciascuna particella possiamo disporle come si dispongono N palline su uno scaffale pieno di spazio senza poterne mettere due sullo stesso posto:

$$1 \implies N \text{ possibilità} \quad (1.4.52)$$

$$2 \implies N - 1 \text{ possibilità} \quad (1.4.53)$$

$$3 \implies N - 2 \text{ possibilità} \quad (1.4.54)$$

$$\dots \quad (1.4.55)$$

$$N \implies 1 \text{ possibilità}. \quad (1.4.56)$$

Quindi abbiamo la correzione nel caso di particelle indistinguibili.

Definizione 4.1: Funzione di partizione di Boltzmann

$$Z_N = \frac{Z_1^N}{N!}. \quad (1.4.57)$$

Quella che facciamo è una approssimazione, stiamo correggendo per tutti gli stati nella funzione di partizione, anche ad esempio per il fondamentale in cui non c'era da correggere niente. Inoltre stiamo ancora guardando al picco della nostra distribuzione in energia nel conteggio degli stati.

Questo tipo di funzione di partizione si chiama funzione classica o funzione di partizione di Boltzmann. Un sistema in queste condizioni si chiama *Gas ideale*.

- Gas perfetto: assenza di interazioni.
- Gas ideale: ogni particella sta in uno stato diverso (sotto caso del gas perfetto).

Quindi avremo per esempio che

$$F = -NkT \ln(Z_1) + kT \ln N!. \quad (1.4.58)$$

Con la quale sarebbe possibile ad esempio calcolare l'entropia:

$$S = -\frac{\partial F}{\partial T}. \quad (1.4.59)$$

In cui resta la dipendenza da Z_1 sotto forma di logaritmo dopo aver fatto la derivata.

Possiamo calcolare anche la pressione:

$$P(T, V) = -\frac{\partial F}{\partial V} = \frac{NkT}{Z_1} \frac{\partial Z_1}{\partial V}. \quad (1.4.60)$$

²²Essenzialmente tutte le particelle potrebbero stare su stati diversi.

Tenendo conto del fatto che $V = L^3$ e che l'energia della singola particella è $\mathcal{E}_\alpha = \alpha L^{-2} = c \cdot V^{-2/3}$ possiamo trovare $\partial Z_1 / \partial V$:

$$\frac{\partial Z_1}{\partial V} = -\frac{1}{kT} \sum_q \frac{\partial \mathcal{E}_q}{\partial V} \exp\left(-\frac{\mathcal{E}_q}{kT}\right) = \frac{2/3}{V kT} \sum_q \mathcal{E}_q \exp\left(-\frac{\mathcal{E}_q}{kT}\right). \quad (1.4.61)$$

dove abbiamo fatto:

$$\frac{\partial \mathcal{E}_q}{\partial V} = -\frac{2}{3} \frac{V^{-2/3}}{V} \cdot \alpha \propto -\frac{2}{3} \frac{\mathcal{E}_q}{V}. \quad (1.4.62)$$

proseguendo il conto

Fatto 4.1: Relazione dei gas ideali

$$P = \frac{2}{3} \frac{N}{V} \bar{\mathcal{E}} \quad \text{con} \quad \bar{\mathcal{E}} = \frac{\sum_q^\infty \mathcal{E}_q \exp\left(-\frac{\mathcal{E}_q}{kT}\right)}{Z_1}. \quad (1.4.63)$$

Possiamo passare al caso continuo imponendo degli integrali su \mathcal{E} per una singola particella:

$$\bar{\mathcal{E}} = \frac{\int_0^\infty \mathcal{E} \cdot \rho(\mathcal{E}) \exp\left(-\frac{\mathcal{E}}{kT}\right) d\mathcal{E}}{\int_0^\infty \rho(\mathcal{E}) \exp\left(-\frac{\mathcal{E}}{kT}\right) d\mathcal{E}}. \quad (1.4.64)$$

1.5 Lezione 5

26-02-2020

1.5.1 Contare gli stati

Abbiamo fin'ora considerato il sistema di N particelle come un insieme di tanti sistemin composti da una singola particella e applicando le opportune correzioni. Invece di prendere come insiemi la singola particella prendiamo insiemi di un singolo stato. In questo modo il nostro sistema risulta identificato dal \bar{q} .

In questo caso ragioniamo per un numero di particelle di un sottosistema variabile $n_{\bar{q}}$, l'energia dello stato di questo sistema sarà:

$$\mathcal{E}_{\bar{q}} \cdot n_{\bar{q}}. \quad (1.5.1)$$

Ovvero l'energia dello stato per il numero di particelle che ci stanno dentro. Quali saranno gli stati per questo sotto-sistema ²³?

Saranno (1 particella, 2 particelle, ecc...) ovvero quante particelle ci sono nello stato \bar{q} .

Il potenziale di Landau $\Omega_{\bar{q}}$ del singolo sottosistema \bar{q} sarà:

$$\Omega_{\bar{q}} = -kT \ln \left[\sum_{\text{stati con } n_q} \exp\left(-\frac{\mathcal{E}_q n_q - \mu n_q}{kT}\right) \right]. \quad (1.5.2)$$

A questo punto la Ω del sistema completo sarà la somma delle $\Omega_{\bar{q}}$ di tutti i sottosistemi ²⁴:

$$\Omega = \sum_q \Omega_q. \quad (1.5.3)$$

Le ultime due che abbiamo scritto sono "corrette" per particelle indistinguibili e le useremo per tutti i regimi, quantistici e classici.

Facciamo su queste le approssimazioni di gas ideale, per ogni q :

$$W(n_q = 0) \sim 1. \quad (1.5.4)$$

$$W(n_q = 1) \ll 1. \quad (1.5.5)$$

$$W(n_q = 2) \sim 0. \quad (1.5.6)$$

Ricordiamo che $\Omega = kT \ln B$ e che

$$W_\alpha = B \exp\left(-\frac{E_\alpha - \mu N_\alpha}{kT}\right). \quad (1.5.7)$$

Dalle quali possiamo scrivere che:

$$W_\alpha = \exp\left[\frac{\Omega - (E_\alpha - \mu N_\alpha)}{kT}\right]. \quad (1.5.8)$$

²³Che ricordiamo essere uno stato.

²⁴che sono i singoli stati di singola particella.

1.5.2 Distribuzione di Boltzmann

Possiamo anche chiederci la probabilità del sottosistema di trovarsi in uno dei suoi stati, ovvero la probabilità di avere n_q particelle nello stato q :

$$W_{n_q} = \exp \left[-\frac{\Omega_q - (n_q \mathcal{E}_q - \mu n_q)}{kT} \right]. \quad (1.5.9)$$

Questa ci serve per vedere il significato della approssimazione classica di gas ideale che prevedeva una piccola probabilità di avere due particelle nello stesso stato: $W_{\hat{n}} \approx 0$ con $\hat{n} > 1$.

Vediamo allora come possiamo scrivere le probabilità di avere poche particelle nello stato q :

- Probabilità di avere 0 particelle nello stato q :

$$W_0 = \exp \left(\frac{\Omega_q}{kT} \right) \approx 1. \quad (1.5.10)$$

- Probabilità di avere 1 particella nello stato q

$$W_1 = \exp \left(\frac{\Omega}{kT} \right) \cdot \exp \left(-\frac{\mathcal{E}_q - \mu}{kT} \right) \approx \exp \left(-\frac{\mathcal{E}_q - \mu}{kT} \right) \ll 1. \quad (1.5.11)$$

Dove l'approssimazione è data dal fatto che $W_0 \approx 1$.

- Probabilità di avere un numero maggiore di particelle nello stato q :

$$W_2 \approx W_1^2 \ll W_1. \quad (1.5.12)$$

Deve quindi valere per ogni stato l'approssimazione

$$W_1 \approx \exp \left(-\frac{\mathcal{E}_q - \nu}{kT} \right) \ll 1. \quad (1.5.13)$$

Quindi a maggior ragione dovrà essere vero quando l'esponenziale in questione è massimo, ovvero per lo stato fondamentale di energia $\mathcal{E}_{\text{fond}} = 0$, quindi troviamo una importante relazione:

$$\exp \left(\frac{\mu}{kT} \right) \ll 1. \quad (1.5.14)$$

Quindi se questa è soddisfatta l'approssimazione di gas ideale produce dei risultati validi. Di conseguenza μ dovrà essere:

$$\begin{aligned} \mu &< 0 \\ |\mu| &\gg kT \end{aligned}$$

Possiamo trovare allora nelle ipotesi di gas ideale quanto vale $n_{\bar{q}}$: il numero di particelle medio nello stato q all'equilibrio sarà per definizione la media di n_q :

$$\bar{n}_q = \frac{\sum_{n_q} n_q \exp \left(-\frac{n_q(\mathcal{E}_q - \mu)}{kT} \right)}{\sum_{n_q} \exp \left(-\frac{n_q(\mathcal{E}_q - \mu)}{kT} \right)}. \quad (1.5.15)$$

Nella approssimazione di gas ideali la somma al numeratore può essere approssimata al secondo termine con $n_q = 1$, mentre al denominatore di prende solo il primo termine che è unitario:

Definizione 5.1: Distribuzione di Boltzmann

$$\bar{n}_q \approx \frac{\exp \left(-\frac{\mathcal{E}_q - \mu}{kT} \right)}{1} = \exp \left[-\frac{\mathcal{E}_q - \mu}{kT} \right]. \quad (1.5.16)$$

Questo è il numero medio di particelle che possiamo trovare in uno stato di energia \mathcal{E}_q , noto con il nome di distribuzione di Boltzmann.

Non è il numero medio di particelle aventi energia \mathcal{E}_q perchè potrebbero esserci tanti stati con tale energia! In questa approssimazione possiamo trovare anche Ω_q :

$$\Omega_q \approx -kT \ln \left(1 + \exp \left[-\frac{\mathcal{E}_q - \mu}{kT} \right] \right) = -kT \ln [1 + \bar{n}_q]. \quad (1.5.17)$$

Per Boltzmann il numero medio di singole particelle che possiamo trovare in ogni singolo stato q è molto piccolo: $\bar{n}_q \ll 1$, possiamo allora approssimare ulteriormente.

$$\Omega_q \approx -kT\bar{n}_q. \quad (1.5.18)$$

Quindi possiamo scrivere la Ω_{tot} :

$$\Omega_{\text{tot}} = -PV = -kT \sum_{\bar{q}} \bar{n}_q = -kTN. \quad (1.5.19)$$

Quindi abbiamo trovato la relazione $PV = NkT$ ben nota per i gas ideali. Vediamo che \bar{n}_q ha una forma del tipo:

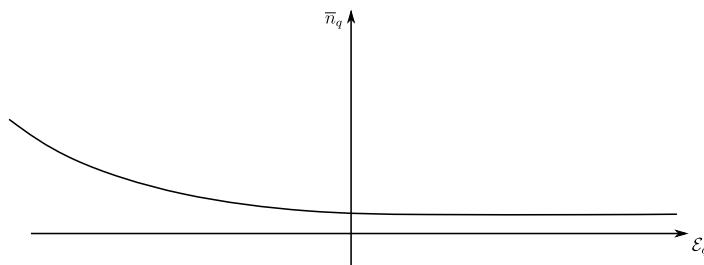


Figura 1.20: Distribuzione di Boltzmann

Quindi è un esponenziale avente esponente nullo per \mathcal{E}_q molto negativo, a noi interessano ovviamente le energie positive quindi ci troviamo nella coda dell'esponenziale.

È interessante notare che non abbiamo mai assunto, nella derivazione della legge di stato dei gas ideali, che l'energia della particella fosse $\mathcal{E} = p^2/2m$.

Siamo arrivati alle nostre conclusioni soltanto con ragionamenti puramente statistici che valgono per qualunque dipendenza dell'energia da q ²⁵.

Evidentemente per qualunque gas ideale si ha la validità della legge di stato. Questo è interessante perchè possiamo imparare dagli errori di alcuni fisici del passato:

Particelle vortice e legge di stato Si pensava che gli atomi fossero dei vortici che permeavano l'etere spaziale, avevano addirittura trovato leggi che legavano l'energia del vortice all'impulso del vortice:

$$\mathcal{E}_{\text{vortice}} \propto \sqrt{p}. \quad (1.5.20)$$

A questo punto attraverso la termodinamica statistica avevano trovato la legge di stato $PV = NkT$, quindi si erano trovati rassicurati sulla loro visione del mondo dalla compatibilità con tale legge. Non sapevano che per arrivare a tale legge basta imporre le condizioni di gas ideale e poi si arriva con qualunque legge di dispersione, anche con quella del vortice!

Troveremo particelle con leggi del tipo $\mathcal{E} = cp$, anche per esse potremmo applicare la legge $PV = NkT$.

1.5.3 Conteggio degli stati nel passaggio al continuo

Per proseguire con la nostra trattazione è necessario implementare il metodo di passaggio al continuo per il conteggio degli stati.

Infatti preferiremmo sempre anzichè fare le somme trovare il numero di stati per unità di energia (ovvero la densità di stati) e poi integrare nell'energia per il numero di stati totali.

Partiamo dalla meccanica classica: qui il concetto di numero di stati ha alcune difficoltà. Infatti, se per la meccanica quantistica basta quantizzare l'impulso e mettere le condizioni al contorno sulla scatola per essere

²⁵Mentre per trovare il $PV = \frac{2}{3}E$ abbiamo assunto una dipendenza dal volume, ad esempio.

in grado di contare gli stati, in meccanica classica si ha invece una distribuzione continua di stati. Quindi il numero di stati sembrerebbe andare all'infinito in quest'ultimo caso.

Di conseguenza l'ipotesi che gli stati siano equiprobabili sembra problematica visto che questi ultimi non sono finiti. Cerchiamo allora di capire cosa significa quantizzare gli stati dal punto di vista del conteggio degli stati. Se siamo in un sistema classico lo stato del nostro sistema di n particelle è definito assegnando l'insieme degli impulsi $\{p_i\}$ di ogni particella e le coordinate $\{r_i\}$ di ogni singola particella.

Una volta assegnati questi possiamo trovare l'energia totale \mathcal{E}_0 del sistema di particelle, essa sarà una funzione continua dei due oggetti sopra:

$$\mathcal{E}_0 = \mathcal{E}_0 (\{p_i\}, \{q_i\}). \quad (1.5.21)$$

Ad esempio se abbiamo N_0 particelle in totale allora abbiamo $3N_0$ impulsi e $3N_0$ coordinate nel nostro spazio in considerazione. Possiamo chiamare allora f_0 la metà dei gradi di libertà del sistema; nel nostro caso sarà $3N_0$.

Data una energia E_0 del sistema il numero di stati classici possibili aventi tale energia è infinito, in ambito classico non vi è un modo per contarli. Possiamo fare una costruzione matematica che parte dal considerare il sistema classico per poi arrivare al sistema quantistico che ci permette effettivamente di contare gli stati Γ_0 . Consideriamo il nostro spazio delle fasi 6-dimensionale e disegnamone una proiezione:

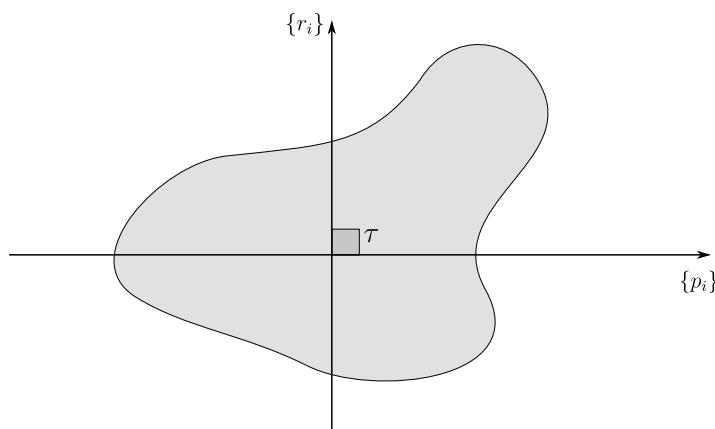


Figura 1.21: Spazio delle fasi proiettato in due dimensioni, si disegna sovrapposto un elementino di volume dello spazio.

Noi dovremmo contare quanti stati ci sono sulla superficie $6N_0 - 1$ dimensionale infatti tale superficie descrive gli stati aventi energia \mathcal{E}_0 , a tale scopo serve un numero proporzionale all'area della superficie interessata. Quindi si divide lo spazio $6N_0$ dimensionale in tante cellette unitarie aventi dimensioni proiettate bidimensionalmente di:

$$\Delta r_k \Delta p_k = \tau. \quad (1.5.22)$$

Dove τ è il volume (o meglio, l'area) del cubetto.

Quindi dividiamo il nostro spazio accoppiando ciascuna coordinata ed impulso nella stessa direzione della stessa particella ed attribuendogli un volumetto τ . Il nostro mondo è quindi diviso in tanti volumetti di dimensione $\tau^{3N_0} = \tau^{f_0}$.

In questo modo è possibile definire il numero di stati Γ_0 aventi energia \mathcal{E}_0 considerando che esso sarà proporzionale al volume della superficie $6N_0 - 1$ dimensionale diviso il volumetto di ciascuna cella unitaria.

$$\Gamma_0 = \frac{1}{\tau^{f_0}} \int \int \dots \int \int_{f_0}^{\prime} d\{p_i\} d\{r_i\}. \quad (1.5.23)$$

Il valore in apice all'integrale " " sta ad indicare che l'integrale è fatto solo sulla superficie, mentre il pedice indica il numero di gradi di libertà su cui viene fatto l'integrale.

Facendo questo conto di fatto stiamo assumendo che tale volumetto τ contenga un singolo stato, quindi contare il numero di stati diventa calcolare il volumetto della Shell definita sopra e dividerlo per il volume della cella unitaria.

Visto che per fare il conteggio facciamo la somma dei volumetti che stanno sulla superficie avremo che questa superficie avrà un certo spessore, come se fosse una buccia di un frutto. Proprio per questo motivo si introduce una piccola indeterminazione dell'energia pari al volume della cella unitaria.

Quindi potremmo fare il conto dell'integrale e poi fare il limite per $\tau \rightarrow 0$. Vedremo che questo limite non ci darà informazioni sul sistema, inducendoci a pensare che sia necessario un approccio diverso al conteggio degli

stati, che è appunto quello quantistico.

Definiamo intanto l'entropia e le altre quantità tenendo conto della nuova definizione di Γ_0 :

$$S_0 = kT \ln \Gamma_0 = k \ln \int \dots \int_{f_0}^{\prime} d\{p_i\} d\{q_i\} - k \ln (\tau^{f_0}). \quad (1.5.24)$$

Possiamo trovare anche l'entropia del bagno termico quando il sistema che stiamo considerando è nello stato α : S'_α .

Dovremmo fare l'integrale su un'altra superficie " " che corrisponde ad una energia del bagno termico

$$\mathcal{E}'_\alpha = \mathcal{E}_0 - \mathcal{E}_\alpha. \quad (1.5.25)$$

e su dei gradi di libertà f' . Questi saranno i gradi di libertà del bagno termico quando il nostro sistema è nello stato α ; quindi l'entropia del bagno:

$$S'_\alpha = k \ln \int \dots \int_{f'}^{\prime\prime} d\{p_i\} d\{q_i\} - k \ln (\tau^{f'}). \quad (1.5.26)$$

Allora siamo anche in grado di trovare l'entropia del sistema semplicemente facendo la seguente sottrazione:

$$S = S_0 - \overline{S}'_\alpha = k \ln \int \dots \int_{f_0}^{\prime} d\{p_i\} d\{q_i\} - k \ln \int \dots \int_{f'}^{\prime\prime} d\{p_i\} d\{q_i\} - k \ln (\tau^{(f_0-f')}). \quad (1.5.27)$$

Possiamo notare che $f_0 - f' = f$ è proprio il numero di gradi di libertà del sistema. Noto questo compattiamo l'ultima come:

$$S = S_0 - \overline{S}'_\alpha = k \ln \int \dots \int_{f_0}^{\prime} d\{p_i\} d\{q_i\} - k \ln \int \dots \int_{f'}^{\prime\prime} d\{p_i\} d\{q_i\} - fk \ln (\tau). \quad (1.5.28)$$

Adesso risultano evidenti i problemi legati al fatto che non è lecito mandare τ a zero, l'entropia diverge. Inoltre questo τ in linea di principio non dipende dal tipo di sistema, sembra un numero fondamentale non nullo. Si vede quindi che τ assomiglia molto alla costante di Plank h .

Vorremmo allora passare da un oggetto che fa la somma sugli stati ad un integrale nella densità di energia, per fare questo passaggio sfruttiamo la meccanica classica:

$$\sum_{\text{Stati}} \rightarrow \int \rho(\mathcal{E}) d\mathcal{E} = \frac{1}{\tau^f} \int \int d\{p_i\} d\{q_i\}. \quad (1.5.29)$$

Quindi sfruttiamo il formalismo continuo proveniente dalla meccanica classica per contare gli stati a patto di normalizzare con τ^f . La normalizzazione è quella che ci permette di contare nel modo corretto gli stati²⁶.

La densità degli stati può essere definita sotto questa ottica di passaggio al continuo: il numero di stati quantistici associati a ciascun elemento infinitesimo di spazio delle fasi classico (scegliendo invece che impulso e coordinate la variabile energia, tuttavia questo è solo un cambio di variabile).

Dal momento che τ è universale possiamo provare a calcolarlo per la singola particella nella scatola unidimensionale:

1.5.4 La costante di Plank nel conteggio degli stati

Prendiamo una scatola unidimensionale di lunghezza L , l'energia sarà:

$$\mathcal{E}_q = \frac{\hbar^2 p^2}{2m}. \quad (1.5.30)$$

Mentre p è quantizzato: $p = (2\pi/L)l$, con $l = (0, 1, 2, \dots)$.

Chiaramente le soluzioni di questo problema sono le onde piane, quindi le particelle non hanno dipendenza da q e le energie sono distribuite lungo tutte le dimensioni della scatola.

Quindi facendo il differenziale della relazione sopra per p abbiamo una relazione che ci permette di trovare direttamente il numero di stati in un intervallo di impulso tra p e $p + \Delta p$:

$$\Delta p = \frac{2\pi}{L} \Delta l. \quad (1.5.31)$$

²⁶Ricordiamo che è costruito in modo tale da far sì che in ogni stato ci sia al massimo una particella, la probabilità che ve ne stiano due è piccolissima

Di conseguenza il numero di stati Δl sempre tra p e $p + \Delta p$ lo possiamo scrivere anche come:

$$\Delta l = \frac{\Delta p L}{2\pi\hbar}. \quad (1.5.32)$$

Quindi la somma sugli stati è di fatto già fatta. Questo è il numero di stati nel volume dello spazio delle fasi di dimensioni L e Δp .

Facciamolo classicamente:

$$\frac{1}{\tau} \int_L \int_{\Delta p} dp dr = \frac{L \Delta p}{\tau}. \quad (1.5.33)$$

E quindi uguagliando il metodo classico con il metodo quantistico abbiamo

$$\tau = 2\pi\hbar = h. \quad (1.5.34)$$

Quindi effettivamente abbiamo che τ è la costante di Plank.

1.5.5 Calcolo della $\rho(\mathcal{E})$

Calcoliamo adesso la densità di stati, sarà necessario fare soltanto un cambio di variabili visto che abbiamo già tutte le quantità che ci servono nel nostro metodo.

Partiamo dalla densità di stati per una singola particella²⁷, successivamente sfrutteremo le proprietà della Ω o della Z per generalizzare a N particelle. In particolare abbiamo visto che tramite la $\rho(\mathcal{E})$ della singola particella potevamo già calcolare l'energia media della singola particella e quindi la Z facendo $Z = Z^N/N!$. È allora evidente la potenza di questa quantità $\rho(\mathcal{E})$.

Quello che dobbiamo fare è passare dall'integrale per una singola particella negli elementi dello spazio delle fasi ad un integrale in $d\mathcal{E}$ per una particella avente energia $\mathcal{E} = p^2/2m$:

$$\frac{d^3 p d^3 r}{(2\pi\hbar)^3} \longrightarrow \int \rho(\mathcal{E}) d\mathcal{E}. \quad (1.5.35)$$

Possiamo già integrare sulle variabili r , queste ci portano fuori un volume:

$$\frac{d^3 p d^3 r}{(2\pi\hbar)^3} = V \frac{d^3 p}{(2\pi\hbar)^3}. \quad (1.5.36)$$

Possiamo scrivere il $d^3 p$ come $4\pi p^2 dp$ ipotizzando il sistema isotropo con l'energia indipendente dall'angolo:

$$\frac{d^3 p d^3 r}{(2\pi\hbar)^3} = V \frac{4\pi p^2 dp}{(2\pi\hbar)^3}. \quad (1.5.37)$$

Ora possiamo procedere con qualche sostituzione per il cambio di variabile:

$$\frac{d^3 p d^3 r}{(2\pi\hbar)^3} = \frac{4\pi V}{h^3} p^2 \frac{dp}{d\mathcal{E}} d\mathcal{E}. \quad (1.5.38)$$

Visto che

$$\frac{d\mathcal{E}}{dp} = \frac{p}{m} = \sqrt{\frac{2\mathcal{E}}{m}}. \quad (1.5.39)$$

Possiamo concludere il calcolo:

$$\frac{d^3 p d^3 r}{(2\pi\hbar)^3} = \frac{4\pi V}{h^3} 2m\mathcal{E} \frac{m^{1/2}}{\sqrt{2}\sqrt{\mathcal{E}}} d\mathcal{E} = \quad (1.5.40)$$

$$= \frac{4\pi \sqrt{2} m^{3/2} V}{h^3} \mathcal{E}^{1/2} d\mathcal{E}. \quad (1.5.41)$$

Quindi la densità di stati per la singola particella in tre dimensioni scala come $m^{3/2} \cdot \mathcal{E}^{1/2}$ e questo vale solo per particelle massive aventi l'energia $p^2/2m$.

Se fossimo in due dimensioni invece cambierebbe:

$$\frac{d^2 p d^2 r}{(2\pi\hbar)^2} = \frac{A 2\pi p dp}{(2\pi\hbar)^2}. \quad (1.5.42)$$

²⁷Che è direttamente l'elemento infinitesimo dello spazio delle fasi discusso sopra

Quindi il calcolo risulta analogo al caso tridimensionale con una piccola differenza sulle potenze delle varie quantità. Procediamo per trovare $\rho(\mathcal{E})$ anche in questo caso:

$$\rho(\mathcal{E})_{2D} = \frac{Am}{2\pi\hbar^2} d\mathcal{E}. \quad (1.5.43)$$

Quindi in dimensioni la densità di stati è una costante, non più una radice.

Notiamo che facendo in una dimensione allora la densità di stati va come $\mathcal{E}^{-1/2}$, assolutamente contorto! Questo è alla base di particolari fenomeni di sistemi a bassa dimensionalità.

Esempio Prendiamo delle particelle aventi la seguente legge di dispersione $\mathcal{E} = cp$. In questo caso si ha, tralasciamo i passaggi:

$$\rho(\mathcal{E}) = \frac{4\pi V \mathcal{E}^2 d\mathcal{E}}{h^3 c^3}. \quad (1.5.44)$$

Mentre con il caso precedente si aveva:

$$\rho(\mathcal{E}) = \frac{4\pi\sqrt{2}Vm^{2/3}}{h^3} \mathcal{E}^{1/2} d\mathcal{E}. \quad (1.5.45)$$

L'ultima legge di dispersione è utile per elettroni in un campo elettrico oppure per le vibrazioni in un cristallo a lunghezze d'onda lunghe (onde sonore, onde elastiche).

1.5.6 Calcolo dell'energia media di singola particella

Per calcolare $\bar{\mathcal{E}}$ è necessario mediare \mathcal{E} moltiplicata per la densità di stati:

$$\bar{\mathcal{E}} = \frac{\int \mathcal{E} \rho(\mathcal{E}) \exp(-\frac{\mathcal{E}}{kT})}{\int \rho(\mathcal{E}) \exp(-\frac{\mathcal{E}}{kT})}. \quad (1.5.46)$$

Facendo il seguente cambio di variabile:

$$x = \frac{\mathcal{E}}{kT}. \quad (1.5.47)$$

Si semplifica l'espressione, che diventa:

$$\bar{\mathcal{E}} = kT \frac{\int_0^\infty x^{3/2} e^{-x}}{\int_0^\infty x^{1/2} e^{-x}}. \quad (1.5.48)$$

Vediamo in questo modo che i due integrali nella frazione non sono altro che la funzione Γ di Eulero:

$$\Gamma(n+1) = \int_0^\infty x^n e^{-x} dx. \quad (1.5.49)$$

Tale funzione ci è utile perché gode della seguente proprietà:

$$n = \frac{\Gamma(n+1)}{\Gamma(n)}. \quad (1.5.50)$$

Nel nostro caso abbiamo la $\Gamma(5/2)$ al numeratore e la $\Gamma(3/2)$ al denominatore, quindi il risultato della frazione è $3/2$ e l'espressione per l'energia diventa semplicemente:

$$\bar{\mathcal{E}} = \frac{3}{2}kT. \quad (1.5.51)$$

E visto che nella scorsa lezione avevamo ricavato la legge:

$$PV = \frac{2}{3}\mathcal{E}. \quad (1.5.52)$$

Possiamo ricavare l'equazione di stato $PV = NkT$ direttamente dalla espressione calcolata con la funzione di partizione classica invece che fare l'approssimazione della Ω .

Cercheremo di ricondurre ogni sistema ad un gas ideale in questo modo sarà possibile ricavare informazioni su tali sistemi semplicemente tramite il modello teorico che abbiamo costruito adesso.

1.5.7 Gas ideale con particelle interagenti.

Abbiamo concluso la scorsa lezione dicendo che cercheremo di descrivere i sistemi che incontreremo per analogia con i gas perfetti, è necessario notare che non sarà sempre possibile far questo. Un esempio di sistema per cui non è possibile sono i liquidi.

Abbiamo introdotto il concetto di densità di stati come l'elemento di volume dello spazio delle fasi pesato sulla dimensione della celletta unitaria:

$$\rho(\mathcal{E}) d\mathcal{E} = \frac{d\{p_i\} d\{r_i\}}{(2\pi\hbar)^f}. \quad (1.5.53)$$

con $f = 3N$.

Nella descrizione ci siamo "dimenticati" del fatto che se il nostro sistema contiene N particelle stiamo contando gli stati nuovamente male: infatti abbiamo preso una restrizione a tanti spazi separati, ognuno etichettato con la sua particella; non abbiamo considerato l'indistinguibilità di ogni particella dalle altre. Per questo motivo se vogliamo fare il conto per la funzione di partizione dovremo dividere per $N!$:

$$\rho(\mathcal{E}) d\mathcal{E} = \frac{1}{N!} \frac{d\{p_i d\{r_i\}\}}{(2\pi\hbar)^f}. \quad (1.5.54)$$

Vediamo allora fino a che punto possiamo spingerci nel trattare sistemi generici per capire quando è possibile rientrare nella approssimazione di gas ideale, proviamo a prendere sistemi che composti da particelle aventi una correzione all'energia totale data da un termine potenziale di interazione e vediamo come cambiano le principali quantità termodinamiche.

Partiamo dalla funzione di partizione, questa si scrive in generale come:

$$Z = \frac{1}{(2\pi\hbar)^{3N} N!} \int \int \exp\left(-\frac{E}{kT}\right) d\{p_i\} d\{r_i\}. \quad (1.5.55)$$

Dove abbiamo inserito l'energia grande perché questa è riferita a molti corpi, non a singola particella.
Adesso quindi consideriamo come energia totale del sistema la seguente:

$$E = \sum_{i=1}^{3N} \frac{p_i^2}{2m} + U(r_i). \quad (1.5.56)$$

In cui rispetto alla trattazione fatta fin'ora abbiamo inserito il termine correttivo $U(r_i)$ che tiene di conto del fatto che il nostro sistema non è un gas perfetto. Tale termine dipenderà in generale dalle coordinate di tutte le particelle.

La funzione di partizione si decompone allora in due termini:

$$Z = \frac{1}{(2\pi\hbar)^{3N} N!} \int \int \exp\left(-\sum \frac{p_i^2}{2m}\right) d\{p_i\} \int \int \exp\left(-\frac{U}{kT}\right) d\{r_i\}. \quad (1.5.57)$$

Quest'ultima espressione, sebbene si riferisca ad un gas ideale avente le particelle interagenti, approssima abbastanza bene anche liquidi ideali.

Restringiamoci adesso per fare i conti al caso tridimensionale, abbiamo che l'energia cinetica di una singola particella può essere scritta come:

$$\mathcal{E} = \frac{p^2}{2m} = \frac{p_x^2 + p_y^2 + p_z^2}{2m}. \quad (1.5.58)$$

Quindi ipotizzando le particelle ancora indistinguibili questa energia sarà la stessa per tutte le particelle, allora la parte cinetica dell'integrale precedente può essere scomposta nel prodotto di N integrali tutti uguali, da cui il seguente:

$$Z = \frac{1}{N! (2\pi\hbar)^{3N}} \left[\int \exp\left(-\frac{p^2}{kT2m}\right) d^3p \right]^N \int \exp\left(-\frac{U}{kT}\right) d^3r. \quad (1.5.59)$$

Dividendo e moltiplicando per $V^N = [\int d^3r]^N$:

$$Z = \frac{1}{N! (2\pi\hbar)^{3N} V^N} \left[\int \int d^3r \exp\left(-\frac{p^2}{kT2m}\right) d^3p \right]^N \int \exp\left(-\frac{U}{kT}\right) d^3r. \quad (1.5.60)$$

Abbiamo fatto questa ultima operazione in modo da poter alleggerire la notazione: adesso il termine

$$Z_{IG} = \frac{1}{N! (2\pi\hbar)^{3N}} \left[\int \int d^3r \exp\left(-\frac{p^2}{kT2m}\right) d^3p \right]^N. \quad (1.5.61)$$

È la funzione di partizione per il gas ideale ricavata nella Lezione 4, con l'accortezza di sostituire all'energia la sola energia cinetica ed alla $\rho(\mathcal{E})$ quella ricavata tramite la meccanica classica.
Definendo inoltre la parte di energia potenziale come Q si conclude che:

$$Z = \frac{Z_{IG}}{V^N} Q. \quad (1.5.62)$$

Quindi abbiamo la stessa Z di un gas ideale con la correzione del volume e di Q .

Possiamo esplicitare ulteriormente la Z_{IG} facendo uso della funzione Γ di Eulero introdotta alla fine della lezione 5:

$$Z_{IG} \propto \int \exp\left(-\frac{\mathcal{E}}{kT}\right) d^3p = \quad (1.5.63)$$

$$= 4\pi\sqrt{2}(mkT)^{3/2} \int \exp(-x) x^{1/2} dx = \quad (1.5.64)$$

$$= 4\pi\sqrt{2}(mkT)^{3/2} \Gamma\left(\frac{3}{2}\right). \quad (1.5.65)$$

Quindi se reinseriamo i termini davanti alla espressione ²⁸ possiamo riscriverla introducendo una nuova funzione:

$$Z_{IG} = \frac{1}{N!} \frac{V^N}{\Lambda^{3N}} = \left(\frac{V}{\Lambda^3}\right)^N \frac{1}{N!}. \quad (1.5.66)$$

dove Λ è la lunghezza d'onda termica di De Broglie:

$$\Lambda = \frac{2\pi\hbar}{\sqrt{2\pi mkT}}. \quad (1.5.67)$$

Con questa nuova notazione riscriviamo la Z del fluido:

$$Z = \frac{Q}{N!\Lambda^{3N}}. \quad (1.5.68)$$

Allo stesso modo possiamo scrivere l'energia libera:

$$F = F_{IG} - NkT \ln V - kT \ln Q. \quad (1.5.69)$$

Estendendo la trattazione al caso in cui il numero di particelle non è conservato tramite \mathcal{L} , la funzione di gran partizione può essere scritta:

$$\mathcal{L} = \sum_N \frac{z^N Q_N}{N! \Lambda^{3N}}. \quad (1.5.70)$$

Nell'ultima abbiamo introdotto la z che è detta fugacità. La fugacità è definita come:

$$z = \exp\left(\frac{\mu}{kT}\right). \quad (1.5.71)$$

²⁸E considerando che l'integrale della $\Gamma(3/2)$ fa $\sqrt{\pi}/2$

Capitolo 2

Fluttuazioni classiche

2.1 Lezione 6

28-02-2020

2.1.1 Fluttuazioni

Parliamo adesso delle fluttuazioni, abbiamo detto che il nostro metodo funziona nel limite in cui i valori medi ed i più probabili delle nostre grandezze termodinamiche coincidono e che la distribuzione di probabilità sia estremamente piccata nel punto di maggiore probabilità.

Quindi cerchiamo di stimare quali sono il limiti di applicabilità del nostro modello. Indaghiamo inoltre qual'è la probabilità di trovare una fluttuazione: una differenza rispetto al valore medio atteso.

Fluttuazioni dell'energia. Ad esempio possiamo isolare il nostro sistema, fin'ora all'equilibrio con il bagno termico, misuriamo la sua energia. Ci aspettiamo di trovare sempre la stessa energia tranne qualche fluttuazione che adesso andiamo appunto a stimare.

Abbiamo detto che l'energia totale è

$$E = \frac{1}{2m} \sum_1^{3N} p_i^2. \quad (2.1.1)$$

Ipotizziamo adesso di fissare una energia per il sistema. Come abbiamo visto, nello spazio delle fasi, fissare una energia significa fissare una superficie sferica¹, il raggio di questa superficie sarà dato da P^* tale che:

$$(P^*)^2 = 2mE = \sum_i p_i^2. \quad (2.1.2)$$

La probabilità di trovare il nostro sistema con una certa energia è la stessa della scorsa lezione:

$$W(E) = \frac{1}{Z} \rho(E) \exp\left(-\frac{E}{kT}\right). \quad (2.1.3)$$

dove $\rho(E)$ è tale che il volume della buccia spessa δE intorno alla energia E nello spazio delle fasi che stiamo considerando, questa densità rispetta la relazione:

$$\rho(E) \delta E \propto \delta V^*. \quad (2.1.4)$$

¹Una sfera 3N dimensionale

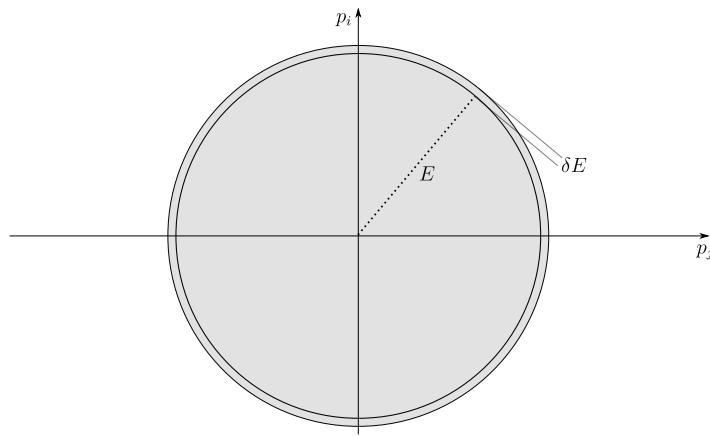


Figura 2.1: Calcolo delle fluttuazioni: buccia di spessore δE nello spazio delle fasi.

Quindi se il raggio di tale sfera nello spazio delle fasi è P^* allora possiamo considerare il volume sotteso a tale raggio come V^* :

$$V^* \propto (P^*)^{3N}. \quad (2.1.5)$$

Se consideriamo un δE sufficientemente piccolo allora possiamo sviluppare δV^* :

$$\rho(E) \delta E \propto \frac{\partial V^*}{\partial E} \delta E \propto \quad (2.1.6)$$

$$\propto (P^*)^{3N-1} \frac{\partial P^*}{\partial E} \delta E \propto \quad (2.1.7)$$

$$\propto (E^{1/2})^{3N-1} E^{-1/2} \delta E. \quad (2.1.8)$$

Dove nell'ultimo passaggio si è sfruttato il fatto che $(P^*) \propto E$. Si ottiene la seguente relazione:

$$\rho(E) \delta E \propto E^{\frac{3N}{2}-1} \delta E. \quad (2.1.9)$$

Questo risultato è coerente con il fatto che inserendo una singola particella ri-otteniamo $\rho(E) \propto E^{1/2}$ come discusso nella lezione precedente.

Quindi il nostro $W(E)$ può essere scritto come:

$$W(E) = C^N E^{\left(\frac{3N}{2}-1\right)} \exp\left(-\frac{E}{kT}\right). \quad (2.1.10)$$

La costante C^N dipende dal numero di particelle. La si ottiene tramite:

$$1 = \int W(E) dE. \quad (2.1.11)$$

Ciò che si otterrebbe da questo conto è molto simile a quanto fatto nel caso di singola particella:

$$\frac{1}{C^N} = \Gamma\left(\frac{3N}{2}\right) (kT)^{\frac{3N}{2}}. \quad (2.1.12)$$

e mettendo tutto indieme:

$$W(E) = \frac{1}{\Gamma\left(\frac{3N}{2}\right)} \left(\frac{E}{kT}\right)^{\left(\frac{3N}{2}-1\right)} \cdot \frac{1}{kT} \exp\left(-\frac{E}{kT}\right). \quad (2.1.13)$$

Il valore più probabile lo avremo quando la probabilità ha un massimo rispetto all'energia, quindi:

$$0 = \frac{\partial}{\partial E} [W(E)] \propto \frac{\partial}{\partial E} \left[E^{\frac{3N}{2}-1} \exp\left(-\frac{E}{kT}\right) \right]. \quad (2.1.14)$$

Risolvendo il problema algebrico di minimo si conclude che il massimo di $W(E)$ lo si ha per il valore di energia E_{\max} tale che:

$$E_{\max} = \left(\frac{3N}{2} - 1\right) kT. \quad (2.1.15)$$

Se il nostro modello è corretto questo sarà anche il valore per cui la nostra distribuzione $W(E)$ è particolarmente piccata.

Cerchiamo di caratterizzare tale distribuzione, il valore medio dell'energia si trova con:

$$\bar{E} = \int E W(E) dE = C_N \int E^{\frac{3}{2}N} \exp\left(-\frac{E}{kT}\right) dE. \quad (2.1.16)$$

Cambiando variabili come nel caso di singola particella ($E/(kT) = x$), questa volta si ottiene:

$$\bar{E} = C_N (kT)^{\frac{3}{2}N-1} \Gamma\left(\frac{3}{2}N+1\right) = \frac{3}{2} N kT. \quad (2.1.17)$$

Quindi nel limite $N \gg 1$ energia media e massimo della distribuzione coincidono. Non si può dire lo stesso per $N = 1$.

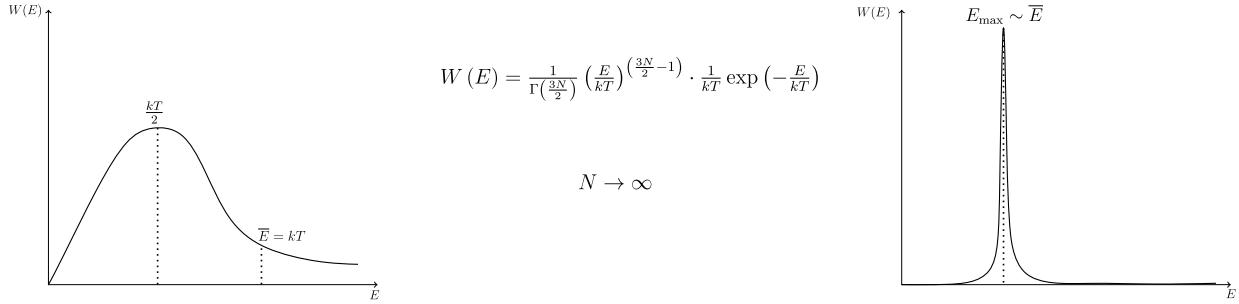


Figura 2.2: Andamento della distribuzione di energia al variare di N , notiamo che nella funzione scritta al centro nel caso di una singola particella si scrive con \mathcal{E} , non con E .

Abbiamo già scoperto un limite della nostra trattazione, possiamo applicare il modello termodinamico di passaggio al continuo dell'energia solo nel caso di sistemi aventi $N \gg 1$. Altrimenti la distribuzione in energia non può essere considerata "piccata". Ci concentriamo allora adesso su sistemi aventi un grande numero di particelle per poter procedere con la nostra trattazione.

Cerchiamo di quantificare le fluttuazioni: possiamo vedere le fluttuazioni come la larghezza della curva piccata. Per far questo semplifichiamo la notazione sul valore medio: $\bar{E} = E$.

$$E = \bar{E} = \int E W(E) dE. \quad (2.1.18)$$

Quindi l'energia del sistema che misuriamo una volta staccato dal bagno termico la chiamiamo \mathcal{E} ², ed è vero anche che $\bar{\mathcal{E}} = E$. La fluttuazione in questa notazione si scrive come:

$$\Delta E = \mathcal{E} - E. \quad (2.1.19)$$

facendo il valore medio di ΔE otteniamo zero, quindi facciamone il valor medio quadro:

$$\overline{(\Delta E)^2} = \overline{(\mathcal{E} - E)^2} = \overline{\mathcal{E}^2 - 2\mathcal{E}E + E^2} = \overline{\mathcal{E}^2} - 2\overline{\mathcal{E}^2} + \overline{E^2} = \overline{\mathcal{E}^2} - E^2. \quad (2.1.20)$$

Risultato in linea con le basi di statistica.

Il valore $\overline{\mathcal{E}^2}$ è dato da:

$$\overline{\mathcal{E}^2} = \int \mathcal{E}^2 W(\mathcal{E}) d\mathcal{E}. \quad (2.1.21)$$

Potremmo metterci a fare il conto direttamente con l'energia, tuttavia possiamo utilizzare un metodo più facile che consiste nel considerare la funzione di partizione. Visto che la funzione di partizione è la somma di tutte le probabilità essa tiene di conto della forma della distribuzione di energia. Inoltre ha un legame molto utile con l'energia libera, procediamo quindi a calcolarla. Nella approssimazione continua tale funzione prende la forma:

$$Z = \int \rho(\mathcal{E}) \exp\left(-\frac{\mathcal{E}}{kT}\right) d\mathcal{E}. \quad (2.1.22)$$

Con l'energia libera che si scrive in funzione di Z :

$$F = -kT \ln Z. \quad (2.1.23)$$

²La notazione è cambiata rispetto alla scorsa lezione: adesso questa \mathcal{E} è l'energia totale del sistema misurata, non l'energia della singola particella.

Facciamo la derivata seconda di questa funzione rispetto alla temperatura:

$$\frac{\partial^2 F}{\partial T^2} = \frac{\partial^2}{\partial T^2} (-kT \ln Z) = \quad (2.1.24)$$

$$= \frac{\partial}{\partial T} \left(-k \ln Z - kT \frac{1}{Z} \frac{\partial Z}{\partial T} \right) = \quad (2.1.25)$$

$$= -k \frac{1}{Z} \frac{\partial Z}{\partial T} - k \frac{1}{Z} \frac{\partial Z}{\partial T} + kT \frac{1}{Z^2} \left(\frac{\partial Z}{\partial T} \right)^2 - \frac{kT}{Z} \frac{\partial^2 Z}{\partial T^2}. \quad (2.1.26)$$

Quindi inserendo la Z scritta sopra e facendone le derivate ³ otteniamo:

$$\frac{\partial^2 F}{\partial T^2} = \frac{1}{kT^3} \left[\frac{\left(\int \mathcal{E} \rho(\mathcal{E}) \exp\left(-\frac{\mathcal{E}}{kT}\right) d\mathcal{E} \right)^2}{Z^2} - \frac{1}{Z} \int \mathcal{E}^2 \rho(\mathcal{E}) \exp\left(-\frac{\mathcal{E}}{kT}\right) d\mathcal{E} \right]. \quad (2.1.27)$$

Riconosciamo i due termini nell'integrale, formano proprio la differenza che stavamo cercando: le fluttuazioni ⁴.

$$\frac{\partial^2 F}{\partial T^2} = \frac{E^2 - \bar{\mathcal{E}}^2}{kT^3}. \quad (2.1.28)$$

Quindi ricordando come si definisce la Capacità termica a volume costante si ottiene anche che: i

$$\overline{(\Delta E)^2} = -kT^3 \frac{\partial^2 F}{\partial T^2} = kT^2 C_v. \quad (2.1.29)$$

Inoltre ricordando che abbiamo derivato sia l'energia media:

$$E = \frac{3}{2} N k T. \quad (2.1.30)$$

Che la capacità termica:

$$C_v = \left. \frac{\partial E}{\partial T} \right|_V = \frac{3}{2} N k. \quad (2.1.31)$$

Possiamo calcolarci la fluttuazione e normalizzarla sull'energia media:

$$\frac{\sqrt{\overline{(\Delta E)^2}}}{E} = \frac{\sqrt{kT^3 \frac{3}{2} N k}}{\frac{3}{2} N k T} = \frac{\sqrt{N}}{\sqrt{\frac{3}{2}} N} \sim \frac{1}{\sqrt{N}}. \quad (2.1.32)$$

L'ampiezza relativa delle fluttuazioni scala come $N^{-1/2}$. coerente con il fatto che la larghezza della distribuzione decresce con il numero di particelle.

Fluttuazioni del numero di particelle. Potremmo assumere che il nostro sistema possa scambiare particelle con il bagno termico, in tal caso potremmo calcolare l'andamento delle fluttuazioni del numero di particelle. Per calcolare questa fluttuazione si procede in modo del tutto analogo a quanto fatto con l'energia ma si considera (anzichè l'energia libera) il Potenziale di Landau ⁵ facendo la derivata rispetto al Potenziale chimico.

$$\left(\frac{\partial^2 \Omega}{\partial \mu^2} \right) = \frac{\partial^2}{\partial \mu^2} \left[-kT \ln \left(\sum_{\alpha} \exp \left(-\frac{E_{\alpha} - \mu N_{\alpha}}{kT} \right) \right) \right]. \quad (2.1.33)$$

Quindi analogamente a sopra si ottiene:

$$\frac{\partial^2 \Omega}{\partial \mu^2} = -\frac{1}{kT} \left(\overline{N_{\alpha}^2} - \overline{N_{\alpha}}^2 \right) \implies \overline{(\Delta N)^2} = -kT \left(\frac{\partial^2 \Omega}{\partial \mu^2} \right)_{T,V}. \quad (2.1.34)$$

visto che il numero medio di particelle è definito da:

$$N = - \left. \frac{\partial \Omega}{\partial \mu} \right|_{T,V}. \quad (2.1.35)$$

³Provando si nota che la derivata seconda della Z è nulla.

⁴A meno di un segno.

⁵Naturalmente a P e V costanti.

Riscriviamo la fluttuazione di particelle come:

$$\overline{(\Delta N)^2} = kT \frac{\partial N}{\partial \mu} \Big|_{T,V}. \quad (2.1.36)$$

Ricordiamo che μ è una funzione di (P,T) , e le sue derivate ci permettono di scrivere, introducendo la densità di particelle come $\rho = N/V$:

$$\frac{\partial \mu}{\partial N} \Big|_{T,V} = \frac{1}{N} \left(\frac{\partial P}{\partial \rho} \right)_{T,V}. \quad (2.1.37)$$

Ma $\frac{\partial P}{\partial \rho} \Big|_{T,V}$ è legato alla k_T :

$$k_T = \frac{1}{V} \left(\frac{\partial V}{\partial P} \right)_T = \frac{1}{\rho} \left(\frac{\partial \rho}{\partial P} \right)_T. \quad (2.1.38)$$

quindi si ha:

$$\overline{(\Delta N)^2} = N k T \rho k_T. \quad (2.1.39)$$

Con una fluttuazione relativa:

$$\frac{\sqrt{\overline{(\Delta N)^2}}}{N} = \frac{kT}{V} k_T. \quad (2.1.40)$$

Esempio: gas ideale Nel caso di gas ideale si ha $PV = NkT$, quindi la compressibilità si ottiene tramite:

$$k_T = -\frac{1}{V} \frac{\partial}{\partial P} \left(\frac{NkT}{P} \right) = \frac{NkT}{P^2 V} = \frac{1}{P}. \quad (2.1.41)$$

Che sostituito nella fluttuazione relativa ci da lo stesso risultato che abbiamo ottenuto per la energia:

$$\frac{\sqrt{\overline{(\Delta N)^2}}}{N} = \frac{1}{\sqrt{N}}. \quad (2.1.42)$$

Quindi la fluttuazione di energia relativa e la fluttuazione di particelle relativa vanno allo stesso modo nel caso di gas ideale.

Notiamo che concettualmente le due fluttuazioni sono diverse, per la fluttuazione di energia abbiamo trovato tale quantità fissando volume e numero di particelle, nel secondo caso abbiamo fissato soltanto il volume. Tuttavia nel secondo caso oltre alla variazione del numero di particelle ci sarà anche una variazione in energia e quindi una fluttuazione dell'energia del sistema!

Non possiamo assumere che quest'ultima fluttuazione sia la stessa che nel caso in cui il numero di particelle sia fissato perché altrimenti la variazione del numero di particelle non influirebbe con la variazione di energia e questo risulta impossibile in generale⁶.

Spesso troveremo fluttuazioni di quantità termodinamiche strettamente connesse tra loro, questo giocherà a nostro favore perché potremo ricavare l'una dall'altra. Un esempio è la fluttuazione di temperatura.

Fluttuazioni della temperatura Per un sistema con numero di particelle e volume costante si ha:

$$\Delta T = \frac{\partial T}{\partial E} \Big|_{V,N} \Delta E = \frac{\Delta E}{c_V}. \quad (2.1.43)$$

$$\overline{(\Delta T)^2} = \frac{kT^2}{c_V}. \quad (2.1.44)$$

2.1.2 Fluttuazioni dipendenti ed indipendenti

Possiamo anche trovare delle espressioni più generali per le fluttuazioni partendo dallo sviluppo gaussiano delle distribuzioni discusso nella Lezione 4.

Supponiamo ci interessi trovare il nostro sistema in una determinata grandezza fisica x e di voler prevedere le fluttuazioni del sistema dal valore centrale di quella grandezza. Dobbiamo partire dalla dipendenza dell'entropia da quella variabile x e sviluppiamo al secondo ordine. Con questo procedimento si arriva alla espressione Gaussiana della lezione sopra citata.

⁶Ad esempio quando interagiscono l'una con l'altra tramite un potenziale l'energia dipende dal numero di particelle interagenti.

Supponiamo per semplicità di metterci nella situazione $\bar{x} = 0$, in questo modo il valor medio di x^2 sarà già il valor medio della fluttuazione:

$$\overline{x^2} = \sqrt{\frac{B}{2\pi}} \int_{-\infty}^{\infty} x^2 \exp\left(-\frac{1}{2}\beta x^2\right) dx = \frac{1}{\beta}. \quad (2.1.45)$$

Questa è la trattazione da cui partiamo, vediamo se si riesce a dare una formulazione generale della ampiezza delle fluttuzioni che ci permetta anche di individuare quali fluttuazioni sono correlate l'una all'altra e quali invece sono indipendenti.

Partiamo dalla probabilità di avere la fluttuazione ⁷:

$$W(x) \propto \exp\left(\frac{\Delta S_t(x)}{k}\right). \quad (2.1.46)$$

Dove $\Delta S_t(x) = S_t(x) - S_t(0)$, con $S_t = S + S'$ entropia dell'universo.

La variazione di entropia del bagno termico può essere calcolata, visto che lui resta sempre all'equilibrio nelle nostre approssimazioni. Questa sarà:

$$\Delta S' = \frac{\Delta E' + P\Delta V'}{T} = -\frac{\Delta E + P\Delta V}{T}. \quad (2.1.47)$$

Questo perchè l'universo in considerazione è isolato, quindi le quantità complessive del sistemino con il bagno termico si devono conservare. Avendo l'entropia del bagno termico possiamo calcolare l'entropia dell'universo: $\Delta S_t = \Delta S + \Delta S'$

Quindi la probabilità di avere questa fluttuazione di energia e volume sarà proporzionale a:

$$W \propto \exp\left(-\frac{\Delta E - T\Delta S + P\Delta V}{kT}\right). \quad (2.1.48)$$

Visto che W ha valore massimo nella posizione di equilibrio possiamo sviluppare ΔE al secondo ordine attorno al valore più probabile :

$$\Delta E = \frac{\partial E}{\partial S} \Delta S + \frac{\partial E}{\partial V} \Delta V + \frac{1}{2} \frac{\partial^2 E}{\partial S^2} (\Delta S)^2 + \frac{\partial^2 E}{\partial S \partial V} \Delta S \Delta V + \frac{1}{2} \frac{\partial^2 E}{\partial V^2} (\Delta V)^2. \quad (2.1.49)$$

Ci sono molti termini che possono essere riscritti come variabili termodinamiche:

$$\frac{\partial E}{\partial S} = T. \quad (2.1.50)$$

$$\frac{\partial E}{\partial V} = -P. \quad (2.1.51)$$

Di conseguenza nell'espansione dell'esponenziale i termini al primo ordine vanno via e rimane solo la dipendenza dal secondo ordine:

$$\Delta E - T\Delta S + P\Delta V = \frac{1}{2} \left[\frac{\partial^2 E}{\partial S^2} (\Delta S)^2 + 2 \frac{\partial^2 E}{\partial S \partial V} \Delta S \Delta V + \frac{\partial^2 E}{\partial V^2} (\Delta V)^2 \right] = \quad (2.1.52)$$

$$= \frac{1}{2} \left[\Delta S \left(\frac{\partial^2 E}{\partial S^2} \Delta S + \frac{\partial^2 E}{\partial S \partial V} \Delta V \right) + \Delta V \left(\frac{\partial^2 E}{\partial S \partial V} \Delta S + \frac{\partial^2 E}{\partial V^2} \Delta V \right) \right]. \quad (2.1.53)$$

Il termine nella prima parentesi tonda è la variazione della derivata di E rispetto a S , Quello nella seconda parentesi tonda invece è la variazione della derivata di E rispetto a V , allora rimane:

$$\Delta E - T\Delta S + P\Delta V = \Delta S \Delta \left(\frac{\partial E}{\partial S} \right) + \Delta V \Delta \left(\frac{\partial E}{\partial V} \right) = \Delta S \Delta T - \Delta V \Delta P. \quad (2.1.54)$$

Reinserendo nell'esponenziale per W si ha:

$$W \propto \exp\left(-\frac{\Delta T \Delta S - \Delta P \Delta V}{2kT}\right). \quad (2.1.55)$$

Abbiamo ottenuto una espressione di quattro variabili termodinamiche, tuttavia noi sappiamo che ne bastano due per descrivere l'intero sistema. Usando le relazioni di Maxwell o i calori specifici possiamo trovare ad esempio quanto valgono ΔP e ΔS in funzione di ΔT e ΔV :

$$\Delta T \Delta S - \Delta P \Delta V = \frac{c_V}{T} (\Delta T)^2 + \frac{1}{V k_T} (\Delta V)^2. \quad (2.1.56)$$

⁷ Adesso la fluttuazione è proprio $\Delta x = x - \bar{x} = x$

Quindi la probabilità di avere una fluttuazione ΔT e ΔV è proporzionale a:

$$W(\Delta T, \Delta V) \propto \exp \left[-\frac{c_V (\Delta T)^2}{2kT^2} - \frac{(\Delta V)^2}{2kTVk_T} \right]. \quad (2.1.57)$$

Abbiamo il prodotto di due Gaussiane indipendenti! Quindi possiamo fattorizzare la distribuzione nel prodotto di due distribuzioni, quindi facendo il calcolo del valor medio un pezzo diventa unitario, l'altro invece da il valore cercato:

$$\overline{(\Delta T)^2} = \frac{kT^2}{c_V}. \quad (2.1.58)$$

$$\overline{(\Delta V)^2} = kTVk_T. \quad (2.1.59)$$

Inoltre abbiamo anche l'informazione che le fluttuazioni su T e V sono scorrelate ⁸:

$$\overline{(\Delta T)(\Delta V)} = 0. \quad (2.1.60)$$

In modo analogo, se avessimo usato altre relazioni avremmo ottenuto che P ed S sono indipendenti.

$$\overline{(\Delta S)^2} = kC_P. \quad (2.1.61)$$

$$\overline{(\Delta P)^2} = -\frac{kT}{V}k_S. \quad (2.1.62)$$

Tipicamente variabili intensive ed estensive sono indipendenti l'una dall'altra.

2.1.3 Indeterminazione dell'entropia

Cerchiamo di stimare le indeterminazioni ... dal punto di vista di un qualche parametro fisico del sistema. Preso un sistema isolato con energia \mathcal{E}_0 avente un'incertezza su tale energia $\delta\mathcal{E}_0$, ci aspettiamo che la densità di stati $\rho(\mathcal{E})$ sia monotona crescente nella energia ⁹.

Se tale funzione è crescente in \mathcal{E} allora possiamo scrivere:

$$\rho(\mathcal{E}_0) \geq \frac{1}{\mathcal{E}_0} \int_0^{\mathcal{E}_0} \rho(\mathcal{E}) d\mathcal{E}. \quad (2.1.63)$$

Visto che il numero di stati nella shell spessa $\delta\mathcal{E}_0$ è $\rho(\mathcal{E}_0)\delta\mathcal{E}_0$ allora l'entropia in tale regione sarà data da:

$$S = k \ln [\rho(\mathcal{E}_0)\delta\mathcal{E}_0] \geq k \ln \frac{\delta\mathcal{E}_0}{\mathcal{E}_0} + k \ln \int_0^{\mathcal{E}_0} \rho(\mathcal{E}) d\mathcal{E}. \quad (2.1.64)$$

ci aspettiamo inoltre che

$$\int_0^{\mathcal{E}_0} \rho(\mathcal{E}) d\mathcal{E} \geq \rho(\mathcal{E}_0)\delta\mathcal{E}_0. \quad (2.1.65)$$

Ovvero che il volume della sfera che sta tra 0 ed \mathcal{E}_0 sia maggiore del volumino della sola shell al bordo, per verificare questa basta prendere \mathcal{E}_0 sufficientemente grande.

Ci aspettiamo quindi che l'entropia sia limitata dalle precedenti diseguaglianze:

$$k \ln \left[\int_0^{\mathcal{E}_0} \rho(\mathcal{E}) d\mathcal{E} - \ln \frac{\mathcal{E}_0}{\delta\mathcal{E}_0} \right] \leq S \leq k \ln \left[\int_0^{\mathcal{E}_0} \rho(\mathcal{E}) d\mathcal{E} \right]. \quad (2.1.66)$$

allora l'incertezza sull'entropia dovuta all'incertezza $\delta\mathcal{E}_0$ sull'energia è:

$$\delta S \sim k \ln \frac{\mathcal{E}_0}{\delta\mathcal{E}_0}. \quad (2.1.67)$$

Abbiamo un aspetto poco intuitivo: diminuendo l'incertezza sull'energia $\delta\mathcal{E}_0$ aumenta l'incertezza sull'entropia. Questo è vero per piccole incertezze:

$$\frac{\mathcal{E}_0}{\delta\mathcal{E}_0} \ll \exp \left(\frac{S}{k} \right). \quad (2.1.68)$$

dove essenzialmente tale incertezza è un effetto di bordo. L'incertezza al bordo della superficie introduce una indeterminazione nel conteggio sul numero di celle che vengono attraversate dalla nostra superficie, quindi l'errore nel conteggio diventa più pesante mano a mano che restringiamo l'incertezza sull'energia. Siccome l'entropia è in un certo senso "l'addetta" a tale conteggio, aumenterà il suo errore restringendo lo spessore del bordo.

⁸Nel sistema in cui può variare tutto.

⁹Più energia abbiamo nel sistema più abbiamo modi per distribuirla tra le varie particelle e quindi aumenta il numero di stati possibili e di conseguenza la densità di stati. Che succede se invece la densità di stati decresce con l'energia? (domanda di esame). Servirebbe un sistema con dei "Gap" tali di energia per cui, all'interno del Gap, $\rho(\mathcal{E})$ diminuisce.

2.1.4 Tempo di vita media degli stati

Cerchiamo di stimare $\delta\mathcal{E}_0$ legandola ad un parametro fisico, per far questo possiamo usufruire del principio di indeterminazione:

$$\delta\mathcal{E}_0\tau \sim \hbar. \quad (2.1.69)$$

τ è il tempo di vita media degli stati all'interno del nostro sistema. Quindi abbiamo dalla relazione scritta sopra:

$$\tau \ll \frac{\hbar}{\mathcal{E}_0} \exp\left(\frac{S}{k}\right). \quad (2.1.70)$$

Quindi il tempo di vita media degli stati non può essere infinito.

Tuttavia l'ultima non è una restrizione molto stringente, infatti in genere si ha che $S \gg k$, quindi l'esponenziale è un numero enorme.

Di conseguenza possiamo assumere che i tempi di vita degli stati termodinamici da noi considerati non siano infiniti ma comunque ragionevolmente lunghi.

D'altra parte noi ci aspettiamo che l'incertezza quantistica debba essere molto minore dell'incertezza termodinamica del nostro sistema, altrimenti tutte le considerazioni fatte sulla forma delle distribuzioni andrebbero completamente rivisitate (se non demolite). Quindi facendo le misure non saremo in grado di vedere $\delta\mathcal{E}_0$, si avrà:

$$\delta\mathcal{E}_0 \ll \sqrt{(\Delta E)^2} = \sqrt{kC_V}T. \quad (2.1.71)$$

Quindi abbiamo gli estremi del tempo di vita medio τ :

$$\frac{\hbar}{T\sqrt{kC_V}} \ll \tau \ll \frac{\hbar}{\mathcal{E}_0} \exp\left(\frac{S}{K}\right). \quad (2.1.72)$$

Anche quest'ultima non è particolarmente stringente, noi opereremo in sistemi aventi sempre tempi di vita così vincolati.

Capitolo 3

Statistica di Fermi-Dirac e Bose-Einstein

3.1 Lezione 7

02-03-2020

3.1.1 Stati equiprobabili e teoria degli Ensamble

Dobbiamo rivedere adesso l'assunzione che tutti gli stati siano equalmente probabili per un sistema isolato, possiamo ottimizzarla con due assunzioni più dettagliate:

- Sistema ergodico: tutti gli stati sono accessibili nell'evoluzione temporale del sistema.
- Teorema di Liuville: il volume di un elemento dello spazio delle fasi si conserva nella evoluzione temporale.

Nel caso quantistico per avere gli stati equiprobabili è necessario aggiungere il *Principio del bilancio dettagliato*: Presi due stati a, b la probabilità di andare da a a b è la stessa di andare da b a a .

$$P_{a,b} = P_{b,a} \quad (3.1.1)$$

Quindi il rate di passaggio da a a b è la stessa del passaggio opposto:

$$R_{a,b} = P_{a,b}W_a = R_{b,a} = P_{b,a}W_b \quad (3.1.2)$$

Si può dimostrare a partire da questa che $W_a = W_b$. Infatti basta scrivere la derivata di W_a :

$$\dot{W}_a = \sum_b W_b P_{a,b} - W_a \sum_b P_{a,b} = 0. \quad (3.1.3)$$

In cui il primo termne indica il rate di stati che transitano da tutti gli altri possibili ad a , il secondo indica quelli che invece transiscono da a ad uno degli altri.

All'equilibrio questa derivata deve essere nulla per definizione di equilibrio stesso. Per il principio dettagliato si ha che $P_{a,b} = P_{b,a}$. di conseguenza:

$$0 = \sum_b P_{a,b}(W_a - W_b). \quad (3.1.4)$$

Da cui l'uguaglianza delle due W risulta obbligata, a meno che il determinante di $P_{a,b}$ non sia nullo. In generale non è vero che questo determinante è nullo, quindi abbiamo la tesi.

Notiamo che non è detto che le $P_{a,b}$ siano tutte dello stesso ordine, tuttavia non possono nemmeno essere tutte nulle altrimenti non varrebbe più l'ergodicità. Possono esistere stati con tale quantità molto piccola, in tal caso entrare in quello stato è molto difficile ma è molto difficile anche uscirne per il principio del bilancio dettagliato. In meccanica classica questi ragionamenti sono più complessi: l'ergodicità non sembra soddisfatta¹. Per questo in meccanica classica è stato introdotta l'idea di Ensemble: evitiamo di fare misure temporali. Così facendo il concetto di misura non è più quello di fare misure in successione temporale, bensì si fanno N copie del sistema stesso e misuriamo la probabilità facendo misure su ciascuno di questi sistemi.

A questo punto nelle nostre ipotesi di sistemi all'equilibrio noi abbiamo una certa probabilità di trovare il sistema di una certa energia ed il fatto di aver effettuato una misura non influenzza le successive perchè stiamo prendendo sistemi completamente equivalenti ed indipendenti.

¹Ad esempio giocando a biliardo la pallina dopo esser stata lanciata fa determinate traiettorie e si ferma, non va ad occupare l'intero tavolo da gioco.

Quindi nel caso classico le medie non sono medie temporali ma sono medie su campioni (copie identiche dello stesso sistema) a cui è associata una probabilità di trovare il sistema in un determinato stato.

In quantistica invece l'ergodicità vale quindi non ci sono problemi a fare misure temporali o "parallele".

Per citare la teoria dell'Ensemble possiamo riconoscere adesso che quando abbiamo usato il potenziale di Landau² abbiamo lavorato in *Ensamble Gran Canonico*, con l'energia libera³ si trattava invece di *Ensamble Canonico* e quando abbiamo assunto il sistema isolata allora ci trovavamo nell' *Ensamble Microcanonico*.

3.1.2 Oltre il modello di gas ideale.

Ci sono due modi per "rovinare" il modello di gas ideale:

- Facciamo cadere l'ipotesi di idealità:

$$\exp\left(\frac{\mu}{kT}\right) \ll 1. \quad (3.1.5)$$

In tal caso non funziona più il modello alla Boltzmann⁴ sviluppato nella Lezione 5.

Abbiamo inoltre visto che il potenziale di Landau può essere scritto in generale come:

$$\Omega = \sum_q \Omega_q \implies \Omega_q = -kT \ln \left[\sum_{n_q} \exp\left(-\frac{n_q (\mathcal{E}_q - \mu)}{kT}\right) \right]. \quad (3.1.6)$$

Dove ricordiamo che q identifica uno stato di singola particella⁵ mentre n_q è il numero di particelle che si trovano nello stato q .

Abbiamo visto che con le approssimazioni di gas ideale possiamo riscrivere questo potenziale come nella Lezione 4 :

$$\Omega_q = -kT \ln \left[1 + \exp\left(-\frac{\mathcal{E}_q - \mu}{kT}\right) \right]. \quad (3.1.7)$$

$$\bar{n}_q = -\frac{\delta \Omega_q}{\delta \mu} = \exp\left(-\frac{\mathcal{E}_q - \mu}{kT}\right). \quad (3.1.8)$$

$$\Omega_q = -kT \ln(1 + \bar{n}_q) \sim -kT \bar{n}_q. \quad (3.1.9)$$

$$N = \sum_q \bar{n}_q \implies PV = NkT. \quad (3.1.10)$$

- Le particelle sono interagenti, abbiamo visto come si modifica il modello di gas ideale in questo caso.

Un modo pratico per uscire dalla approssimazione di gas ideale è aumentare la densità del gas: \bar{n}_q , in questo modo si rompono entrambe le approssimazioni. Possiamo notare tuttavia che la prima approssimazione a cadere nei sistemi concreti è l'approssimazione di gas perfetto: le particelle diventano interagenti⁶.

Nelle prossime lezioni invece consideriamo gas perfetti per cui non vale più la prima delle due approssimazioni. Quindi questo è il caso di gas perfetto ma non ideale⁷.

Potrebbe sembrare poco interessante studiare questo caso, tuttavia vedremo che molti sistemi (tra cui gli elettroni in un metallo) rientrano proprio in questo caso. Quest'ultimo è quindi il caso in cui fallisce la statistica di Boltzmann, è necessario trovare statistiche in grado di descrivere questi sistemi.

3.1.3 Significato quantistico della approssimazione classica ed espressione completa di Ω .

Anche se abbiamo tirato fuori dal formalismo la legge di stato dei gas ideali non abbiamo mai ricavato Ω dalle sue variabili indipendenti T, V, μ , cerchiamo di farlo adesso con le nostre nuove conoscenze.

Vogliamo arrivare a scrivere $\Omega(T, V, \mu)$ oppure l'energia libera di Gibbs: $\Phi(\mu, T, P) = \mu N$, per tale scopo partiamo dal numero di particelle totale N che sappiamo calcolare facilmente:

$$N = \sum_q \bar{n}_q = \int_0^\infty \exp\left(-\frac{\mathcal{E} - \mu}{kT}\right) \rho(\mathcal{E}) d\mathcal{E}. \quad (3.1.11)$$

²Scambio di particelle ed energia con il bagno termico

³Scambio di sola energia

⁴Abbiamo assunto una funzione di partizione e successivamente corretto con $N!$

⁵In un gas perfetto no interagente, dove ogni particella ha le sue q_x, q_y, q_z .

⁶È il motivo per cui si possono trattare i liquidi classici partendo da una Z e dividendo per $N!$.

⁷Come da definizione al paragrafo 1.4.5.

Abbiamo trovato la densità di stati di singola particella nel caso tridimensionale:

$$\rho(\mathcal{E}) = \frac{4\pi\sqrt{2}m^{3/2}}{\hbar^3}\mathcal{E}^{1/2}. \quad (3.1.12)$$

Si arriva facendo il cambio di variabile nell'integrale $x = \frac{\mathcal{E}}{kT}$ ed utilizzando la lunghezza d'onda di De Broglie Λ ricavata nella scorsa lezione:

$$\Lambda = \frac{2\pi\hbar}{\sqrt{2\pi mkT}}. \quad (3.1.13)$$

Si arriva infine a:

$$N = \frac{V}{\Lambda^3} \exp\left(\frac{\mu}{kT}\right). \quad (3.1.14)$$

Possiamo invertire questo risultato per arrivare a μ :

$$\mu = -kT \ln \frac{kT}{P\Lambda^3}. \quad (3.1.15)$$

Quindi in conclusione a Φ :

$$\Phi = -kTN \ln \frac{kT}{P\Lambda^3}. \quad (3.1.16)$$

Adesso abbiamo quello che ci serve, possiamo calcolare ad esempio

$$V = \frac{\partial\Phi}{\partial P} \Big|_{T,\mu}. \quad (3.1.17)$$

Oppure possiamo calcolarci l'entropia (avendo cura di sostituire in Φ la lunghezza d'onda Λ):

$$S = -\frac{\partial\Phi}{\partial T} \Big|_{P,\mu} = \quad (3.1.18)$$

$$= -Nk \ln P + \frac{5}{2}Nk \ln kT + Nk \left[\frac{5}{2} + \frac{3}{2} \ln \left(\frac{m}{2\pi\hbar^2} \right) \right] = \quad (3.1.19)$$

$$= -Nk \ln \left(\frac{N}{V} \right) + \frac{3}{2}Nk \ln kT + Nk \left[\frac{5}{2} + \frac{3}{2} \ln \left(\frac{m}{2\pi\hbar^2} \right) \right] \quad (3.1.20)$$

$$\dots \quad (3.1.21)$$

Dove nell'ultimo passaggio abbiamo eliminato P con l'equazione di stato dei gas perfetti (infatti abbiamo tolto un $N \ln kT$).

Quindi dal penultimo passaggio ricaviamo C_P , mentre dall'ultimo C_V :

$$C_P = T \frac{\partial S}{\partial T} \Big|_P = \frac{5}{2}Nk. \quad (3.1.22)$$

$$C_V = T \frac{\partial S}{\partial T} \Big|_V = \frac{3}{2}Nk. \quad (3.1.23)$$

Vista l'espressione di μ la condizione di gas perfetti si traduce allora in

$$\frac{kT}{P\Lambda^3} \gg 1. \quad (3.1.24)$$

oppure, sostituendo l'equazione dei gas perfetti:

$$\frac{N}{V}\Lambda^3 \ll 1 \quad \text{Approssimazione classica.} \quad (3.1.25)$$

Questa vale se la densità è molto piccola oppure se la temperatura è molto grande. Inoltre se definiamo $1/\Lambda^3 = d_{MQ}$ la disegualanza sembra affermare che la densità del gas debba essere molto minore della densità "quantistica" d_{MQ} .

Per comprendere il significato fisico della relazione sopra possiamo immaginare che l'energia media ad una certa temperatura a disposizione di una particella sia dell'ordine di kT , quindi il suo impulso sarà dell'ordine $\sqrt{2mkT}$. L'incertezza che possiamo avere sull'impulso di una particella sarà anch'essa al massimo $\sqrt{2mkT}$, di conseguenza possiamo localizzare la funzione d'onda su dei pacchetti aventi un'incertezza dell'ordine:

$$\frac{\hbar}{\sqrt{2mkT}} \sim \Lambda. \quad (3.1.26)$$

Questo ci dice che se siamo su scale di lunghezza molto maggiore di Λ possiamo trascurare gli effetti quantistici. Capiamo anche perchè l'ultima disuguaglianza viene detta approssimazione classica: in queste condizioni le particelle sono distanti tra loro (in media) molto più della indeterminazione quantistica che hanno sulla loro stessa posizione. In questo senso la statistica di Boltzmann viene chiamata classica.

Quando la disuguaglianza in questione non è più rispettata allora le particelle sono più vicine di quanto sono le loro dimensioni quantistiche (ovvero di quanto sono localizzate le loro funzioni d'onda).

Dal punto di vista termodinamico quando non funziona più la statistica di Boltzmann vuol dire che le particelle del gas si "accorgeranno" della loro natura quantistica, questo si traduce nell'accorgersi che le funzioni d'onda devono avere una parità ben definita a seconda dello spin.

Tornando alla termodinamica siamo arrivati a Φ partendo da Ω , abbiamo lavorato allora nel gran canonico. In questo Ensemble abbiamo ricavato con l'algebra la funzione di stato dei gas perfetti.

Abbiamo già trovato l'equazione di stato partendo dalla Z , giudicando successivamente le particelle indistinguibili e dividendo quindi per $N!$, dobbiamo verificare che le due trattazioni sono equivalenti.

Rifacciamo allora il conto partendo dalla F ⁸:

$$F = -NkT \ln \frac{V}{\Lambda^3} + kT \ln N!. \quad (3.1.27)$$

Ma la F si può calcolare anche dalla Φ :

$$F = \Phi - PV = -NkT \ln \frac{V}{N\Lambda^3} - NkT. \quad (3.1.28)$$

Le due sarebbero uguali se

$$\ln N! \sim N \ln N - N. \quad (3.1.29)$$

Visto che questa non è altro che la formula di Stirling, si ha che con $N \gg 1$ le due formulazioni danno lo stesso risultato.

Abbiamo fatto il conto con Z nell'ensemble canonico, poi con Φ nel gran canonico, le due trattazioni nel limite di $N \gg 1$ danno la stessa cosa perchè le fluttuazioni del numero di particelle tendono a 0 con un elevato numero di particelle.

Notiamo che l'entropia dell'equazione (1.5.28) ha una dipendenza da $-fk \ln(2\pi\hbar)$, con f i gradi di libertà.

Notiamo che questa è corretta nel caso di gas ideale, quindi in questo caso non sarà possibile utilizzarla in questa nuova statistica che stiamo costruendo.

Possiamo inoltre notare che per i sistemi gassosi anche a basse temperature continuano a soddisfare la condizione di gas ideale, il motivo è che per ogni diminuzione della temperatura si ha una decrescita della densità per via dei passaggi di stato che inevitabilmente avvengono.

L'entropia sopra citata spiega molto bene questa tendenza dei gas a rimanere nello stato ideale: per un sistema qualunque tenderebbe a infinito al calare della temperatura, mentre per un gas (ad esempio l'elio) al diminuire di T diminuisce anche N permettendo all'entropia di non esplodere.

3.1.4 Sistemi fuori da approssimazione di gas ideale.

Vediamo adesso sistemi in cui le particelle sono più vicine delle loro dimensioni quantistiche. Sappiamo che le particelle in Meccanica Quantistica sono indistinguibili, di conseguenza non possiamo più correggere con $N!$ e dobbiamo utilizzare l'espressione della Ω trovata sopra.

Possiamo cercare di capire quali stati le particelle possono occupare.

Prendiamo ad esempio un caso di due particelle (1) e (2), queste saranno descritte da una funzione d'onda $\varphi_{1,2}$ che dipenderà dalle coordinate e dagli inimpulsi delle due particelle. Se queste sono indistinguibili significa che:

$$\varphi(1, 2) : |\varphi(1, 2)|^2 = |\varphi(2, 1)|^2. \quad (3.1.30)$$

Questa ci lascia una certa libertà sulla simmetria della funzione d'onda:

$$\varphi(1, 2) = \pm \varphi(2, 1). \quad (3.1.31)$$

In linea di principio potremmo assumere che ci sia una fase, tuttavia se questa fase è diversa da 0 o π facendo un doppio scambio non si torna alla situazione iniziale, e questo non va bene per il nostro sistema⁹. Assumeremo da adesso che la funzione d'onda sia simmetrica o antisimmetrica scegliendo quindi soltanto le fasi 0 e π .

La simmetria per scambio della funzione d'onda è connessa allo spin delle particelle di quest'ultimo:

- Funzione d'onda asimmetrica: Particella con spin semi intero.

⁸È necessario ricordare il risultato ottenuto al termine della Lezione 3 per F.

⁹Ci sono delle particelle particolare chiamate anioni che hanno questa particolarità, le si incontrano nei corsi di fisica teorica.

- Funzione d'onda simmetrica: Particella con Spin intero.

Un sistema contenente particelle con funzioni d'onda simmetriche non porta nessuna conseguenza sulla probabilità di occupazione degli stati, succedono cose strane invece per sistemi contenenti particelle con funzione d'onda antisimmetriche.

Distribuzione di Fermi-Dirac e Fermioni Supponendo che le particelle si trovino in due stati A e B e che la funzione d'onda sia antisimmetrica allora si ha che:

$$\varphi_{A,B} \propto \Phi_a(1)\Phi_b(2) - \Phi_a(2)\Phi_b(1). \quad (3.1.32)$$

Abbiamo così una funzione antisimmetrica, tuttavia se adesso prendiamo i due stati A e B uguali si ha che $\varphi = 0$. Quindi non si può avere più di una particella in ogni singolo stato.

Nota: Per rendere asimmetrica una funzione d'onda ad esempio con tre particelle si procede così:

$$\Phi_a(1)\Phi_b(2)\Phi_c(3) - \Phi_a(2)\Phi_b(1)\Phi_c(3) + \Phi_a(2)\Phi_b(3)\Phi_c(1). \quad (3.1.33)$$

Quindi se volessimo calcolare la Ω_q dello stato q :

$$\Omega_q = -kT \ln \sum_{n_q} \exp\left(-\frac{n_q(\mathcal{E}_q - \mu)}{kT}\right). \quad (3.1.34)$$

Non si deve più sommare su tutte le possibili n_q , la somma si ferma al primo termine poiché al massimo una sola particella può stare in uno stato:

$$\Omega_q = -kT \ln \left[1 + \exp\left(\frac{\mu - \mathcal{E}_q}{kT}\right) \right]. \quad (3.1.35)$$

Questa è la stessa che abbiamo trovato nel modello dei gas ideali approssimando (Sezione 1.5.2), solo che questa non è una approssimazione: è esatta! Inoltre trovoata la Ω_q siamo costretti a fermarci: non è più vero che $\bar{n}_q \ll 1$ come invece abbiamo imposto nella 1.5.18.

Troviamo allora il numero medio di particelle che stanno in ciascun stato di singola particella \bar{n}_q tramite la relazione del potenziale di Landau:

$$\bar{n}_q = -\frac{\partial \Omega_q}{\partial \mu} = \frac{\exp\left(\frac{\mu - \mathcal{E}_q}{kT}\right)}{1 + \exp\left(\frac{\mu - \mathcal{E}_q}{kT}\right)} = \frac{1}{\exp\left(\frac{\mathcal{E}_q - \mu}{kT}\right) + 1}. \quad (3.1.36)$$

Dalla funzione notiamo che $\bar{n}_q < 1$, questo è coerente con quanto detto in precedenza su le particelle aventi funzione d'onda asimmetrica (quindi spin semintero): più di una particella in un singolo stato non ci può stare. Abbiamo ricavato una prima importante distibuzione:

Definizione 1.1: Distribuzione di Fermi-Dirac

Il numero medio di particelle negli stati di singola particella q per un gas di fermioni è dato da:

$$\bar{n}_q = \frac{1}{\exp\left(\frac{\mathcal{E}_q - \mu}{kT}\right) + 1}. \quad (3.1.37)$$

L'energia μ a temperatura $T = 0$ è detta energia di Fermi \mathcal{E}_F .

La forma di questa funzione è la seguente:

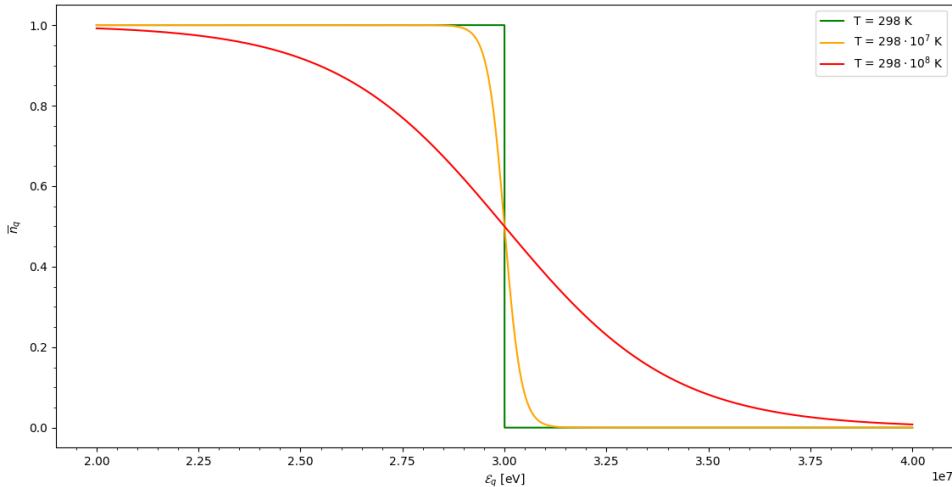


Figura 3.1: Distribuzione di fermi dirac realizzata in python per varie temperature e per $\mu = 30$ MeV, tipico dei gas di elettroni atomici.

Notiamo come a basse temperature ($kT \ll \mu$) la funzione sia praticamente un gradino che crolla sulla μ , in questo caso lo smusso del gradino è proprio dell'ordine di kT .

Di fatto a $T \approx 0$ si ha che le particelle si dispongono in modo da minimizzare l'energia (andranno nei livelli energetici più bassi), quindi se voglio aggiungere una particella al sistema dovrò aggiungerla con una energia maggiore di quella delle particelle già presenti perché tutti gli stati con energia inferiore sono occupati. Quindi per aggiungere questa particella dovrò dare una energia di almeno μ . L'energia $\mu = \mathcal{E}_0$ a temperatura nulla rappresenta di fatto la linea di demarcazione tra gli stati occupati e gli stati vuoti.

Questo ci dà informazioni sul fatto che, se $T \rightarrow 0$, il potenziale chimico non potrà essere negativo perché in tal caso il numero di particelle medio per ogni stato è nullo, quindi sparirebbero tutte le particelle dal sistema.

Ricordiamo che stiamo sempre considerando il sistema all'equilibrio con un bagno termico in cui abbiamo tenuto μ costante¹⁰, variare la temperatura significa variare la temperatura di questo "universo".

Spesso nei sistemi veri dobbiamo tener di conto che il numero di particelle del sistema in considerazione (bagno termico escluso) potrebbe essere fissato. In questo caso la legge resta valida però μ non è più fissato.

In questo caso possiamo aspettarci che esista una temperatura oltre il quale torniamo nella approssimazione classica di Boltzmann quindi il potenziale chimico dovrà tornare negativo e molto grande.

Possiamo dire anche qualcosa in più sul numero di particelle totali per questa distribuzione:

$$N = \sum_q \bar{n}_q = \int_0^\infty \rho(\mathcal{E}) \cdot \frac{1}{\exp\left(\frac{\mathcal{E}-\mu}{kT} + 1\right)} d\mathcal{E}. \quad (3.1.38)$$

Distribuzione di Bose-Einstein e Bosoni Nel caso in cui le particelle abbiano spin intero non abbiamo più nessuna condizione sulla occupazione degli stati, quindi non possiamo più tagliare al secondo termine nella sommatoria 3.1.34, possiamo invece fare un cambio di variabile:

$$x = \exp\left(\frac{\mu - \mathcal{E}}{kT}\right) \Rightarrow \Omega_q = -kT \ln \left[\sum_{n_q} x^{n_q} \right]. \quad (3.1.39)$$

Sappiamo che per non esplodere questa serie geometrica necessita che $x < 1$, quindi che $\mu < \mathcal{E}_q$. L'ultima diseguaglianza deve essere vera per tutti gli \mathcal{E}_q , quindi nel caso peggiore per lo stato con $\mathcal{E} = 0$, abbiamo allora una condizione sul potenziale chimico per la convergenza della serie:

$$\mu < 0. \quad (3.1.40)$$

Questo ci va bene perché è conforme con quanto detto per il regime classico, dove anche in quel caso μ doveva essere negativo (in tal caso c'era una ulteriore condizione: doveva essere molto negativo).

Visto che la serie per Ω_q è geometrica si ha che la somma vale:

$$\Omega_q = kT \ln \left(1 - \exp\left(-\frac{\mathcal{E}_q - \mu}{kT}\right) \right). \quad (3.1.41)$$

¹⁰Questo a livello fisico significa poter variare il numero di particelle al variare della temperatura, infatti il potenziale chimico è la variazione dell'energia del sistema rispetto al numero di particelle: per mantenerlo costante al variare dell'energia serve che cambi il numero di particelle.

Quindi ci ricaviamo il numero medio di particelle:

$$\bar{n}_q = -\frac{\partial \Omega_q}{\partial \mu} = \frac{1}{\exp\left(\frac{\varepsilon_q - \mu}{kT}\right) - 1}. \quad (3.1.42)$$

Abbiamo ottenuto una distribuzione simile alla Fermi-Dirac con un segno diverso, quel segno cambia pesantemente la forma della distribuzione che chiameremo:

Definizione 1.2: Distribuzione di Bose-Einstein

Il numero medio di particelle negli stati di singola particella q per un gas di bosoni è dato da:

$$\bar{n}_q = \frac{1}{\exp\left(\frac{\varepsilon_q - \mu}{kT}\right) - 1}. \quad (3.1.43)$$

Graficamente la distribuzione con μ fissato è così fatta:

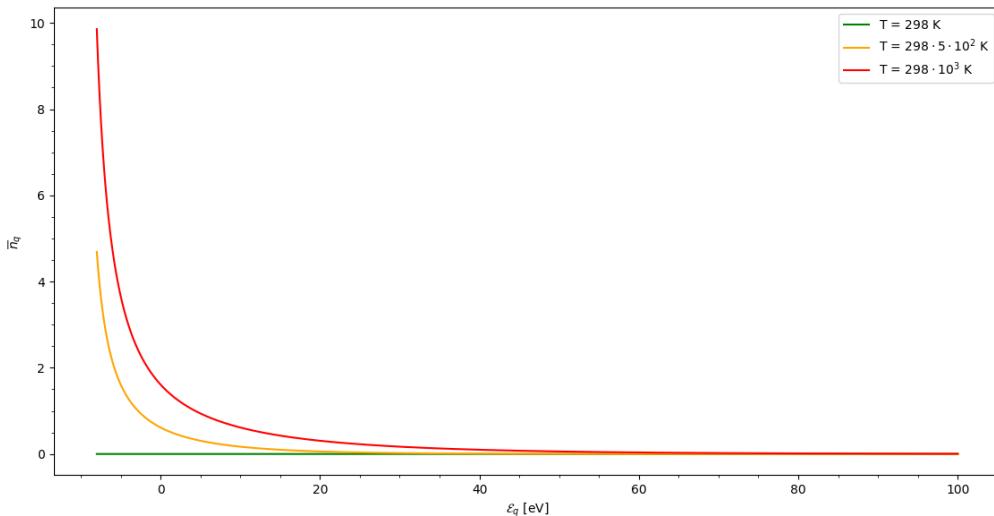


Figura 3.2: Distribuzione di Bose-Einstein per $\mu = -10$ eV fissato.

Questa è la Bose Einstein, e le particelle di spin intero sono perciò detti Bosone.

Tenere μ fissato anche in questo caso significa tenere libero il numero di particelle del sistema che quindi potrà essere scambiato con il bagno termico. La conseguenza che ne risulta dal grafico è che al diminuire della temperatura le particelle tenderanno a scappare dal sistema per spalmarsi in tutto l'universo (nei livelli di energia più bassa disponibili).

Nel limite classico entrambe le distribuzioni tornano al limite di Boltzmann classico.

3.2 Lezione 8

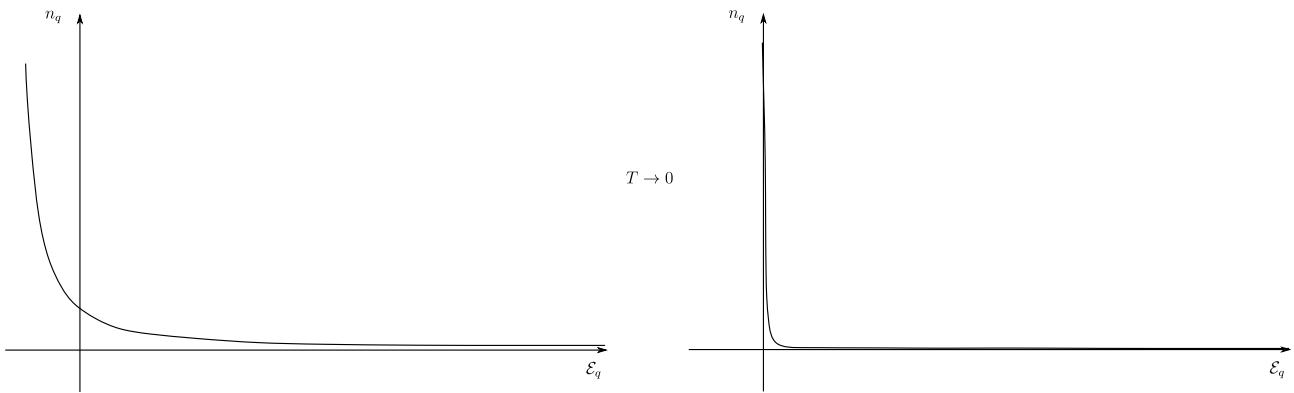
04-03-2020

Abbiamo visto nella scorsa lezione che per un gas di Bosoni che può scambiare particelle con il bagno termico se la temperatura tende a zero allora numero di particelle medie per cella tende a zero: il sistema si svuota. Noi considereremo più spesso casi in cui il numero di particelle è fissato, in tal caso il potenziale chimico diventa una funzione della temperatura.

Siccome il numero totale di particelle è dato da:

$$\int_0^{\mathcal{E}} \rho(\mathcal{E}) \bar{n}(\mathcal{E}) d\mathcal{E} = N. \quad (3.2.1)$$

È necessario che il potenziale chimico cresca e tenda quindi a zero cercando di mantenere costante l'integrale sotteso alla curva per energie positive.

Figura 3.3: Bose-Einstein con T tendente a zero e numero di particelle fissato.

Quindi a $T = 0$ abbiamo che l'unico stato occupato è lo stato fondamentale. Prossimamente discuteremo l'andamento di μ al variare di T , vedremo che μ diventa effettivamente zero per una temperatura di poco maggiore dello zero assoluto, raggiungendo uno stato della materia in cui il numero di particelle nello stato fondamentale è macroscopico¹¹.

3.2.1 Fluttuazioni quantistiche vs fluttuazioni termodinamiche

Nella derivazione delle due distribuzioni abbiamo effettuato con leggerezza il passaggio al continuo, dovremmo almeno verificare che questo passaggio è lecito avendo abbandonato il regime di gas ideale.

Se chiamiamo $\delta\mathcal{E}$ la distanza media tra gli stati dobbiamo verificare che:

$$\delta\mathcal{E} \ll \sqrt{(\Delta\mathcal{E})^2}. \quad (3.2.2)$$

In questo modo le fluttuazioni termodinamiche sono più importanti delle fluttuazioni quantistiche e ci è permesso fare un passaggio al continuo come già argomentato.

Le fluttuazioni termodinamiche dell'energia della singola particella sono dell'ordine di kT , mentre quelle quantistiche $\frac{\hbar^2}{2m} \left(\frac{2\pi}{L}\right)^2$ (nel caso di particelle confinate in una scatola di dimensioni caratteristiche linearri L).

Se prendiamo $L \approx 1\text{cm}$, $m \sim 10^{-24}\text{g}$ otteniamo che per avere $(\Delta\mathcal{E})^2 \gg \delta\mathcal{E}$ serve $T > 10^{-10}\text{K}$. Per questo motivo in sistemi fisici reali non abbiamo problemi di fluttuazioni quantistiche.

3.2.2 Spin nel calcolo della $\rho(\mathcal{E})$

Quando a partire dagli impulsi siamo passati all'energia nella sezione 1.5.5 ci siamo dimenticati dello spin che è un'altra variabile delle nostre particelle. Sappiamo che la degenerazione di spin è $2s+1$ ¹². Quindi se chiamiamo la densità di stati senza considerare lo spin $\rho'(\mathcal{E})$ si ha che la correzione dovuta allo spin su questa è:

$$\rho(\mathcal{E}) = \rho'(\mathcal{E}) \cdot (2s+1) = g\rho'(\mathcal{E}). \quad (3.2.3)$$

Visto che noi parliamo di fermioni e bosoni le nostre correzioni sono relativamente 2 e 1, fatta eccezione per i fotoni ed i fononi¹³. Infatti nel caso dei fononi abbiamo tre degenerazioni dovute ai gradi di libertà vibrazionali, mentre per i fotoni sappiamo invece che abbiamo due degenerazioni dovute alle possibili polarizzazioni.

La densità di stati che continueremo ad usare per qualche lezione è quella ricavata nella sezione citata sopra:

$$\rho(\mathcal{E})d\mathcal{E} = \frac{4\pi\sqrt{2}Vm_{3/2}}{(2\pi\hbar)^3}\mathcal{E}^{1/2}gd\mathcal{E}. \quad (3.2.4)$$

Relativa ad un sistema tridimensionale di particelle con energia $p^2/2m$.

¹¹detto condensato di Bose-Einstein

¹²Dove s è lo spin appunto

¹³Questi ultimi si occupano delle vibrazioni dei cristalli, sono quanti o quasi-particelle.

3.2.3 Correzione al secondo ordine per l'equazione di stato dei gas ideali

Cerchiamo di capire cosa succede quando siamo in condizioni tali da non poter usare l'approssimazione di gas ideali "per poco" quindi quando la disuguaglianza 1.5.2 non è forte, ma è soltanto una disuguaglianza.

Per farlo andiamo all'ordine successivo nelle approssimazioni fatte con quella disuguaglianza, che ricordiamo essere:

$$\exp\left(\frac{\mu}{kT}\right) \ll 1. \quad (3.2.5)$$

Quindi vediamo come si modifica l'equazione di stato dei gas ideali quando iniziamo a tener di conto degli effetti quantistici.

Il potenziale di Landau nei due casi studiati sopra è:

$$\Omega_{\text{BE}}^{\text{FD}} = \mp kT \sum_q \ln \left[1 \pm \exp\left(-\frac{\mathcal{E}_q - \mu}{kT}\right) \right]. \quad (3.2.6)$$

Dove il segno superiore è per la Fermi-Dirac, il segno inferiore è per la Bose-Einstein.

Per arrivare alla approssimazione classica nella abbiamo tenuto soltanto i termini al primo ordine in x , adesso usando l'espressione di Ω per bosoni e fermioni possiamo anche andare al secondo ordine x^2 :

$$\Omega = -kT \sum_q \exp\left(-\frac{\mathcal{E}_q - \mu}{kT}\right) \pm \frac{kT}{2} \sum_q \exp\left[-\frac{2(\mathcal{E}_q - \mu)}{kT}\right]. \quad (3.2.7)$$

Mentre la prima parte è il potenziale di Landau già trovato in ambito classico il secondo pezzo inizia a differenziarsi nel caso si tratti di fermioni o bosoni:

$$\Omega = \Omega_{\text{class}} \pm \frac{kT}{2} \sum_q \exp\left[-\frac{2(\mathcal{E}_q - \mu)}{kT}\right]. \quad (3.2.8)$$

Possiamo fare il conto della correzione passando al continuo visto la valutazione sulle fluttuazioni fatta due sezioni sopra:

$$\sum_q \exp\left(-\frac{2\mathcal{E}_q}{kT}\right) = \int_0^\infty \rho(\mathcal{E}) \exp\left(-\frac{2\mathcal{E}}{kT}\right) d\mathcal{E} = \left(\frac{1}{2}\right)^{3/2} \int_0^\infty \rho(\bar{\epsilon}) \exp\left(-\frac{\bar{\epsilon}}{kT}\right) d\bar{\epsilon}. \quad (3.2.9)$$

Dove abbiamo fatto il cambio di variabile $\bar{\epsilon} = 2\mathcal{E}$, abbiamo inoltre considerato il fatto che in $\rho(\mathcal{E}) \propto \mathcal{E}^{1/2}$ quindi esce quel fattore alla 3/2 dall'integrale. Quindi la correzione alla Ω_{class} è la seguente:

$$\pm kT \left(\frac{1}{2}\right)^{5/2} \exp\left(\frac{\mu}{kT}\right) \int_0^\infty \rho(\bar{\epsilon}) \exp\left(-\frac{\bar{\epsilon}}{kT}\right) d\bar{\epsilon}. \quad (3.2.10)$$

Notiamo adesso che la maggior parte della correzione che abbiamo ottenuto non è altro che Ω_{class} stessa, possiamo allora compattare l'espressione raggruppando questa quantità (ponendo attenzione ai segni):

$$\Omega = \Omega_{\text{class}} \left[1 \mp \frac{\exp\left(\frac{\mu}{kT}\right)}{2^{5/2}} \right]. \quad (3.2.11)$$

Siamo pronti a ricavare l'equazione del gas perfetto con effetti quantistici:

$$\Omega = -PV. \quad (3.2.12)$$

$$\Omega_{\text{class}} = -NkT. \quad (3.2.13)$$

allora avviamo la correzione

$$PV = NkT \left[1 \mp \frac{\exp\left(\frac{\mu}{kT}\right)}{2^{5/2}} \right]. \quad (3.2.14)$$

Possiamo chiederci se questa correzione ha senso, alla luce del fatto che la correzione per i fermioni è negativa e che per questi non possiamo avere più di una particella per stato. Una forma equivalente è la seguente:

$$P = \frac{N}{V} kT \left[1 - \pm \frac{\exp\left(\frac{\mu}{kT}\right)}{2^{5/2}} \right]. \quad (3.2.15)$$

Quindi per un gas di fermioni alla temperatura T con densità N/V la pressione è inferiore a quella di un gas classico, mentre per un gas di bosoni la pressione la pressione è inferiore.

Questo è assolutamente contro intuitivo: i fermioni (che hanno al massimo una particella per stato) ci aspettiamo abbiano una "repulsione intrinseca" maggiore dei bosoni che non hanno problemi ad ammassarsi negli stati a bassa energia. Di conseguenza ci si aspetta anche che per i fermioni la pressione sia maggiore che per i gas ideali e viceversa per i bosoni.

Il segno del secondo termine nella 3.2.14 dovrebbe essere allora invertito per soddisfare il nostro intuito. Tuttavia la derivazione che abbiamo seguito sembra corretta, non ci sono evidenze di errori algebrici. Deve esserci qualcosa di concettualmente sbagliato quindi.

Possiamo provare con un'altra derivazione passando questa volta dalla energia libera F , ricordiamo la proprietà che lega le variazioni dei potenziali termodinamici durante una trasformazione sul sistema:

$$\delta F|_{T,V,N} = \delta\Omega|_{T,V,\mu}. \quad (3.2.16)$$

La variazione che consideriamo è la correzione da sistema classico a sistema "leggermente quantistico" come spiegato all'inizio. Possiamo scrivere che:

$$\Omega(T, V, \mu) = \Omega_{\text{class}} + \delta\Omega|_{T,V,\mu}. \quad (3.2.17)$$

Con $\delta\Omega|_{T,V,\mu}$ che è quella calcolata prima. Avremo di conseguenza per la F :

$$F(T, V, N) = F_{\text{class}} + \delta F|_{T,V,N}. \quad (3.2.18)$$

Quindi la correzione trovata per il potenziale di Landau sarà la stessa di quella per l'energia libera, l'unica accortezza da tenere è che nel primo caso era fissato il potenziale chimico, nel secondo il numero di particelle. Vedremo che la chiave del "mistero" sopra sarà esattamente questa.

Abbiamo trovato che:

$$\delta\Omega = \mp\Omega_{\text{class}} \frac{\exp(\mu) kT}{2^{5/2}} = \pm NkT \frac{\exp(\frac{\mu}{kT})}{2^{5/2}}. \quad (3.2.19)$$

Quello che vorremmo fare adesso è eliminare la dipendenza esplicita da μ di questa correzione per poterla sostituire in F in funzione delle sue variabili predilette, per farlo ricordiamo l'equazione 3.1.15 del caso classico:

$$\mu_{\text{class}} = -kT \ln \left(\frac{V}{N\Lambda^3} \right). \quad (3.2.20)$$

Per togliersi di mezzo μ basterà sostituirlo in $\delta\Omega$, infatti la correzione su μ_{class} inserita all'interno della variazione sul potenziale di Landau genera una correzione all'ordine successivo che possiamo trascurare. Dalla sostituzione si ricava che:

$$F = F_{\text{class}} \pm \frac{N^2 kT \Lambda^3}{2^{5/2} V}. \quad (3.2.21)$$

Quindi ricaviamo la legge di stato:

$$P = -\frac{\partial F}{\partial V} = P_{\text{class}} \pm \frac{N^2 kT \Lambda^3}{2^{5/2} V^2} = \frac{NkT}{V} \left(1 \pm \frac{N\Lambda^3}{2^{5/2} V} \right). \quad (3.2.22)$$

Abbiamo ottenuto i segni che intuitivamente ci si aspetterebbe, resta tuttavia il problema che i due metodi hanno prodotto risultati all'apparenza contrastanti.

Nel primo caso abbiamo trovato la pressione da Ω , nel secondo partendo da F . Ragionando con la Ω il numero di particelle non è costante durante una compressione. Questo ci porta in errore quando facciamo ragionamenti di intuito come abbiamo fatto sopra. Il modo giusto (nel quale ha senso applicare il nostro ragionamento) è quello di partire dalla F . Infatti quello che ci aspettiamo fisicamente è che, durante una compressione, il numero di particelle resti invariato.

Resta il fatto che non abbiamo trovato l'inghippo matematico alla base del problema, infatti quello che abbiamo fatto nel secondo caso è prendere la correzione calcolata con Ω ed inserirla nell'espressione per F , quindi l'errore avrebbe dovuto comparire anche alla fine del secondo ragionamento.

Dobbiamo stare attenti al fatto che nel primo caso $N = N(\mu)$ ed in particolare si ha che, fissato un μ :

$$N = N_{\text{class}}(\mu) \neq N_{2^{\text{o}}\text{ordine}}(\mu) \quad (3.2.23)$$

Abbiamo quindi un abuso di notazione, il numero di particelle N che consideriamo per il nostro sistema non è più quello classico ma è anch'esso corretto al secondo ordine.

Quindi quando facciamo la differenza rispetto alla funzione classica e cerchiamo di capire se ci tornano le considerazioni su fermioni e bosoni sbagliamo nel fatto il numero di particelle non è lo stesso rispetto al caso classico.

Non possiamo dire lo stesso del secondo caso, infatti il numero di particelle in F è fissato, il che non ci porta in errore quando sostituiamo l'equazione dei gas perfetti per eliminare P_{class} .

3.2.4 Gas di Fermioni: elettroni di conduzione in un metallo

Riprendiamo la distribuzione di Fermi-Dirac per trattare un gas di elettroni in un metallo.

La prima cosa da fare è calcolare il numero di particelle N :

$$N = \int_0^\infty \frac{\rho(\mathcal{E})d\mathcal{E}}{\exp\left(\frac{\mathcal{E}-\mu}{kT} + 1\right)}. \quad (3.2.24)$$

Normalmente questo sarebbe integrato da 0 ad ∞ , nel limite di $T \rightarrow 0$ si può approssimare la distribuzione da un gradino unitario, quindi:

$$N \rightarrow \int_0^{\mathcal{E}_F} \rho(\mathcal{E})d\mathcal{E}. \quad (3.2.25)$$

Quindi possiamo, anzichè integrare la $\rho(\mathcal{E})$ brutta, possiamo prendere il volume della sfera nello spazio delle fasi di raggio p_F tale che $\mathcal{E}_F = p_F^2/2m$, moltiplicarlo per il volume in questione V , dividere per il volume della cella unitaria (senza scordarsi dello spin).

$$N = \frac{gV\left(\frac{4}{3}\pi p_F^3\right)}{(2\hbar\pi)^3}. \quad (3.2.26)$$

Possiamo ricavare p_F da quest'ultima oppure direttamente \mathcal{E}_F dall'integrale, quello che si ottiene è sempre:

$$\mu_0 = \mu(0) = \mathcal{E}_F = \frac{(2\pi\hbar)^2}{2m} \left(\frac{N}{V}\right)^{2/3} \left(\frac{3}{4\pi g}\right)^{2/3}. \quad (3.2.27)$$

Esprimendo la densità di stati $\rho(\mathcal{E})$ di 4.3.4 in funzione di questa \mathcal{E}_F si ottiene:

$$\rho(\mathcal{E}) = \frac{3}{2} \frac{N}{(\mathcal{E}_F)^{3/2}} \sqrt{\mathcal{E}} g. \quad (3.2.28)$$

Possiamo trovare l'energia media a $T \rightarrow 0$:

$$\bar{\mathcal{E}} = \frac{\int_0^{\mathcal{E}_F} \mathcal{E} \rho(\mathcal{E}) d\mathcal{E}}{\int_0^{\mathcal{E}_F} \rho(\mathcal{E}) d\mathcal{E}} = \frac{\int_0^{\mathcal{E}_F} \mathcal{E}^{3/2} d\mathcal{E}}{\int_0^{\mathcal{E}_F} \mathcal{E}^{1/2} d\mathcal{E}} = \frac{3}{5} \mathcal{E}_F. \quad (3.2.29)$$

Di conseguenza l'energia totale sarà:

$$E(T=0) = N\bar{\mathcal{E}} = \frac{3}{5} \mathcal{E}_F N. \quad (3.2.30)$$

Mentre la pressione è data da:

$$P = - \left. \frac{\partial E}{\partial V} \right|_N = \frac{2}{3} \frac{E}{V}. \quad (3.2.31)$$

Quest'ultima l'avevamo già ricavata a partire dal fatto che la legge di dispersione dell'energia è $p^2/2m$, senza nessuna assunzione. Notiamo che la pressione a $T = 0$ non va a zero. Questo non succede per il gas classico. Vediamo invece come cambiano le cose se la temperatura non è nulla ma vale

$$T \ll T_F \quad (3.2.32)$$

Dove T_F è la temperatura definita a partire da $kT_F = \mathcal{E}_F$, ed è detta temperatura di Fermi. Visto che abbiamo espresso \mathcal{E}_F possiamo esprimere anche T_F

$$T_F = \frac{(2\pi\hbar)^2}{2mk} \left(\frac{3}{4\pi g}\right)^{2/3} \left(\frac{N}{V}\right)^{2/3}. \quad (3.2.33)$$

Per $T \ll T_F$ si ha che la distribuzione di Fermi è molto simile al gradino, questo ci permetterà di fare delle approssimazioni. Vediamo adesso con un esempio pratico se in condizioni normali tale disegualianza è rispettata. Visto che conosciamo la densità di elettroni liberi in un metallo possiamo calcolare la T_F di quest'ultimo. Nel rame abbiamo ad esempio $\rho_e = 8.5 \cdot 10^{22}$ e/cm³, messa nella formula per la temperatura di Fermi ci restituisce:

$$T_{F,\text{rame}} = 8.5 \cdot 10^4 K. \quad (3.2.34)$$

Se ne conclude che a temperatura ambiente siamo sempre nel regime $T \ll T_F$.

Tipicamente la T_F è maggiore della temperatura di fusione dei metalli. Questo ci dice che gli elettroni nei metalli sono essenzialmente quantistici, abbiamo una distribuzione di questi nei livelli completamente diversa da quella prevista da Boltzmann.

Definizione 2.1: Gas Degenero

Un gas si dice degenero quando si trova in un regime in cui non vale più l'approssimazione di gas ideale, tale gas sarà quindi descritto da una distribuzione non classica come la Fermi-Dirac oppure la Bose-Einstein. Sono ad esempio degeneri gli elettroni di un metallo.

Abbiamo tuttavia delle precisazioni da fare, poiché gli elettroni in un metallo non solo fanno cadere l'approssimazione di gas ideale ma potrebbero uscire anche dalla approssimazione di gas perfetto!

Infatti stiamo operando in situazioni in cui questi sono degeneri (quindi il più compatti possibile nei limiti imposti dalla Fermi-Dirac), la loro vicinanza ci induce a pensare che non si possa più trascurare l'interazione colouombiana. Inoltre sono all'interno di un metallo che idealmente sta perdendo elettroni in continuazione, quindi saranno immersi in una miriade di ioni che sono un'altra possibile fonte di interazione.

Fortunatamente la situazione si risolve assumendo che gli elettroni abbiano lunghezze d'onda grandi rispetto alla distanza tra gli atomi del solido.

In questo modo gli elettroni è come se vedessero un background di carica uniforme proveniente da tutti gli ioni, questo può essere il fondo della buca di potenziale dato dalla scatola¹⁴. Inoltre il fondo positivo scherma l'interazione culouombiana tra gli elettroni, quindi in questa ottica possiamo tenerci gli elettroni come gas perfetto. Ci aspettiamo inoltre che gli elettroni possano comunque scatterare o interagire per collisioni, tuttavia se $T \ll T_F$ questi fermioni non avranno comunque livelli liberi per cambiare la loro energia qualunque tipo di interazione facciano.

Possiamo anticipare che i fenomeni di scattering coinvolgeranno solo gli elettroni aventi energie prossime all'energia di fermi perché sono gli unici ad avere un pò di stati vuoti nelle vicinanze per potersi spostare.

Essenzialmente, quando faremo il modello di gas di elettroni nei solidi, potremo trattare tutto come un gas perfetto, l'unica cosa che cambia è che la massa nella relazione:

$$\mathcal{E} = \sum \frac{P^2}{2m}. \quad (3.2.35)$$

Non sarà la massa dell'elettrone libero, sarà una massa efficace che tiene conto del fatto che gli elettroni non si muovono in uno spazio vuoto ma sono "vincolati" in uno spazio occupato da altri elettroni e nuclei.

Storicamente il fatto che all'interno dei metalli vi fossero elettroni liberi fu accolto in modo positivo dalla comunità scientifica che iniziò subito ad attrezzarsi per misurare e verificare questo fatto.

I fisici tirarono fuori una densità media di elettroni all'interno del metallo facendo delle misure, furono quindi in grado di tirare fuori un calore specifico sperimentale. Essi si aspettavano che il calore specifico per questo gas di particelle libere nel metallo fosse quello classico:

$$C_V = \frac{3}{2} N k. \quad (3.2.36)$$

Quest'ultima risultò incompatibile con le misure. Il calore specifico ottenuto era molto inferiore di quello atteso. Noi sappiamo che il motivo proviene dal fatto che la statistica non è più quella di Boltzmann.

Se ad esempio consideriamo la statistica di Fermi-Dirac per $T \approx 0$ ed aumentiamo di poco la temperatura si ha che gli unici elettroni che cambiano energia sono quelli che stanno in un intorno largo kT dell'energia di fermi, per tutti gli altri non cambia assolutamente nulla.

Ci aspettiamo che il numero totale di elettroni che contribuiscono al calore specifico non sia N ma sia solo una frazione:

$$N_{C_V} \sim N \cdot \frac{T}{T_F}. \quad (3.2.37)$$

Il guadagno di energia di questi elettroni per fare un salto di energia sarà:

$$\Delta E = \frac{N k T^2}{T_F}. \quad (3.2.38)$$

Quindi per definizione di calore specifico si ha che:

$$C_V \approx \frac{\Delta E}{\Delta T} = \alpha \frac{T}{T_F}. \quad (3.2.39)$$

In effetti si riscontra che il calore specifico nei metalli ha proprio questo andamento lineare nella temperatura. Cerchiamo di sviluppare le proprietà termiche del gas di elettroni, le useremo per esempio per descrivere il calore

¹⁴In questo ragionamento il "confinamento" dovuto alle pareti della scatola ed il background di ioni sono la stessa cosa!

specifico. Non faremo più gli integrali in modo da approssimare la Fermi-Dirac come funzione a gradino ma ci teniamo l'espressione con la dipendenza dalla temperatura.

$$\Omega = -\frac{2}{3} \frac{4\pi V g \sqrt{2} m^{3/2}}{(2\pi\hbar)^3} \int_0^\infty \frac{\mathcal{E}^{3/2} d\mathcal{E}}{\exp\left(\frac{\mathcal{E}-\mu}{kT}\right) + 1}. \quad (3.2.40)$$

Siamo comunque nelle ipotesi in cui $T \ll T_F$, quindi cercheremo di riscrivere l'integrale di sopra con una correzione all'ordine opportuno in questo modo:

$$I = \int_0^\infty \frac{f(\mathcal{E})}{\exp\left(\frac{\mathcal{E}-\mu}{kT}\right) + 1} d\mathcal{E} = I_0 + \delta I. \quad (3.2.41)$$

Dove il termine I_0 introdotto è:

$$I_0 = \int_0^{\mathcal{E}_F} f(\mathcal{E}) d\mathcal{E}. \quad (3.2.42)$$

Cercheremo di fare una espansione di I in funzione della temperatura:

$$I = I_0 + \frac{\partial I}{\partial T} \Big|_{T=0} + \frac{1}{2} \frac{\partial^2 I}{\partial T^2} \Big|_{T=0} T^2 + \dots \quad (3.2.43)$$

Prima di procedere dobbiamo chiederci se ci basta una correzione al primo ordine o se dobbiamo correggere con ordini successivi. Questo possiamo capirlo dalla forma della distribuzione nell'intorno della energia di fermi:

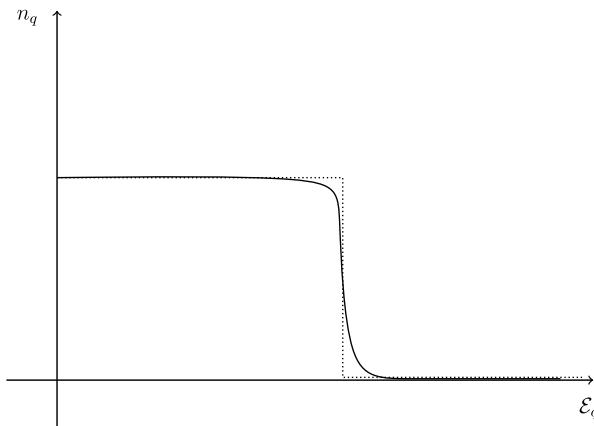


Figura 3.4: Correzione per il potenziale di Landau nella statistica di Fermi-Dirac, in tratteggiato la curva con $T = 0$, in continuo la linea con $T \ll T_F$

La variazione sull'area I cercata sarà la differenza tra la curva tratteggiata e la curva continua, possiamo vedere intuitivamente come al primo ordine questa differenza debba annullarsi per simmetria. Per questo la correzione al primo ordine si annulla, quindi al primo ordine N resta costante.

Per calcolare le correzioni al secondo ordine facciamo un cambio di variabile: passiamo da \mathcal{E} a $z = \exp\left(\frac{\mathcal{E}-\mu}{kT}\right)$ ed introduciamo due funzioni:

$$g_1(z) = \begin{cases} 0 & z < 0 \\ \frac{1}{e^z + 1} & z > 0 \end{cases} \quad (3.2.44)$$

$$g_0(z) = \begin{cases} \frac{1}{e^{-z} + 1} & z < 0 \\ 0 & z > 0 \end{cases}. \quad (3.2.45)$$

Vediamo che queste non sono altro che le due "fette" che differiscono tra la distribuzione a temperatura nulla e quella a temperatura molto bassa, soltanto che la g_0 è la parte in alto ribaltata:

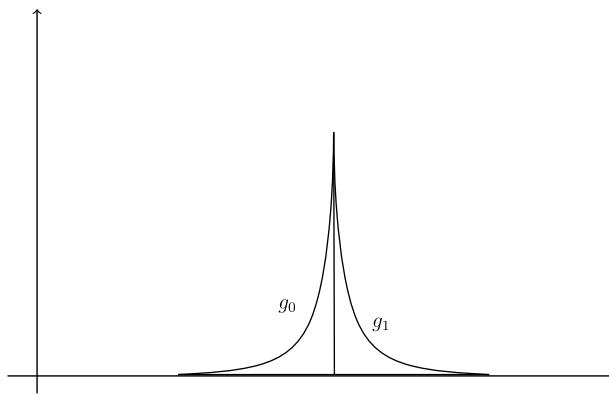


Figura 3.5: Plot delle due funzioni scritte sopra.

La differenza dell'integrale della fermi dirac tra $T = 0$ e $T \ll T_F$ sarà dato da:

$$\delta I = \int_{-\infty}^{\infty} f(\mathcal{E}) [g_1(z) - g_0(z)] d\mathcal{E} = \int_{-\infty}^{\infty} f(\mu + kTz) [g_1(z) - g_0(0)] kT dz. \quad (3.2.46)$$

L'estremo inferiore di integrazione sarebbe dato dal fatto che $\mathcal{E}_{\min} = 0 \implies z_{\min} = -\mu/kT$, tuttavia possiamo anche mandarlo a $-\infty$ poiché per il valore di z_{\min} la differenza tra le g_i è praticamente ormai nulla, quindi andare a $-\infty$ non compromette il risultato della somma.

Procediamo al calcolo dell'ultimo integrale, dal momento che l'integrale è pesato solo attorno al potenziale chimico possiamo sviluppare $f(\mu + kTz)$ attorno a 0:

$$f(\mu + kTz) = f(\mu) + kTz \frac{\partial f}{\partial \mathcal{E}} \Big|_{\mathcal{E}=\mu} + \dots = f(\mu) + kTz f'(z). \quad (3.2.47)$$

Sostituendo troviamo:

$$\delta I = kT f(\mu) \int_{-\infty}^{\infty} [g_1(z) - g_0(z)] dz + (kT)^2 f'(z) \int_{-\infty}^{\infty} z [g_1(z) - g_0(z)] dz. \quad (3.2.48)$$

Quindi aver fatto lo sviluppo attorno al potenziale chimico della f è stato equivalente a fare lo sviluppo agli ordini successivi della temperatura di δI .

Il primo pezzo (che è il primo ordine) è esattamente zero perché le due aree delle g_i si elidono in questi estremi di integrazione per simmetria. Il secondo pezzo avendo z nell'integrale "rompe la simmetria" delle g permettendo così che si sommino i contributi di queste due.

3.3 Lezione 9

09-03-2020

Procediamo al calcolo del secondo integrale nella precedente, abbiamo le espressioni per le funzioni g_i dalle 3.2.44 e 3.2.45 :

$$\int_0^{\infty} z g_1 dz - \int_{-\infty}^0 z g_0 dz = +2 \int_0^{\infty} \frac{z}{e^z + 1} dz = \frac{\pi^2}{6}. \quad (3.3.1)$$

Questo integrale ci permette di trovare la correzione alla tipologia di integrali che volevamo risolvere nella lezione precedente (che avevamo nominato I):

$$I = \int_0^{\mu} f(\mathcal{E}) d\mathcal{E} + \frac{\pi^2}{6} f'(\mu) (kT)^2. \quad (3.3.2)$$

Di questo tipo era il potenziale di Landau della 3.2.40, sostituendo in quella equazione:

$$\Omega = -\frac{2}{3} \frac{4\pi V g \sqrt{2m^{3/2}}}{(2\pi\hbar)^3} \left[\frac{2}{5} \mu^{5/2} + \frac{\pi^2}{4} \mu^{1/2} (kT)^2 \right]. \quad (3.3.3)$$

Grazie a questo risultato si trova anche il numero di particelle in funzione della temperatura:

$$N = -\frac{\partial \Omega}{\partial \mu} = -\frac{2}{3} \frac{4\pi V g \sqrt{2m^{3/2}}}{(2\pi\hbar)^3} \left[\mu^{3/2} + \frac{\pi^2}{8} \frac{(kT)^2}{\mu^{1/2}} \right]. \quad (3.3.4)$$

Possiamo scriverlo un funzione del numero di particelle a $T = 0$:

$$N_0 = -\frac{2}{3} \frac{4\pi V g \sqrt{2} m^{3/2} \mu^{3/2}}{(2\pi\hbar)^3}. \quad (3.3.5)$$

In questo modo si ottiene una forma più compatta del numero di particelle:

$$N = N_0 \left[1 + \frac{\pi^2}{8} \left(\frac{kT}{\mu} \right)^2 \right]. \quad (3.3.6)$$

Questo è il caso in cui gli elettroni sono liberi di lasciare il metallo, in realtà succede più spesso che il numero di particelle resti costante nel caso di elettroni liberi in un metallo. Quindi al variare della temperatura dovrà variare il potenziale chimico.

In realtà l'espressione trovata è sufficiente per trovare il potenziale chimico: chiamiamo μ_0 il potenziale chimico a $T = 0$, si ha che

$$N_0 = N|_{T=0, \mu_0}. \quad (3.3.7)$$

Se cambiamo la temperatura avremo la seguente espressione per il numero di particelle:

$$N(T, \mu_0) = N_0 \left[1 + \frac{\pi^2}{8} \left(\frac{kT}{\mu_0} \right)^2 \right]. \quad (3.3.8)$$

Potremmo fare la stessa cosa con un μ diverso ottenendo (ricordiamo che N_0 dipende da $\mu_0^{3/2}$):

$$N(T=0, \mu) = N(T=0, \mu_0) \left(\frac{\mu}{\mu_0} \right)^{3/2} = N_0 \cdot \left(\frac{\mu}{\mu_0} \right)^{3/2}. \quad (3.3.9)$$

Di conseguenza abbiamo:

$$N(T, \mu) = N_0 \cdot \left(\frac{\mu}{\mu_0} \right)^{3/2} \left[1 + \frac{\pi^2}{8} \left(\frac{kT}{\mu} \right)^2 \right]. \quad (3.3.10)$$

Se eguagliamo $N(T, \mu) = N(T=0, \mu_0) = N_0$ troveremo il nostro μ rispetto a μ_0 che mantiene il numero di particelle costanti:

$$N_0 = N_0 \left[1 + \frac{\pi^2}{8} \left(\frac{kT}{\mu} \right)^2 \right] \left(\frac{\mu}{\mu_0} \right)^{3/2}. \quad (3.3.11)$$

Possiamo ora fare l'approssimazione

$$\left(\frac{kT}{\mu} \right) \rightarrow \left(\frac{kT}{\mu_0} \right) \quad (3.3.12)$$

Poichè l'errore introdotto facendo questo va all'ordine successivo nella temperatura. Si ottiene:

$$\mu = \mu_0 \left[1 - \frac{\pi^2}{12} \left(\frac{kT}{\mu_0} \right)^2 \right]. \quad (3.3.13)$$

Questo vale per temperature $T \ll T_F$.

Quindi abbiamo trovato la correzione per μ , è come ci aspettavamo: la correzione deve essere negativa per mantenere N costante.

In realtà questa vale per il gas perfetto di elettroni liberi, in particolare dipende da come è fatta la densità di stati all'interno del sistema (che abbiamo infatti usato).

In particolare il potenziale chimico diminuisce all'aumentare dell'energia perchè la densità di stati è una funzione crescente dell'energia, vedremo che non è vero per tutti sistemi. Questo spiegherà perchè in alcuni cristalli il potenziale chimico aumenta con la temperatura.

Possiamo adesso trovare l'entropia del gas di fermioni:

$$S = - \left. \frac{\partial \Omega}{\partial T} \right|_{V, \mu} = \frac{4\pi V g \sqrt{2} m^{3/2} \pi^2}{h^3} \frac{1}{3} \mu^{1/2} k^2 T. \quad (3.3.14)$$

Questa in realtà è $S(T, V, \mu)$ mentre noi vorremmo $S(T, V, N)$ ma se teniamo N costante allora il cambiamento nell'entropia in μ sarebbe dell'ordine di T^3 , visto che l'entropia ha andamento in T senza effettuare il conto possiamo concludere che:

$$S = \frac{\pi^2}{2} N k \frac{T}{T_F}. \quad (3.3.15)$$

Mentre per trovare C_V basta fare:

$$C_V = T \left. \frac{\partial S}{\partial T} \right|_V = \frac{\pi^2}{2} N k \frac{T}{T_F}. \quad (3.3.16)$$

Di conseguenza troviamo essenzialmente lo stesso trovato con un ragionamento molto qualitativo nella 3.2.39, possiamo vederla come verifica di quanto fatto.

Quanto visto fin'ora trova buon riscontro nei dati sperimentali, l'unica cosa che non "matcha" benissimo è che nella espressione della temperatura di fermi non avremo più la massa dell'elettrone libero ma avremo una massa efficace dovuta al fatto che la legge di dispersione dell'elettrone non sarà più quella dell'elettrone libero ma subirà delle sensibili modifiche.

La massa efficace è una quantità che può essere misurata anche in modo indipendente: si può sfruttare l'effetto Hall (misura della risonanza di ciclotrone). Si applica un campo magnetico costante al metallo del quale vogliamo conoscere la massa efficace degli elettroni, sappiamo che se applichiamo uno di questi campi gli elettroni orbitano nel piano perpendicolare alla direzione di B con una frequenza angolare:

$$\omega_c = \frac{eH}{m^*c}. \quad (3.3.17)$$

Successivamente con la spettroscopia possiamo misurare la distanza tra i livelli energetici e tiriamo fuori il valore della massa da questi.

3.3.1 Gas di elettroni con campo magnetico

Vediamo cosa avviene al gas di elettroni con l'aggiunta di un campo magnetico B . Siamo nelle ipotesi in cui il campo magnetico influenzi soltanto lo spin (al momento), abbiamo già visto un esempio con la magnetizzazione diamagnetica.

In questo caso stiamo parlando di Fermioni con spin 1/2, quindi avremo due livelli possibili (up e down) con energie $\pm \mu_m B$ ¹⁵. L'energia della particella sarà data allora da:

$$E_{\uparrow\downarrow} = \frac{p^2}{2m} \pm \mu_m B. \quad (3.3.18)$$

Possiamo allora distinguere due popolazioni di particelle aventi diversa energia. Visto che si tratta di elettroni in un metallo dovremmo usare la statistica di Fermi-Dirac.

Le due popolazioni andranno a distribuirsi popolando il livelli energetici partendo da $\pm \mu_m B$ fino ad arrivare a μ come in figura:

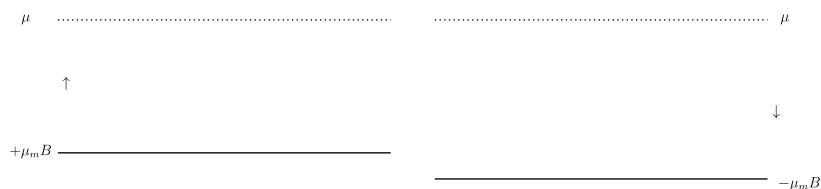


Figura 3.6: Posizione dei livelli energetici per le due popolazioni di elettroni.

Possiamo quindi trattare il gas di elettroni come due gas di particelle diverse aventi il medesimo potenziale chimico.

Mettiamoci adesso nel caso in cui la distribuzione di Fermi-Dirac può essere trattata come gradino ($T = 0$) ed indichiamo $g \uparrow$, $g \downarrow$ come la densità di stati dei due gas. Possiamo graficare l'energia al variare di questa densità di stati, nel caso $B = 0$ si ha¹⁶:

¹⁵Chiamiamo μ_m il momento magnetico per non confonderci con μ che è il potenziale chimico.

¹⁶Abbiamo visto questo caso nelle lezioni precedenti, in questo caso $g(\mathcal{E}) = \rho(\mathcal{E}) \propto \sqrt{\mathcal{E}}$

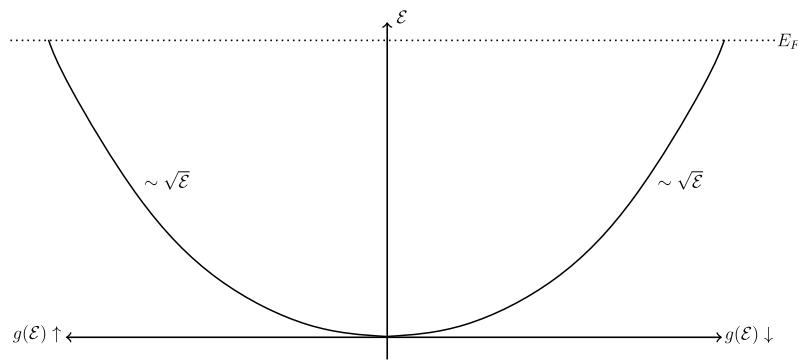


Figura 3.7: Energia degli elettroni senza campo B in funzione della densità di stati

Applicando il campo magnetico questo grafico si modifica in questo modo:

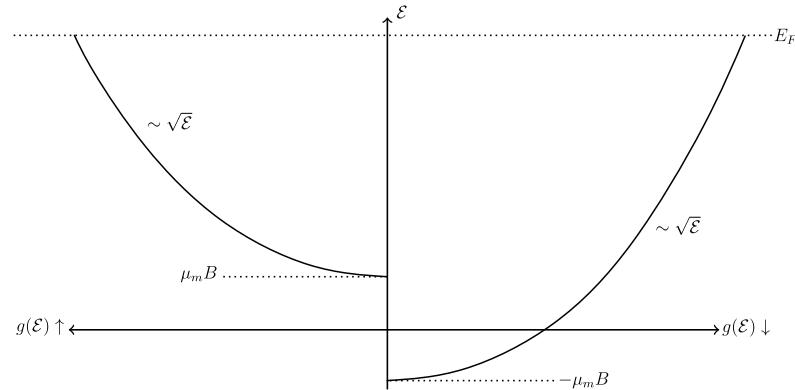


Figura 3.8: Energia degli elettroni con campo B in funzione della densità di stati

L'integrale della curva in figura ci dà il numero di particelle in ciascuna delle due popolazioni (N_\uparrow, N_\downarrow) perché abbiamo assunto che la Fermi-Dirac fosse il gradino unitario.

Se invece vogliamo la magnetizzazione avremo:

$$M = (N_\uparrow - N_\downarrow) \mu_B. \quad (3.3.19)$$

Procediamo quindi al calcolo dell'integrale, per farlo è più facile scartare le aree in Figura 3.8 nel seguente modo:

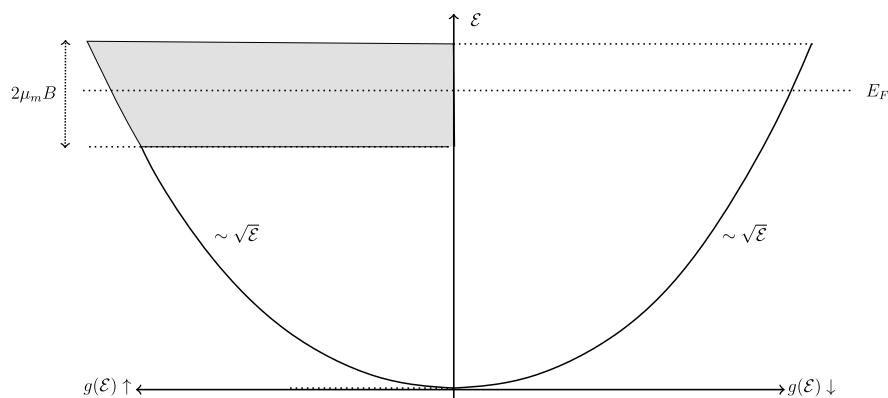


Figura 3.9: Calcolo del numero di particelle negli stati Up e Down scartando le aree

Tipicamente l'energia di fermi è molto grande rispetto a μ_mB , questo ci permette di approssimare l'area grigia in Figura 3.9 con un rettangolo. Inoltre possiamo considerare la $g(\epsilon)$ costante in tale area¹⁷ (sempre grazie

¹⁷Si considera adesso la $g(\epsilon)$ per i singoli spin.

alla approssimazione di cui sopra), quindi il valore di tale area sarà:

$$N_{\uparrow} - N_{\downarrow} = 2\mu_m B \cdot g(E_F). \quad (3.3.20)$$

Sapendo il valore di $g(E_F)$ dalla 3.2.28 possiamo riscrivere il ΔN come:

$$\Delta N = \frac{3N}{2} \frac{\mu_m B}{E_F}. \quad (3.3.21)$$

Abbiamo quindi la magnetizzazione $M = \mu_m \Delta N$ e la suscettività

$$\chi = \frac{M}{B} = \frac{3}{2} N \frac{\mu_m^2}{E_F}. \quad (3.3.22)$$

L'equazione 3.3.22 è detta Espressione classica del paramagnetismo di Pauli ed indica il paramagnetismo di un gas di elettroni liberi.

Questa χ è indipendente dalla temperatura, tuttavia tale dipendenza è data dal fatto che ci siamo fissati a $T = 0$. Possiamo comunque assumere che questa resti valida anche per temperature $T \ll T_F$, dove ricordiamo aver definito la temperatura di Fermi in modo che $kT_F = E_F$.

3.3.2 Emissione termoionica.

Il fenomeno dell'emissione termoionica era alla base dei tubi termoionici, i predecessori dei transistor nell'elettronica.

Il meccanismo era basato su sistemi sottovuoto in cui da un elettrodo di metallo opportunamente riscaldato e con un campo applicato si aveva emissione di elettroni.

Calcoliamo adesso il Rate di elettroni emessi in un metallo ad una certa temperatura.

$$R = \frac{N_{\text{emessi}}}{A \cdot dt}. \quad (3.3.23)$$

Schematizziamo il metallo come una buca di potenziale:

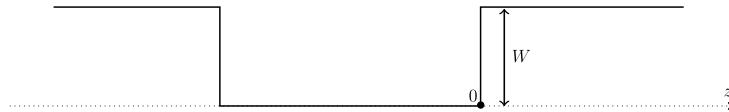


Figura 3.10: Modello di buca di potenziale per un metallo

Dove W è l'energia che serve per staccare un elettrone da un metallo. Gli elettroni in grado di uscire sono quelli tali che, alla data temperatura, hanno un impulso p_z tale che:

$$\frac{p_z^2}{2m} > W \implies p_z > \sqrt{2mW}. \quad (3.3.24)$$

Possiamo calcolare il Rate integrando sullo spazio delle fasi sui soli elettroni aventi tali energie, visto che vogliamo una quantità che sia per unità di superficie evitiamo di integrare in x e y . Gli elettroni che escono nell'unità di tempo dt sono quelli che stano ad una distanza dz dalla superficie. Quindi abbiamo nel Rate che:

$$R = \frac{N}{Adt} = \frac{N}{Adt} dz = \frac{N}{A} v_z = \frac{N p_z}{A m}. \quad (3.3.25)$$

Quando si integra sullo spazio delle fasi spaziale infatti si ha:

$$R_{xyz} = \int \int \int \frac{dxdydz}{Adt} = \frac{A}{A} \int \frac{dz}{dt}. \quad (3.3.26)$$

Quindi l'integrale per il Rate diventerà:

$$R = \int_{\sqrt{2mW}}^{\infty} dp_z \int \int dp_x dp_y \frac{p_z}{m} \frac{1}{\exp\left(\frac{\varepsilon - \mu}{kT}\right) + 1} \cdot \frac{2}{h^3}. \quad (3.3.27)$$

Passiamo quindi ad un integrale planare:

$$R = \int_{\sqrt{2mW}}^{\infty} \frac{dp_z p_z}{h^3 m} \int_{p_{||}=0}^{p_{||}=\infty} \frac{2\pi p_{||} dp_{||}}{\exp \left\{ \left[\frac{p_{||}^2}{2m} + \frac{p_z^2}{2m} - \mu \right] / kT \right\} + 1}. \quad (3.3.28)$$

L'integrale in $p_{||}$ è risolvibile analiticamente, se risolto si ottiene:

$$R = \frac{4\pi kT}{h^3} \int_{\sqrt{2mW}}^{\infty} p_z dp_z \ln \left[1 + \exp \left\{ \left(\mu - \frac{p_z^2}{2m} \right) / kT \right\} \right]. \quad (3.3.29)$$

Si passa all'integrale da p_z all'energia \mathcal{E}_z :

$$R = \frac{4\pi mkT}{h^3} \int_{\mathcal{E}_z=W}^{\infty} d\mathcal{E}_z \ln \left\{ 1 + \exp [(\mu - \mathcal{E}_z) / kT] \right\}. \quad (3.3.30)$$

Mettiamoci adesso nelle ipotesi in cui il potenziale della buca sia molto maggiore dell'energia del livello di Fermi¹⁸:

$$\frac{W - \mu}{kT} \gg 1. \quad (3.3.31)$$

L'approssimazione è ragionevole, significa che gli elettroni sono vincolati a stare dentro il metallo ed in generale non escono. In queste ipotesi approssimiamo il logaritmo: $\ln(1 + x) \approx x$.

$$R = \frac{4\pi mkT}{h^3} \int_W^{\infty} d\mathcal{E}_z \exp \left[\frac{\mu - \mathcal{E}_z}{kT} \right] = \quad (3.3.32)$$

$$= \frac{4\pi mk^2 T^2}{h^3} \exp \left[\frac{\mu - W}{kT} \right]. \quad (3.3.33)$$

Per avere anche la corrente termoionica è sufficiente moltiplicare l'ultima per la carica elettronica:

$$J = eR. \quad (3.3.34)$$

Abbiamo quindi una corrente $J \propto T^2 \exp(-\frac{\varphi}{kT})$ avendo definito $\varphi = W - \mu$: un potenziale effettivo della barriera che tiene di conto del fatto che gli elettroni occupano tutti i livelli fino a $\mu = E_F$.

Possiamo confrontare quest'ultima con l'espressione classica, per ottenerla basta sostituire l'approssimazione classica di $\exp(\frac{\mu}{kT})$ ¹⁹:

$$\exp \left(\frac{\mu}{kT} \right) \xrightarrow{\text{classico}} \frac{N \Lambda^3}{V g}. \quad (3.3.35)$$

Sostituendo questa abbiamo l'andamento per la corrente classica:

$$J_{\text{class}} = \frac{N}{V} \left(\frac{k}{2\pi m} \right)^{1/2} T^{1/2} \exp \left(-\frac{W}{kT} \right). \quad (3.3.36)$$

Che è un andamento completamente diverso nella temperatura e all'esponenziale troviamo la barriera piena e non la barriera ridotta dalla distribuzione di Fermi-Dirac.

$$\varphi_{\text{class}} = W. \quad (3.3.37)$$

Questo fu uno dei primi esperimenti che evidenziarono il mal funzionamento della teoria classica.

Il modello adottato è una approssimazione grossolana degli elettroni in un metallo, infatti ci sono alcune ipotesi da noi usate che sono piuttosto discutibili:

- Non possiamo considerare gli elettroni esattamente liberi nel metallo.
- La Fermi-Dirac si usa nel caso in cui gli elettroni sono all'equilibrio termodinamico, se qualche elettrone esce dal metallo allora significa che non possiamo essere in tale equilibrio.
- Dalla nostra formulazione sembra che aspettando del tempo prima o poi gli elettroni del metallo si esauriranno.

Per correggere la seconda dobbiamo assumere che il numero di elettroni che esce sia piccolo rispetto alla popolazione totale, in questo modo il sistema può essere approssimato all'equilibrio.

La terza invece si aggiusta pensando che in realtà dopo un po' di tempo il sistema raggiungerà un nuovo equilibrio tra elettroni che entrano ed elettroni che escono dal metallo.

Possiamo anche ripensare alla necessità di avere una buca "profonda", se facciamo cadere questa ipotesi allora abbiamo la possibilità che avvenga un effetto tunnel. Se applichiamo un campo elettrico esterno siamo in grado di vedere questo ultimo effetto.

¹⁸Quindi immaginiamo i nostri elettroni che stanno principalmente schiacciati sul fondale della buca

¹⁹Quella che avevamo chiamato Fugacità

Capitolo 4

Applicazioni delle statistiche FD-BE

4.1 Lezione 10

11-03-2020

4.1.1 Effetto termoionico in presenza di un campo elettrico

Assumeremo oggi implicitamente di essere sempre a temperature molto inferiori a quella di Fermi, quindi anche quando facciamo variare la temperatura sarà sempre valido che $\mu \approx \epsilon_F$.

Inserendo un campo elettrico F al modello fatto nella scorsa lezione la forma della buca si modifica nel seguente modo:



Figura 4.1: Buca in presenza di un campo elettrico

L'altezza della barriera $\Delta(x)$ per $x > 0$ sarà data da:

$$\Delta(x) = W - eFx - \frac{e^2}{4x}. \quad (4.1.1)$$

L'ultimo termine deriva dal fatto che il metallo tende a richiamare l'elettrone: l'elettrone appena esce dal metallo sente un richiamo verso l'interno¹. L'effetto di quest'ultimo termine sulla buca è uno smussamento dello spigolo:

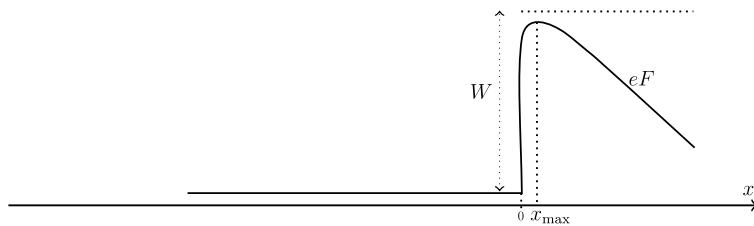


Figura 4.2: Buca in presenza di un campo elettrico considerando la carica immagine

La posizione del massimo del profilo del potenziale può essere trovata derivando, si ottiene:

$$x_{\max} = \left(\frac{e}{4F} \right)^{1/2}. \quad (4.1.2)$$

Quindi:

$$\Delta(x_{\max}) = W - e^{3/2} F^{1/2}. \quad (4.1.3)$$

¹Ricordiamo che questa interazione si ottiene con il modello della carica immagine (carica di fronte ad un piano infinito), in cui si deve dividere per due per via del fatto che quella riflessa è una carica virtuale.

Quindi la densità di corrente con campo F applicato sarà la stessa ricavata nella lezione precedente con una correzione dovuta al campo F :

Fatto 1.1: Effetto termoionico in presenza di un campo elettrico F costante

$$J_F = J_0 \cdot \exp\left(e^{3/2} F^{1/2} / kT\right). \quad (4.1.4)$$

L'effetto del campo elettrico diventa rilevante quando $e^{3/2} F^{1/2} \sim kT$.

Aumentando ancora il campo F diventa importante anche l'effetto tunnel attraverso la barriera, in tal caso (con un pò di quantistica) si trova che:

$$I_{\text{tunnel}} = \alpha F^2 \exp\left(-\frac{B}{F}\right). \quad (4.1.5)$$

con il coefficiente B che vale:

$$B = \frac{4}{3} \left(\frac{\sqrt{2m}}{e\hbar} \right) \phi_b^{3/2}. \quad (4.1.6)$$

Dove abbiamo ridefinito l'altezza effettiva della buca come $\phi_B = \Delta(x_{\max})$.

Possiamo quindi adesso avere un quadro di come va la corrente termoionica al variare del campo elettrico applicato:

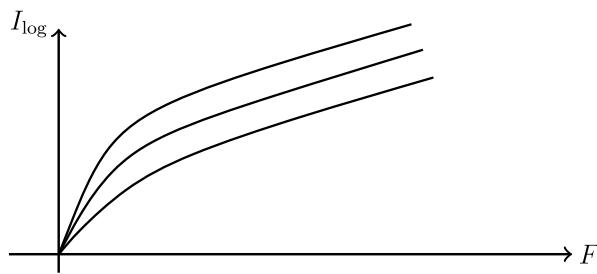


Figura 4.3: Corrente termoionica in funzione del campo elettrico in scala semi-logaritmica (per diverse temperature abbiamo diverse curve)

Nella parte alta del plot domina l'effetto tunnel, mentre per lavorare in un regime "simil-transistor" conviene stare nella parte a campi deboli², l'ultimo plot disegnato è detto *grafico di Fowler-Nordheim* in onore a quelli che hanno studiato l'effetto tunnel³.

Questo andamento dell'effetto termoionico è applicabile anche ai semiconduttori, infatti grazie questo possiamo vedere come sono allineati i livelli di diversi semiconduttori quando facciamo una giunzione. Infatti mandando campi "grandi" su una giunzione di semiconduttori è possibile misurare la corrente che passa e ricavare informazioni sulla barriera di potenziale tra i materiali, ottenendo così una verifica qualitativa dell'allineamento dei livelli energetici tra quest'ultimi.

4.1.2 Effetto fotoelettrico

Bombardiamo il metallo con una radiazione di energia $h\nu$ nella direzione z . Se procediamo con le seguenti assunzioni:

- Gli elettroni del metallo sono tutti eccitati dalla radiazione.
- La radiazione non interferisce con il moto degli elettroni nella direzione x e y .

Allora gli elettroni possono uscire dal metallo se:

$$\frac{p_z^2}{2m} + h\nu > W \implies \mathcal{E}_z > W - h\nu. \quad (4.1.7)$$

Possiamo calcolarci nuovamente il Rate:

$$R = \frac{4\pi m k T}{h^3} \int_{\mathcal{E}_z=W-h\nu}^{\mathcal{E}_z=\infty} d\mathcal{E}_z \ln \left[1 + \exp\left(\frac{\mu - \mathcal{E}_z}{kT}\right) \right]. \quad (4.1.8)$$

²È evidente infatti l'analogia con le curve caratteristiche dei transistor.

³Si trova in rete riportato in funzione di $1/E$.

Nella scorsa lezione per risolvere tale integrale abbiamo approssimato il logaritmo considerando l'esponenziale molto più piccolo di 1, tale approssimazione non è lecita in questo caso. Infatti $h\nu$ potrebbe essere dell'ordine di W , facendo partire l'estremo di integrazione addirittura da zero. Per questo è necessario risolvere l'integrale, facciamo il cambio di variabile:

$$x = \frac{\mathcal{E}_z - W + h\nu}{kT}. \quad (4.1.9)$$

In questo modo l'integrale va da 0 a ∞ :

$$R = \frac{4\pi m}{h^3} (kT)^2 \int_0^\infty dx \ln \left[1 + \exp \left(\frac{h(\nu - \nu_0)}{kT} - x \right) \right]. \quad (4.1.10)$$

Dove abbiamo definito anche

$$h\nu_0 = W - \mu \quad (4.1.11)$$

Che ci dà una idea della profondità effettiva della buca. Visto che siamo a temperature molto basse (rispetto a quella di Fermi) possiamo scrivere questa costante come:

$$h\nu_0 = W - \mathcal{E}_F = U. \quad (4.1.12)$$

Per completare la nostra semplificazione della notazione introduciamo anche

$$\delta = \frac{h(\nu - \nu_0)}{kT} \quad (4.1.13)$$

In conclusione l'integrale si riscrive in modo compatto come:

$$J = eR = \frac{4\pi me}{h^3} k^2 T^2 \int_0^\infty dx \ln [1 + \exp (\delta - x)]. \quad (4.1.14)$$

L'integrale nella espressione è una funzione speciale:

$$f_2(e^\delta) = \int_0^\infty dx \ln [1 + \exp (\delta - x)] \quad (4.1.15)$$

In questo modo riscriviamo la densità di corrente come:

$$J = \frac{4\pi me}{h^3} k^2 T^2 f_2(e^\delta). \quad (4.1.16)$$

Vediamo adesso alcuni limiti di questa corrente interessanti.

Fotoni molto più energetici del potenziale effettivo della buca Questa condizione corrisponde ad avere $h(\nu - \nu_0) \gg kT$:

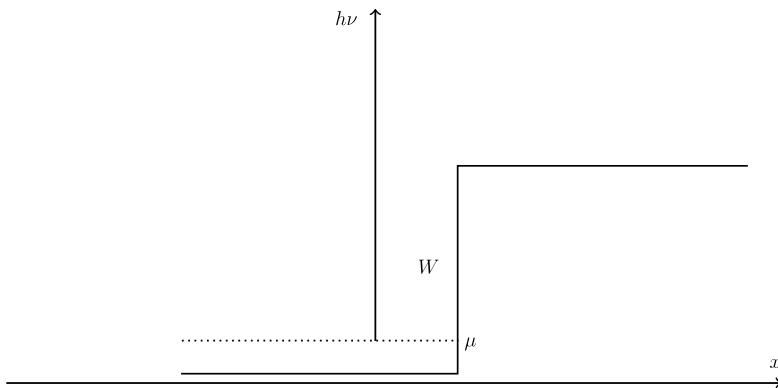


Figura 4.4: Elettroni più energetici della buca di potenziale

In questa situazione anche $e^\delta \gg 1$, quindi la funzione speciale $f_2(e^\delta)$ diventa:

$$f_2(e^\delta) \approx \frac{\delta^2}{2}. \quad (4.1.17)$$

Di conseguenza la corrente diventa circa:

$$J \approx \frac{2\pi me}{h} (\nu - \nu_0)^2. \quad (4.1.18)$$

Scopriamo che la corrente non dipende dalla temperatura, questo ha senso perché i fotoni hanno tutti l'energia utile a far uscire qualunque elettrone dalla buca. Non è più importante conoscere la temperatura in questo limite.

Elettroni meno energetici della altezza della buca. siamo adesso nel caso in cui $\nu < \nu_0$, quindi $h|\nu - \nu_0| \gg kT$. In questo caso $e^\delta \ll 1$ e:

$$f_2(e^\delta) \approx e^\delta. \quad (4.1.19)$$

Per questo motivo la corrente in uscita per l'effetto fotoelettrico diventa:

$$J \approx \frac{4\pi mek^2}{h^3} T^2 \exp\left(\frac{h\nu - \varphi}{kT}\right). \quad (4.1.20)$$

Dove si ri-definisce $\varphi = W - \mu$ in modo tale da evidenziare che se $h\nu = 0$ troviamo l'espressione per l'effetto termoionico.

In generale invece il potenziale efficace è diminuito dell'energia del fotone che arriva, la barriera si riduce di un fattore $h\nu$.

Fotoni con l'esatta energia della barriera di potenziale effettiva In questo caso abbiamo $h\nu = h\nu_0$, quindi la funzione speciale:

$$f_2(1) = \frac{\pi^2}{12}. \quad (4.1.21)$$

E la densità di corrente vale:

$$J = \frac{\pi^3 mek^2}{3h^3} T^2 \propto T^2. \quad (4.1.22)$$

4.1.3 Condizione sulla massa di una nana bianca per il collasso gravitazionale.

Nell'ultima fase della loro vita le stelle sono principalmente composte di elio, questi sistemi hanno le seguenti grandezze tipiche:

- $M \sim 10^{33}$.
- $\rho \sim 10^7$ g/cm³.
- $T \sim 10^7$ K.

L'elio si ritrova completamente ionizzato nella stella, gli elettroni sono liberi di muoversi nel background positivo. Valutiamo quindi la massa della stella in funzione del numero di elettroni totali N , per ogni elettrone abbiamo un neutrone ed un protone:

$$M \approx N(m + m_p) \approx 2Nm_p. \quad (4.1.23)$$

La densità di elettroni sarà:

$$n = \frac{N}{V} \approx \frac{M/2m_p}{M/\rho} = \frac{\rho}{2m_p} \sim 10^{30} \text{ elettroni/cm}^3. \quad (4.1.24)$$

Teniamo presente che in un metallo abbiamo circa 10^{20} el/cm³, quindi gli elettroni sono molto compresi tra di loro. L'impulso di Fermi per questo gas sarà dell'ordine (guardando al volume dello spazio delle fasi):

$$p_F = \left(\frac{3n}{4\pi g}\right)^{1/3} h = \left(\frac{3n}{8\pi}\right)^{1/3} h \sim 10^{-17} \frac{\text{g} \cdot \text{cm}}{\text{s}}. \quad (4.1.25)$$

Ci aspettiamo che l'energia di fermi sia dell'ordine di $\mathcal{E}_F \sim mc^2$ per l'elettrone (a riposo).

$$\mathcal{E}_F \sim 10^6 \text{ eV (grandi)}. \quad (4.1.26)$$

Quindi le temperature di fermi associate sarebbero dell'ordine: $T_F \sim 10^{10}$ K.

Anche in questo sistema $T_F \gg T$, quindi siamo autorizzati ad assumere il nostro gas come un gas degenere ed applicare la statistica di Fermi vista fin'ora.

Calcoliamo la pressione facendo un modellino di stella che considera solo gli elettroni, ci aspettiamo che i nuclei (essendo fermioni) non abbiano un contributo importante alla pressione.

Così facendo cercheremo la pressione di espansione che stabilizza la stella, quella che compensa l'interazione gravitazionale che tende a farla collassare.

Dobbiamo adesso tener di conto che questo adesso è un gas di particelle relativistiche: è necessario cambiare la legge di dispersione per l'energia.

Troviamo dapprima il numero di particelle totali facendo l'integrale sul volumetto di spazio delle fasi (prendendo come \bar{n}_q la Fermi Dirac a gradino):

$$N = \int \bar{n}_q d^3 p d^3 r = \frac{8\pi V}{h^3} \int_0^{p_F} p^2 dp = \frac{8\pi V}{3h^3} p_F^3. \quad (4.1.27)$$

L'energia cinetica della particella relativistica si scrive come:

$$\mathcal{E} = mc^2 \left[\sqrt{1 + \left(\frac{p}{mc} \right)^2} - 1 \right]. \quad (4.1.28)$$

Volendo con questa possiamo calcolare la velocità degli elettroni:

$$v = \frac{dp}{dp} = c \frac{p/mc}{\left[1 + (p/mc)^2 \right]^{1/2}}. \quad (4.1.29)$$

Inoltre possiamo adesso trovare l'energia mettendo \mathcal{E} nell'integrale "dello spazio delle fasi" pesato con il volume della cella unitaria h^3 :

$$E = \int \mathcal{E}_q \bar{n}_q d^3 p d^3 r = \frac{8\pi V}{h^3} \int_0^{p_F} mc^2 \left[\left\{ 1 + \left(\frac{p}{mc} \right)^2 \right\}^{1/2} - 1 \right] p^2 dp. \quad (4.1.30)$$

Procediamo adesso al calcolo della pressione, possiamo ricavarcela da Ω :

$$\Omega = -PV = -kT \sum_q \ln \left(1 + \exp \left(\frac{\mathcal{E}_q - \mu}{kT} \right) \right). \quad (4.1.31)$$

Quindi passando all'integrale:

$$\Omega = -\frac{8\pi kTV}{h^3} \int p^2 \ln \left[1 + \exp \left(-\frac{\mathcal{E} - \mu}{kT} \right) \right] dp. \quad (4.1.32)$$

L'avevamo già calcolata, solo che adesso abbiamo un'altra legge di dispersione ($\mathcal{E} = \frac{p^2}{2m}$), adesso invece è più complessa. Successivamente troveremo semplicemente $P = -\frac{\Omega}{V}$.

Possiamo fare l'integrale si Ω per parti, usiamo p^2 la funzione da integrare mentre la parte con il logaritmo quella da derivare.

$$\Omega = \frac{8\pi kTV}{h^3} \left(-\frac{p^3}{3} \ln [\dots] \Big|_0^\infty + \frac{1}{3} \int_0^\infty p^2 \cdot p \frac{\exp \left(-\frac{\mathcal{E} - \mu}{kT} \right)}{1 + \exp \left(-\frac{\mathcal{E} - \mu}{kT} \right)} \frac{1}{kT} \frac{d\mathcal{E}}{dp} dp \right). \quad (4.1.33)$$

IL primo pezzo tende a 0 in entrambi gli estremi, quindi lo eliminiamo. All'interno dell'integrale invece riconosciamo proprio la Fermi-Dirac che ritorna grazie alla derivata del logaritmo. Di conseguenza per risolvere possiamo riapprossimarla come gradino lasciando l'integrale tra 0 e p_F .

Inoltre sempre nell'integrale riconosciamo la velocità v che proviene dalla legge di derivazione a catena. Quindi risolviamo direttamente per P :

$$P = \frac{8\pi}{3h^3} \int_0^{p_F} mc^2 \frac{\left(\frac{p}{mc} \right)^2}{\left[1 + \left(\frac{p}{mc} \right)^2 \right]^{1/2}} p^2 dp. \quad (4.1.34)$$

In quest'ultima abbiamo anche inglobato un p all'interno della espressione della velocità, moltiplicando e dividendo anche il tutto per mc .

Per calcolare questo integrale introduciamo la variabile adimensionale θ :

$$\theta \implies p = mc \sinh(\theta). \quad (4.1.35)$$

Essenzialmente ci dice quanto siamo vicini al limite relativistico in cui $p = mc$. Possiamo allora riscrivere l'energia come:

$$\mathcal{E} = mc^2 (\cosh(\theta) - 1). \quad (4.1.36)$$

E anche la velocità si scrive come:

$$v = c \tanh(\theta). \quad (4.1.37)$$

Chiamiamo allora anche:

$$x = \sinh(\theta_F) = \frac{p_F}{mc}. \quad (4.1.38)$$

Otteniamo che le nostre funzioni ricavate finora si semplificano così:

$$N = \frac{8\pi V m^3 c^3}{3h^3} x^3. \quad (4.1.39)$$

$$E = \frac{8\pi V m^3 c^5}{3h^3} B(x). \quad (4.1.40)$$

$$P = \frac{\pi m^4 c^5}{3h^3} A(x). \quad (4.1.41)$$

con $A(x)$ e $B(x)$ funzioni risultato degli integrali in dp passando agli integrali in $d\theta$:

$$A(x) = x (x^2 + 1)^{1/2} (2x^2 - 3) + 3 \sinh^{-1} x. \quad (4.1.42)$$

$$B(x) = 8x^3 \left[(x^2 + 1)^{1/2} - 1 \right] - A(x). \quad (4.1.43)$$

È interessante notare che il rapporto A/B è correlato al rapporto tra Pressione ed Energia del nostro gas. Se facciamo tendere $x \rightarrow 0$ tale rapporto tende a $2/3$, quindi abbiamo anche che:

$$\frac{PV}{E} \rightarrow \frac{2}{3}. \quad (4.1.44)$$

Questo va bene perchè questa è la nota espressione per il gas perfetto con $\frac{P^2}{2m} = \mathcal{E}$:

$$P = \frac{2}{3} \frac{E}{V}. \quad (4.1.45)$$

Nel limite non relativistico.

Nel limite ultrarelativistico $x \rightarrow \infty$ si ha:

$$\frac{A}{B} \rightarrow \frac{1}{3}. \quad (4.1.46)$$

E quindi si ottiene

$$PV = \frac{1}{3} E. \quad (4.1.47)$$

Questo lo abbiamo già ottenuto per un gas di fermioni nel limite in cui la dispersione è $\mathcal{E} = pc$.

Supponiamo adesso che il gas sia all'interno di una sfera e cerchiamo la variazione di energia dE :

$$dE = -P(n)dV = -P(R)4\pi R^2 dR. \quad (4.1.48)$$

Con R che è il raggio della stella, n la densità degli elettroni nella stella.

A compensare la pressione del gas ci sarà la pressione gravitazionale, calcoliamo l'energia dovuta a tale pressione:

$$dE_g = \left(\frac{dE_g}{dR} \right) dR = \alpha \frac{GM^2}{R^2} dR. \quad (4.1.49)$$

Dove la costante di proporzionalità dalla distribuzione di massa all'interno della stella. Non è interessante la stima del coefficiente, ci basta sapere che l'ordine di grandezza di tale energia è quello.

Ugualando $dE = dE_g$ ricaviamo la pressione sulla pressione per mantenere l'equilibrio:

$$P(R) = \frac{\alpha}{4\pi} \frac{GM^2}{R^4}. \quad (4.1.50)$$

Dobbiamo adesso trovare il modo di legare questa pressione alle costanti del problema, visto che in precedenza l'abbiamo calcolata in termini di x cerchiamo di riscrivere quest'ultima per poi sostituirla in $P(x)$:

$$x = \frac{P_F}{mc} = \left(\frac{9N}{32\pi^2} \right)^{\frac{1}{3}} \frac{\frac{\hbar}{mc}}{R} = \left(\frac{9\pi M}{8mp} \right)^{1/3} \frac{\hbar/mc}{R}. \quad (4.1.51)$$

In questo modo vediamo che essa è funzione della massa totale della stella, del suo raggio e della massa dell'elettrone.

Alla fine abbiamo la condizione di equilibrio:

$$A(\left(\frac{9\pi M}{8mp} \right)^{1/3} \frac{\hbar/mc}{R}) = \frac{3\alpha h^3 GM^2}{4\pi^2 m^4 c^5 R^4} = 6\pi\alpha \left[\frac{h/mc}{R} \right]^3 \frac{GM^2/R}{mc^2}. \quad (4.1.52)$$

È interessante notare i rapporti all'interno della relazione: quello tra l'energia gravitazionale della stella e l'energia a riposo dell'elettrone, il rapporto tra la lunghezza d'onda Compton e il raggio della stella. Possiamo vedere i casi estremi per questa relazione, abbiamo che: Ricordiamo che:

$$M \approx 10^{33} g. \quad (4.1.53)$$

$$m_p \sim 10^{-14} g. \quad (4.1.54)$$

$$\frac{\hbar}{mc} \sim 10^{-11} cm. \quad (4.1.55)$$

Inoltre $x \approx 1$ se $R \sim 10^8$ cm, questo è un pò lo spartiacque tra i due casi estremi.

Se $R \gg 10^8$ ($x \ll 1$) allora abbiamo che:

$$A(x) \approx \frac{8}{5}x^5. \quad (4.1.56)$$

Quindi abbiamo l'espressione per il raggio:

$$R = \frac{3(9\pi)^{2/3}}{40\alpha} \frac{\hbar^2}{Gm_e m_p} M^{-1/3}. \quad (4.1.57)$$

Nell'ipotesi in cui il raggio sia abbastanza grande allora $R \propto M^{-1/3}$, questo ci dice che in questo limite maggiore è la massa e minore è il raggio. Nel caso opposto se $R \ll 10^8$ cm si ha $x \gg 1$ quindi

$$A(x) \approx 2x^4 - 2x^2. \quad (4.1.58)$$

Se sostituiamo di nuovo troviamo che

$$R \sim \frac{(9\pi)^{1/3}}{2} \frac{\hbar}{mc} \left(\frac{M}{mp} \right)^{1/3} \left[1 - \left(\frac{M}{M_0} \right)^{2/3} \right]^{1/2}. \quad (4.1.59)$$

Dove

$$M_0 = \frac{9}{64} \left(\frac{3\pi}{\alpha} \right)^{1/2} \frac{\left(\frac{\hbar c}{G} \right)^{3/2}}{m_p^2}. \quad (4.1.60)$$

Di nuovo troviamo un raggio che tende a diventare sempre più piccolo all'incrementare della massa, questa volta però troviamo che vi è un limite: quando $M \sim M_0$ allora $R \rightarrow 0$ e non è possibile avere $M > M_0$ perché altrimenti la radice diventerebbe puramente immaginaria.

Quindi il sistema ci dice che l'equilibrio tra la pressione e la attrazione gravitazionale fa sì che maggiore è la massa della stella e più diventa piccola e soprattutto abbiamo un limite oltre al quale la stella semplicemente smette di esistere!

Si trova che $M_0 \sim 2.5$ e $3 M_\odot$.

Se la massa è superiore a M_0 allora la pressione del gas di fermi è insufficiente a sostenere la pressione gravitazionale e tutto collassa.

4.2 Lezione 11

13-03-2020

4.2.1 Condensazione di Bose-Einstein

Abbiamo nelle scorse lezioni ampiamente discusso la distribuzione di Fermi-Dirac, vediamo oggi invece alcune interessanti proprietà di quella di Bose-Einstein.

$$\bar{n}_q = \frac{1}{\exp\left(\frac{\varepsilon-\mu}{kT}\right) - 1}. \quad (4.2.1)$$

Ricordiamo che per un gas di Bosoni il potenziale chimico μ deve essere necessariamente negativo e che l'occupazione degli stati non è necessariamente inferiore di 1 come invece avviene nel caso della Fermi-Dirac. Per questa distribuzione è possibile avere $\bar{n}_q \gg 1$, vedremo che questo ci porterà al condensato di Bose-Einstein.

Densità critica e temperatura critica. Quando aumenta \bar{n}_q il potenziale chimico si muove verso l'origine "shiftando" l'intera curva di \bar{n}_q verso destra: il sistema si popola fino a che μ non raggiunge il suo valore massimo ($\mu = 0$).

Essendo il potenziale chimico una funzione monotona del numero di particelle ci aspettiamo che $\mu \rightarrow 0$ quando $N \rightarrow \infty$. Calcolando il numero di particelle N per il sistema di bosoni ci si rende conto che tale intuizione non risulta rispettata:

$$N = \frac{4\pi V g \sqrt{2} m^{3/2}}{h^3} \int_0^\infty \frac{\mathcal{E}^{1/2} d\mathcal{E}}{\exp\left(\frac{\varepsilon-\mu}{kT}\right) - 1}. \quad (4.2.2)$$

Vediamo questo come diventa con $\mu = 0$, dovrebbe divergere N per avere il risultato sperato, invece ⁴:

$$\lim_{\mu \rightarrow 0} N = N_{\max} = \frac{4\pi V g \sqrt{2} m^{3/2}}{h^3} (kT)^{3/2} \int_0^\infty \frac{x^{1/2} dx}{e^x - 1}. \quad (4.2.3)$$

Sfortunatamente l'integrale non converge, esso fa: $\sqrt{\pi}/2 \cdot 2.612$. Possiamo allora definire una densità critica

$$\begin{aligned} \left(\frac{N}{V}\right)_c &= \left(\frac{\sqrt{2\pi m k T}}{h}\right)^3 2.612 = \\ &= \frac{2.612}{\Lambda^3}. \end{aligned} \quad (4.2.4)$$

Viceversa possiamo tenere la densità N/V costante ed abbassare la temperatura, in questo modo scopriamo che c'è anche una temperatura critica:

$$T_c = \frac{1}{2.31mk} \left(\frac{N}{V}\right)^{2/3} \frac{(2\pi\hbar)^2}{(4\pi\sqrt{2})^{2/3}}. \quad (4.2.5)$$

Dove abbiamo semplicemente invertito la precedente formula. Sembra quindi che vi sia un limite nella quantità di particelle che posso inserire nel volume disponibile e nella temperatura minima raggiungibile per il gas di Bosoni.

Questa stranezza è dovuta alla condensazione di Bose-Einstein, per comprenderne le caratteristiche concentriamoci da prima sulla condensazione classica. Per un gas classico vale sempre:

$$N = \frac{PV}{kT}. \quad (4.2.6)$$

Se aumentiamo la densità del gas a temperatura costante andiamo incontro alla condensazione. Tale passaggio comporta lo stabilizzarsi della pressione sul valore di tensione di vapore: più particelle inserisco aumentando la densità e più particelle entrano nella fase liquida.

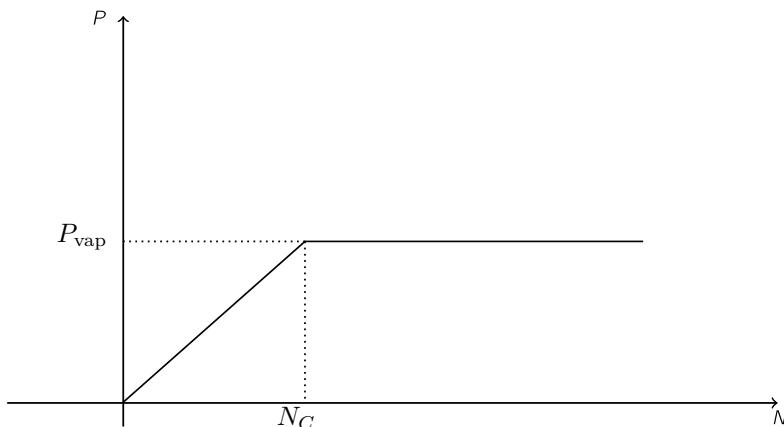


Figura 4.5: Pressione di vapore: curve isoterme.

Per il gas di bosoni il ruolo della tensione di vapore è giocato dall'integrale nella 4.2.3:

$$y = \int_0^\infty \frac{\mathcal{E}^{\frac{1}{2}d\mathcal{E}}}{\exp\left(\frac{\mathcal{E}-\mu}{kT}\right) - 1}. \quad (4.2.7)$$

Ha esattamente lo stesso andamento della pressione del gas classico al diminuire di μ : anche il gas di bosoni cambia fase quando $\mu \rightarrow 0$.

Quindi le particelle mancanti nel conto devono aver formato una nuova fase, tuttavia stiamo trattando un gas perfetto (particelle non interagenti). Come è possibile transire di fase? Dobbiamo trovare l'errore nella nostra trattazione.

Il calcolo di N risulta effettuato nel modo corretto:

$$N = \sum_q \bar{n}_q \rightarrow \int_0^\infty \rho(\mathcal{E}) \bar{n}_q d\mathcal{E}. \quad (4.2.8)$$

⁴Cambio variabile nell'integrale: $x = \frac{\mathcal{E}}{kT}$

Per poter effettuare tale passaggio al continuo è necessario che:

$$kT \gg \frac{\hbar^2}{2m} \left(\frac{2\pi}{L} \right)^2. \quad (4.2.9)$$

Vogliamo che questa sia rispettata nel momento in cui iniziano a succedere cose strane al nostro gas, ovvero quando $T = T_C$, sostituendo questo valore:

$$N^{2/3} \gg \frac{2.31 (4\pi\sqrt{2})^{2/3}}{2} \sim 10^0. \quad (4.2.10)$$

Visto che tale diseguaglianza è rispettata vediamo com'è fatta la $\rho(\mathcal{E})$, sappiamo che in un caso tridimensionale si ha:

$$\rho(\mathcal{E}) \propto \mathcal{E}^{1/2}. \quad (4.2.11)$$

In particolare $\rho \rightarrow 0$ con $\mathcal{E} \rightarrow 0$, abbiamo trascurato lo stato fondamentale nel passaggio al continuo!

Ricordiamo che classicamente questo non sarebbe un problema: per quanto il fondamentale possa essere popolato è soltanto uno stato a fronte di un insieme continuo di stati (ragionamento effettuato per il passaggio al continuo). Per un gas di Bosoni quando $\mu \rightarrow 0$ si ha $\bar{n}_q(\mathcal{E} = 0) \rightarrow \infty$ quindi il fondamentale diventa tutt'altro che trascurabile.

Con il conto fatto nella 4.2.3 ci stiamo perdendo il numero di particelle che finiscono nello stato fondamentale N_0 , il numero di particelle totali sarà dato dalla somma di quello che abbiamo calcolato prima N^* con questo nuovo termine.

$$N = N_0 + N^*. \quad (4.2.12)$$

con N^* che ricordiamo essere sempre quello di prima:

$$N^* = \int_0^\infty \frac{\rho(\mathcal{E}) d\mathcal{E}}{\exp(\frac{\mathcal{E}}{kT}) - 1}. \quad (4.2.13)$$

Se prendiamo la funzione di distribuzione, vi sostituiamo l'energia del fondamentale e sviluppiamo attorno a $\mu = 0$ abbiamo che:

$$\bar{n}_0 = \frac{1}{\exp(-\frac{\mu}{kT}) - 1} \approx -\frac{kT}{\mu}. \quad (4.2.14)$$

Abbiamo quello che di si aspettava: il numero di particelle nel fondamentale effettivamente diverge. L'illusione di avere una densità critica era dovuta al fatto che le particelle vanno tutte in questo stato che avevamo considerato trascurabile essendo soltanto uno.

Questo fenomeno prende il nome di condensazione di Bose-Einstein. Non è una comune condensazione, infatti non possiamo avere la conferma visiva di un passaggio di stato, come invece si ha nel passaggio di stato da gassoso a liquido. Questa è una condensazione nello spazio delle fasi ⁵ per le particelle con $p = 0$.

Il conto che abbiamo fatto per trovare il numero critico di particelle nella 4.2.3 resta vero, soltanto che quel numero rappresenta il numero di particelle che sono nell'eccitato quando $T < T_c$ (quindi quando $\mu = 0$). Possiamo assumere che alla temperatura critica, quindi quando la condensazione inizia, che:

$$N^*(T_{\text{crit}}) \approx N. \quad (4.2.15)$$

Vista l'espressione della N^* che è funzione di $T^{3/2}$ si dovrà avere la seguente espressione quando la temperatura scende al di sotto di quella critica:

$$N^* = N \left(\frac{T}{T_c} \right)^{3/2} \quad \text{con } T < T_c. \quad (4.2.16)$$

Se approssimiamo inoltre le particelle divise tra quelle che non stanno nel fondamentale e quelle che vi stanno abbiamo anche che $N = N_0 + N^*$, di conseguenza:

$$N_0 = N \left(1 - \left(\frac{T}{T_c} \right)^{3/2} \right). \quad (4.2.17)$$

Sopra $T > T_c$ si ha invece $N_0 \sim 0$. Ricordiamo che resta comunque la diseguaglianza $\bar{n}_0 > \bar{n}_q$, il motivo per cui nonostante quest'ultima si ha $N_0 \sim 0$ è che il fondamentale è uno soltanto a fronte dei tantissimi stati q_i del gas, che quindi contengono la quasi totalità delle particelle. Di seguito di riportano i plot delle due popolazioni discusse

⁵o nello spazio degli impulsi

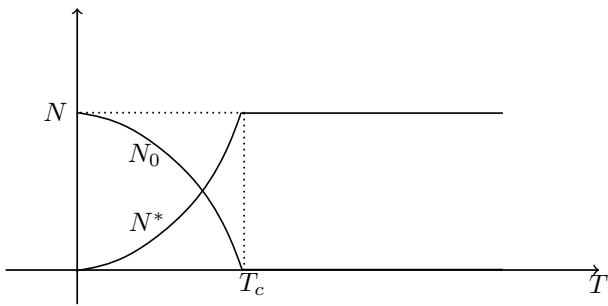


Figura 4.6: Particelle nel fondamentale e particelle negli stati eccitati in funzione della temperatura

Per lo stesso motivo per cui in realtà abbiamo

$$N = N_0 + N^* = N_0 + \int_0^\infty \rho(\mathcal{E}) \bar{n}_q(\mathcal{E}) d\mathcal{E} \quad (4.2.18)$$

non è corretto dire che μ sia esattamente zero sotto a T_c , è zero soltanto nell'ipotesi in cui possiamo trascurare il valore di N_0 alla temperatura critica:

$$N_0(T_c) \approx 0 \implies \mu \approx 0. \quad (4.2.19)$$

Energia La formula per l'energia a noi nota rimane valida anche in questo caso (notiamo che si ha $\mu = 0$):

$$E = \int_0^\infty \frac{\mathcal{E} \rho(\mathcal{E}) d\mathcal{E}}{\exp(\frac{\mathcal{E}}{kT}) - 1}. \quad (4.2.20)$$

Perché le particelle nello stato fondamentale sono ad energia nulla, cambiando variabile abbiamo la seguente espressione:

$$E = \frac{4\pi V g \sqrt{2}}{h^3} (mkT)^{3/2} kT \int_0^\infty \frac{x^{3/2}}{e^x - 1} dx. \quad (4.2.21)$$

Quest'ultimo integrale converge numericamente, togliendo di mezzo qualche costante si arriva alla forma:

$$E = 0.770 N k T \left(\frac{T}{T_c} \right)^{3/2} \propto T^{5/2}. \quad (4.2.22)$$

Calore specifico Nota l'energia possiamo anche conoscere l'andamento del calore specifico:

$$C_V = \left. \frac{\partial E}{\partial T} \right|_V = 1.9 N k \left(\frac{T}{T_c} \right)^{3/2} \propto T^{3/2}. \quad (4.2.23)$$

quindi il calore specifico segue l'andamento di N^* : il numero di particelle nel livello eccitato.

Per $T > T_c$ se teniamo il numero di particelle fissato non si può più mettere $\mu = 0$, in particolare dovremo inserire nella formula per l'energia $\mu(T)$, questo avrebbe delle conseguenze anche sulla derivata per il calore specifico. Saltiamo questo conto tedioso e concentriamoci sul caso $T \rightarrow \infty$.

Senza effettuare conti in questo limite sappiamo che torniamo al caso classico di Boltzmann ($N = 3/2kT$), quindi si ha un calore specifico costante in T .

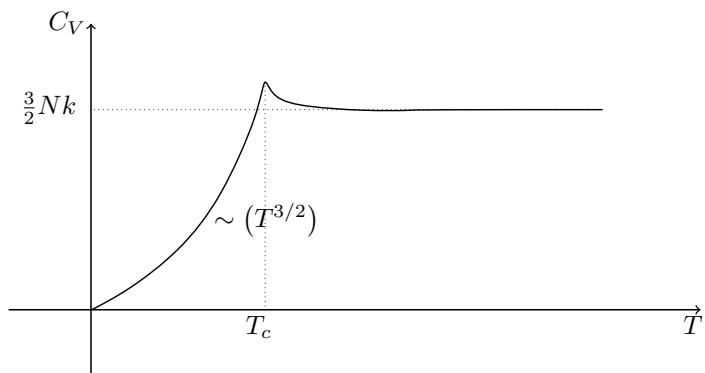


Figura 4.7: Calore specifico al variare della temperatura per un gas di bosoni

Il picco del grafico è l'andamento della funzione nella zona che non ci siamo calcolati, anche questo è un andamento tipico del calore specifico in presenza di transizioni di fase.

Pressione Al di sotto della temperatura critica possiamo calcolarci anche la pressione. È possibile calcolare questa come per tutte le particelle aventi dispersione $p^2/2m$ (per i bosoni va bene):

$$P = \frac{2E}{3V} = 1.2 \frac{kT}{\Lambda^3} \propto (kT)^{5/2}. \quad (4.2.24)$$

In particolare questa ci dice che sotto la temperatura critica T_c la pressione è indipendente dal volume. Facendo una compressione isoterma del sistema la pressione non cambia.

Questo avveniva anche per i passaggi di stato da che abbiamo visto nella Sezione 1.3.2 nell'esempio di Figura 1.11.

Possiamo anche notare che sotto la temperatura critica C_P diverge perché $\partial P/\partial V$ è nullo.

Il grafico PT per questo particolare sistema sarà del seguente tipo: Sappiamo che la condizione di coesistenza

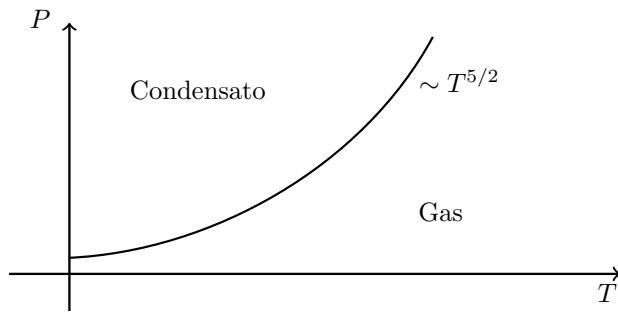


Figura 4.8: Andamento PT per un gas di Bosoni

delle fasi è che sia costante $\mu(P, T)$, nel nostro caso tale condizione si ha per $\mu = 0$.

Notiamo che la zona di condensato non è raggiungibile se non per $T = 0$, quindi non si avrà mai tutto il sistema nello stato condensato.

4.2.2 Oscillatore armonico

Vediamo dal punto di vista termodinamico un sistema di oscillatori armonici, partiamo da un caso semplice.

Oscillatore armonico classico L'Hamiltoniana per un singolo oscillatore questo caso sarà:

$$H(p, q) = \frac{1}{2}m\omega^2q^2 + \frac{1}{2m}p^2. \quad (4.2.25)$$

Possiamo scrivere la funzione di partizione dell'oscillatore chiamando $\beta = 1/kT$:

$$Z_1(\beta) = \frac{1}{h} \int_{-\infty}^{\infty} \int_{-\infty}^{\infty} \exp(-\beta(H(q, p))) dq dp. \quad (4.2.26)$$

Essendo l'Hamiltoniana una forma quadratica separabile in p e q possiamo dividere l'integrale nel prodotto di due integrali e svolgerli separatamente.

$$Z_1 = \frac{1}{h} \left(\frac{2\pi}{\beta m \omega^2} \right)^{1/2} \left(\frac{2\pi m}{\beta} \right)^{1/2} = \frac{1}{\beta \hbar \omega} = \frac{kT}{\hbar \omega}. \quad (4.2.27)$$

Se il sistema è composto da N di questi oscillatori indipendenti allora avremo anche che:

$$Z = Z_1^N. \quad (4.2.28)$$

Notiamo che con questa funzione di partizione stiamo assumendo gli oscillatori come distinguibili. La distinguibilità questa volta è giustificata dal fatto che tratteremo sistemi in cui ogni singolo oscillatore sarà l'equivalente di un livello di energia o di un modo normale di oscillazione. Questi due ultimi saranno sicuramente distinguibili, per i modi normali ad esempio ognuno avrà la sua frequenza.

Visto che l'integrale per Z_1 è "separabile" possiamo generalizzare ad un caso 3D:

$$Z = Z^{3D} = (Z^{1D})^3 = Z_1^{3N}. \quad (4.2.29)$$

Possiamo ricavare l'energia libera:

$$F = -kT \ln Z = NkT \ln \left(\frac{\hbar\omega}{kT} \right). \quad (4.2.30)$$

In tre dimensioni si ha semplicemente:

$$F = -kT \ln Z = 3NkT \ln \left(\frac{\hbar\omega}{kT} \right). \quad (4.2.31)$$

Possiamo adesso calcolare la pressione, in questo caso non avendo dipendenza dal volume per l'energia libera si avrà $P = 0$.

È inoltre possibile calcolare l'entropia:

$$S = - \left. \frac{\partial F}{\partial T} \right|_{V,N} = Nk \left[\ln \left(\frac{kT}{\omega\hbar} \right) + 1 \right]. \quad (4.2.32)$$

L'energia media invece sarà:

$$E = F + TS = NkT. \quad (4.2.33)$$

Il calore specifico:

$$C_V = \left. \frac{\partial E}{\partial T} \right|_V = Nk. \quad (4.2.34)$$

Quindi ogni oscillatore (termine cinetico e termine potenziale) porta con se un contributo all'energia di kT .

Definizione 2.1: Teorema di equipartizione dell'energia

Ogni termine quadratico dell'Hamiltoniana porta un contributo all'energia media di $kT/2$.

Nel caso dell'oscillatore armonico abbiamo infatti sei termini quadratici nella Hamiltoniana, conforme con il teorema. Tale teorema è un teorema che funziona in ambito classico, non quantistico.

Oscillatore armonico quantistico Per questo caso abbiamo dei livelli energetici che sono quantizzati

$$\mathcal{E}_n = \left(n + \frac{1}{2} \right) \hbar\omega. \quad (4.2.35)$$

È necessario quindi rifare il conto di Z_1 inserendo questi livelli energetici

$$Z_1 = \sum_{n=0}^{\infty} \exp \left[-\beta \left(n + \frac{1}{2} \right) \hbar\omega \right] = \frac{\exp(-\frac{1}{2}\beta\hbar\omega)}{1 - \exp(-\beta\hbar\omega)}. \quad (4.2.36)$$

Quindi la funzione di partizione totale sarà:

$$Z = Z_1^N = \frac{\exp(\frac{N}{2}\beta\hbar\omega)}{[1 - \exp(-\beta\hbar\omega)]^N}. \quad (4.2.37)$$

Con gli stessi passaggi di prima troviamo che:

$$F = NkT \ln \left[2 \sinh \left(\frac{\beta\hbar\omega}{2} \right) \right] = N \left[\frac{1}{2} \hbar\omega + kT \ln (1 - \exp(-\beta\hbar\omega)) \right]. \quad (4.2.38)$$

Anche nel caso quantistico abbiamo $P = 0$ come nel caso classico. L'entropia invece sarà:

$$S = Nk \left[\frac{\beta\hbar\omega}{\exp(-\beta\hbar\omega) - 1} - \ln (1 - \exp(-\beta\hbar\omega)) \right]. \quad (4.2.39)$$

Quindi l'energia

$$E = N \left[\frac{1}{2} \hbar\omega + \frac{\hbar\omega}{\exp(\frac{\hbar\omega}{kT}) - 1} \right] = N\hbar\omega \left[\frac{1}{2} + \frac{1}{\exp(\frac{\hbar\omega}{kT}) - 1} \right]. \quad (4.2.40)$$

Questa è l'energia media di N oscillatori armonici aventi tutti l'energia $\hbar\omega$. È interessante confrontare questa con i livelli energetici del singolo oscillatore. Nell'espressione scritta sopra per l'energia di N oscillatori abbiamo

che l'energia è definita come una quantità moltiplicata per N , è ragionevole pensare quindi che l'energia del singolo oscillatore sarà proprio quella quantità:

$$\mathcal{E} = \hbar\omega \left(\frac{1}{2} + \frac{1}{\exp(\frac{\hbar\omega}{kT}) - 1} \right). \quad (4.2.41)$$

Quindi possiamo interpretare il secondo termine tra parentesi come il livello di oscillazione medio per fare una analogia con l'oscillatore singolo:

$$\bar{n} = \frac{1}{\exp(\frac{\hbar\omega}{kT}) - 1}. \quad (4.2.42)$$

Tuttavia possiamo anche avere una visione completamente diversa: \bar{n} come il numero medio di "quasi particelle" che si trovano nello stato con energia $\hbar\omega$.

Stiamo quindi costruendo una analogia tra l'oscillatore armonico quantistico e la statistica studiata fin'ora definendo il numero medio di particelle che in realtà non ci sono.

In questa lettura l'oscillatore armonico corrisponde al livello di energia $\hbar\omega$ popolato da un numero medio di particelle \bar{n} . Queste quasi particelle porteranno le informazioni fisiche per descrivere lo stato di eccitazione dell'oscillatore stesso.

I quanti discussi hanno un popolamento medio che segue la Bose-Einstein, quindi sono Bosoni un pò particolari: non hanno potenziale chimico⁶.

Non avere il potenziale chimico indica che non c'è una legge di conservazione del numero di particelle globali. Si ha infatti che il potenziale chimico può essere definito come il moltiplicatore di Lagrange indotto dal vincolo di avere un numero di particelle costanti nell'universo. Non avere il potenziale significa far cadere tale vincolo (Patrchia). Essendo quanti di eccitazione è lecito far cadere la conservazione del numero di particelle.

L'energia di punto zero:

$$E_0 = \frac{N}{2} \hbar\omega. \quad (4.2.43)$$

è importante perché fa andare l'energia media al limite asintotico fisicamente corretto tornando nel limite classico. Tuttavia tale energia non è spesso accessibile dalle misure, il caso tipico in cui lo si capisce sarà la descrizione fisica del campo elettromagnetico: le misure su questo campo riescono a campionare soltanto l'eccitazione, non si riesce ad avere accesso all'energia di punto zero con le misure pratiche.

Questo risolve il problema del fatto che l'energia del punto zero nel campo elettromagnetico diverge. Vuol dire che probabilmente c'è nuova fisica laggiù?

4.3 Lezione 12

16-03-2020

Descriviamo oggi la densità di energia del campo elettromagnetico all'equilibrio termico con la sua sorgente. Arriveremo alle famose leggi frutto del lavoro di Plank, Bose, Einstein, Wien, Rayleigh e Jeans. Stiamo ovviamente parlando di corpo nero.

Tale nome nasce dal modo in cui Plank iniziò ad interessarsi allo studio della radiazione della materia all'equilibrio: lui notò che le finestre delle case aperte in giornate soleggiate non permettevano di vedere cosa vi fosse all'interno, all'interno vi era il buio nonostante magari qualcuno lì dentro ci vedesse benissimo! Con questo esempio completamente senza senso venne coniata l'idea di chiamarlo corpo nero.

4.3.1 Radiazione di Corpo Nero

Possiamo descrivere il campo elettromagnetico come un insieme di oscillatori armonici aventi ciascuno la sua frequenza di oscillazione oppure introducendo il concetto di quasi particella che può distribuirsi su tutti gli stati possibili del campo elettromagnetico secondo una Bose-Einstein avente $\mu = 0$.

Abbiamo visto che l'energia media del singolo oscillatore è:

$$\mathcal{E} = \hbar\omega \left(\frac{1}{2} + \frac{1}{\exp(\frac{\hbar\omega_s}{kT}) - 1} \right). \quad (4.3.1)$$

con $\langle n_s \rangle$ descritto da una Bose-Einstein senza il μ :

$$\langle n_s \rangle = \frac{1}{\exp(\frac{\hbar\omega_s}{kT}) - 1}. \quad (4.3.2)$$

Quando Plank studiò questi sistemi non inserì il termine di punto zero dell'energia $1/2\hbar\omega_s$ perché non ne aveva conoscenza.

⁶Sono descritti da una Bose-Einstein che non contiene la μ .

Noi invece trascureremo questo termine perché porterà al massimo soltanto un offset e soprattutto non abbiamo accesso a questo termine nelle misure⁷, possiamo misurare soltanto l'energia contenente il termine $\langle n_s \rangle$.

$$\langle \mathcal{E} \rangle = \frac{\hbar\omega_s}{\exp\left(\frac{\hbar\omega_s}{kT}\right) - 1}. \quad (4.3.3)$$

Calcoliamo il numero di modi compresi in frequenza tra ω e $\omega + d\omega$: la densità di stati del campo elettromagnetico. Tale conto è stato fatto da Rayleigh mettendo le condizioni al contorno su una scatola di lato L , il suo risultato fu:

$$N_{\text{modi}} = \frac{\omega^2 d\omega}{\pi^2 c^3}. \quad (4.3.4)$$

Pensandoci bene questo è esattamente lo stesso conto che facciamo nello spazio delle fasi, in questo modo ad esempio Bose è arrivato alla sua distribuzione, ragionando sul campo elettromagnetico.

Per calcolarci la densità di stati è necessario conoscere la dispersione del fotone

$$\omega = ck. \quad (4.3.5)$$

Ma visto che $\mathcal{E} = \hbar\omega$ e $p = \hbar k$ si ha per i fotoni:

$$\mathcal{E} = cp. \quad (4.3.6)$$

A noi serve fare il conto con l'elemento infinitesimo dello spazio delle fasi, dobbiamo tener di conto delle due polarizzazioni dell'onda elettromagnetica con un fattore 2:

$$\begin{aligned} \rho(\omega) &= \frac{2d^3 r d^3 p}{(2\pi\hbar)^3} = \\ &= \frac{2V4\pi p^2 dp}{(2\pi\hbar)^3} = \\ &= \frac{V\mathcal{E}^2 d\mathcal{E}}{\pi^2 c^3 \hbar^3} = \\ &= \frac{V\omega^2 d\omega}{\pi^2 c^3}. \end{aligned} \quad (4.3.7)$$

Possiamo allora scrivere la densità di energia del campo elettromagnetico per unità di volume come:

$$u(\omega)d\omega = \frac{\omega^2 d\omega}{\pi^2 c^3} \cdot \frac{\hbar\omega}{\exp\left(\frac{\hbar\omega}{kT}\right) - 1}. \quad (4.3.8)$$

In questo modo abbiamo ricavato la nota formula di Plank:

$$u(\omega)d\omega = \frac{\hbar}{\pi^2 c^3} \frac{\omega^3}{\exp\left(\frac{\hbar\omega}{kT}\right) - 1} d\omega. \quad (4.3.9)$$

A questo risultato arrivò anche Bose in contemporanea a Plank, introducendo già il suo concetto di "quasi particelle". Trovò il numero di particelle medio in ogni stato di energia $\hbar\omega$ utilizzando la distribuzione di Boltzmann :

$$\langle n \rangle = \frac{\sum_n n \exp\left(\frac{n\hbar\omega}{kT}\right)}{\sum_n \exp\left(\frac{n\hbar\omega}{kT}\right)}. \quad (4.3.10)$$

In questo modo Bose aveva già implicitamente considerato le particelle indistinguibili cercando la probabilità di avere un livello occupato da n particelle.

Invece Einstein pensò ad un modo di distribuire n particelle all'interno degli stati senza imporre alcun vincolo sul numero totale di particelle. Tutti e tre arrivarono alla giusta conclusione quasi contemporaneamente. L'espressione ricavata dal punto di vista della meccanica quantistica è molto chiara: abbiamo preso una singola particelle con energia $\hbar\omega$, abbiamo trovato la densità di stati e in fine abbiamo moltiplicato questa per il numero medio di particelle in ciascun livello di energia ω :

$$\hbar\omega\rho(\omega)\langle n(\omega) \rangle = u(\omega). \quad (4.3.11)$$

Abbiamo così ottenuto la densità di energia tra ω e $\omega + d\omega$. La forma di questa distribuzione è la seguente:

⁷Vi si accede solo quando si misura la differenza di energia "nel vuoto" per il nostro sistema

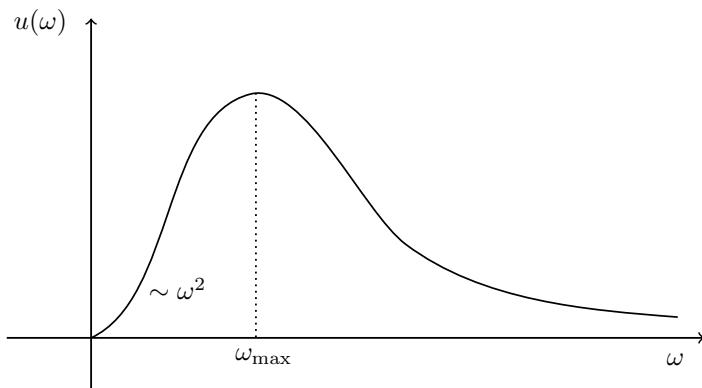


Figura 4.9: Distribuzione di Plank

Il massimo si sposta a temperature sempre più alte aumentando la densità di energia:

$$\omega_{\max} \sim T. \quad (4.3.12)$$

Questa è la famosa legge di spostamento di Wien.

Possiamo fare alcuni esempi per vedere in che posizione sta il massimo per varie temperature:

- Temperatura ambiente: $T=300$ K \rightarrow medio infrarosso: $\lambda \sim \mu\text{m}$ ⁸.
- Temperatura del sole: $T=6000$ K \rightarrow Visibile: siamo nel giallo.
- Radiazione cosmica: $T=3\text{K}$ \rightarrow lontano infrarosso: $\lambda = 100 \mu\text{m}$, dell'ordine dei GHz in frequenza.

Se sviluppiamo la distribuzione di Plank per

$$\frac{\hbar\omega}{kT} \ll 1. \quad (4.3.13)$$

In tal caso si ha che:

$$\exp\left(\frac{\hbar\omega}{kT}\right) = 1 + \frac{\hbar\omega}{kT}. \quad (4.3.14)$$

Quindi la distribuzione diventa circa quadratica: esce fuori la legge di Rayleigh-Jeans

$$u(\omega) \propto \omega^2 kT. \quad (4.3.15)$$

Questa legge varrebbe se i fotoni fossero oggetti classici, infatti con questa stiamo semplicemente moltiplicando la densità di stati⁹ per l'energia media del singolo oscillatore $\langle E \rangle \sim kT$.

Questa formula non può funzionare per tutte le frequenze, infatti come ben sappiamo se la distribuzione di energia fosse stata effettivamente questa allora si andrebbe incontro alla famosa catastrofe ultravioletta.

Nel nostro conto non abbiamo assunto nessuna condizione al contorno dipendente dalla frequenza, questo equivale a dire che la risposta della nostra scatola è indipendente da f , in particolare la scatola potrebbe essere completamente assorbente a tutte le frequenze (questo è un motivo migliore per chiamare il sistema corpo nero). Ragionando in termini di fotoni all'equilibrio termodinamico (con la scatola) avere un potenziale chimico nullo assume un significato ben preciso, infatti togliendo il vincolo della conservazione del numero di particelle resta solo la conservazione dell'energia: Tanta ne viene emessa e tanta ne viene assorbita ad esempio dalla scatola.

Ad esempio potrebbe capitare che un fotone di energia E venga assorbito e di conseguenza tre fotoni di energia $E/3$ vengano emessi.

Definiamo adesso l'energia totale media per unità di volume:

$$\frac{\bar{E}}{V} = \int_0^\infty u(\omega) d\omega = \quad (4.3.16)$$

$$= \frac{(kT)^4}{\pi^2 \hbar^3 c^3} \int_0^\infty \frac{x^3}{e^x - 1} dx = \quad (4.3.17)$$

$$= \frac{\pi^2 k^4}{15 \hbar^3 c^3} T^4. \quad (4.3.18)$$

⁸Questo lo si ha nella nostra esperienza quotidiana, mettendoci in una stanza completamente buia per vedere qualcosa dobbiamo andare nell'infrarosso

⁹Proporzionale ω^2 come nella 4.3.4

Che è la legge di Stephan-Boltzmann:

$$E = \sigma T^4. \quad (4.3.19)$$

Con questa si ricava l'andamento del calore specifico

$$C_V = \frac{\partial E}{\partial T} \propto T^3. \quad (4.3.20)$$

Possiamo adesso chiederci perchè all'aumentare della temperatura non torna il calore specifico classico del tipo $3Nk$, la risposta è semplice: il nostro gas non è mai classico.

Infatti il nostro sistema è costituito da gas di fotoni: i modi di propagazione del campo elettromagnetico sono infiniti.

Infatti la densità di stati è proporzionale a ω^2 e noi possiamo aumentare la frequenza a piacimento, non è vincolata.

Quindi in maniera del tutto indipendente dalla temperatura ho sempre tantissimi modi che rispettano la relazione:

$$\frac{\hbar\omega}{kT} \gg 1. \quad (4.3.21)$$

Vedremo inoltre più avanti un sistema del tutto analogo a questo che invece è limitato in energia da un $\hbar\omega_{\max}$ (foton). In tal caso i modi sono finiti e il calore specifico tenderà a quello classico:

$$C_v \rightarrow 3Nk. \quad (4.3.22)$$

In questo caso N non sarà il numero di particelle all'equilibrio, bensì il numero di oscillatori armonici.

Tornando al gas di fotoni possiamo calcolare la pressione passando dalla Ω , in questo modo otteniamo il risultato:

$$PV = \frac{1}{3}E \propto (kT)^4. \quad (4.3.23)$$

Questo è un risultato generale, lo abbiamo calcolato per il gas perfetto con particelle massive nel caso di legge di dispersione $E = cp$ e infatti torna analogo in questo caso. Il calore specifico invece per il gas di fotoni invece:

$$C_P \rightarrow \infty. \quad (4.3.24)$$

Perché il nostro sistema è infinitamente comprimibile

$$\left(\frac{\partial P}{\partial V} \right)^{-1} \text{ è infinitamente larga per gli oscillatori armonici.} \quad (4.3.25)$$

Il fatto che la compressibilità diverga ha come conseguenza che le fluttuazioni nel numero di particelle siano molto grandi, possiamo aspettarci anche questo dal fatto che i fotoni non conservano il numero di particelle. Vediamo adesso un altro sistema che si presta ad essere trattato come un gas di oscillatori armonici:

4.3.2 Vibrazioni all'interno dei solidi

È naturale pensare alle vibrazioni di un solido come delle oscillazioni di ogni atomo attorno alla posizione di equilibrio. Possiamo pensare il nostro atomo come in una buca di potenziale quadratica (per quanto possa essere complicata una volta sviluppata avrà questa forma), quindi si ha

$$u(\vec{r}) = u_0 + \frac{\alpha}{2}r^2. \quad (4.3.26)$$

In tre dimensioni avremo $3N$ oscillatori, u_0 sarà una costante negativa che tiene ben legati gli atomi tra loro. Classicamente abbiamo ricavato tutto, usiamo il teorema di equipartizione per ottenere:

$$E = 3NkT \implies C_V = 3Nk. \quad (4.3.27)$$

L'ultima è la legge di Duolong e Depetit.

Questa funziona bene per il calore specifico a temperatura ambiente, viene meno a temperature molto basse dove il calore specifico risulta sperimentalmente andare a zero.

Ipotesi di Einstein

Einstein suggerì di trattare gli oscillatori armonici in modo quantistico, associando ad ogni oscillatore una energia media

$$E_1 = \mathcal{E}_{0,\omega} + \hbar\omega\bar{n} \quad (4.3.28)$$

dove \bar{n} è la distribuzione di Bose-Einstein.

$$\bar{n} = \frac{1}{\exp\left(\frac{\hbar\omega}{kT}\right) - 1}. \quad (4.3.29)$$

Mentre l'energia di punto zero vale:

$$E_{0,\omega} = \frac{\hbar\omega}{2} + \frac{u_0}{3} \quad (4.3.30)$$

L'energia media dell'intero sistema sarà $3N$ volte questa, quindi possiamo direttamente trovare il calore specifico in questo modello di Einstein:

$$C_V = 3Nk \left(\frac{\hbar\omega}{kT}\right)^2 \frac{\exp\left(\frac{\hbar\omega}{kT}\right)}{\left[\exp\left(\frac{\hbar\omega}{kT}\right) - 1\right]^2}. \quad (4.3.31)$$

Plottando questa in funzione di T ci si rende conto che per alte temperature ($kT \gg \hbar\omega$) torna la formula che conosciamo di calore specifico costante. Tuttavia, anche se con questa formula il calore specifico va a zero a basse temperature, si notò che questo non andava a zero nel modo osservato nei dati sperimentali ($\sim T^3$) ma con il modello di Einstein andava giù come un esponenziale.

Se ricordiamo sopra un andamento per C_V cubico lo abbiamo già trovato per il gas di fotoni, evidentemente a basse temperature deve esserci qualcosa che rende molto simile il nostro sistema di vibrazioni in un solido ad un gas di fotoni.

La differenza tra questo sistema ed il gas di fotoni la fa sicuramente la densità di stati: abbiamo assunto qua che i $3N$ oscillatori armonici abbiano tutti la stessa frequenza di oscillazione, quindi la stessa $\hbar\omega$. Nel caso dei fotoni invece non era così, abbiamo preso degli $\hbar\omega$ diversi per ogni fotone, in particolar modo avevamo $\hbar\omega = ck$. Sembrerebbe sensato assumere anche per questo sistema di vibrazioni nei solidi degli oscillatori armonici con una frequenza che è linearmente proporzionale al vettore d'onda, si tratterebbe quindi di trattarli gli oscillatori come onde. In questo modo troveremo l'andamento giusto del calore specifico a bassa temperatura.

Ipotesi di Debye

Debye suggerì che considerare ogni oscillatore armonico indipendente con un potenziale uguale per tutti gli atomi non fosse una buona trattazione. A basse energie non si possono trattare le oscillazioni degli atomi indipendenti l'una dall'altra¹⁰.

Le problematiche del modello di Einstein vengono a galla quando proviamo a calcolare la pressione e la compressibilità del sistema. Abbiamo assunto tutti gli atomi aventi una frequenza di oscillazione ω_E ed una energia di legame n_0 ben definiti con l'ulteriore ipotesi di atomi indipendenti tra loro. Con queste assunzioni si ha che queste due quantità non dovrebbero dipendere dalla densità del materiale.

Proviamo a calcolare l'energia libera¹¹:

$$F = Nn_0 + \frac{3}{2}N\hbar\omega_E + 3NkT \ln \left[1 - \exp\left(-\frac{\hbar\omega_E}{kT}\right) \right]. \quad (4.3.32)$$

Andando a calcolare la pressione e la compressibilità si otterebbero i due risultati assurdi:

$$P = \frac{\partial F}{\partial V} = 0. \quad (4.3.33)$$

$$k_P = -\frac{1}{V} \left(\frac{\partial V}{\partial P} \right) \rightarrow \infty. \quad (4.3.34)$$

Di conseguenza non possiamo trattare le vibrazioni come oscillazioni di singoli atomi in cui ognuno non vede gli atomi vicini, questo funziona solo a temperature alte.

¹⁰Notiamo che nel modello iniziale si considera già, mediante le molle, l'interazione tra gli atomi del solido, soltanto che adesso facciamo cadere l'ipotesi che dopo una perturbazione il potenziale $u(r)$ resti invariato.

¹¹La seguente formula è riferita a $3N$ oscillatori tutti con la stessa frequenza ed aggiungendo la parte relativa all'oscillazione

Modi normali del sistema.

Cerchiamo i modi normali di un sistema di N particelle 1D legate da molle. I modi normali che contribuiscono al calore specifico ed all'energia a basse temperature saranno quelli di energia più bassa. Possiamo dimostrarlo cercando questi modi, prendiamo la seguente catena di atomi legati insieme da molle:



Figura 4.10: Catena di atomi in una dimensione

Il modo di oscillazione meno energetico è quello in cui un solo atomo viene spostato dalla sua posizione di equilibrio, generando una sempre minore perturbazione sugli atomi a lui limitrofi:

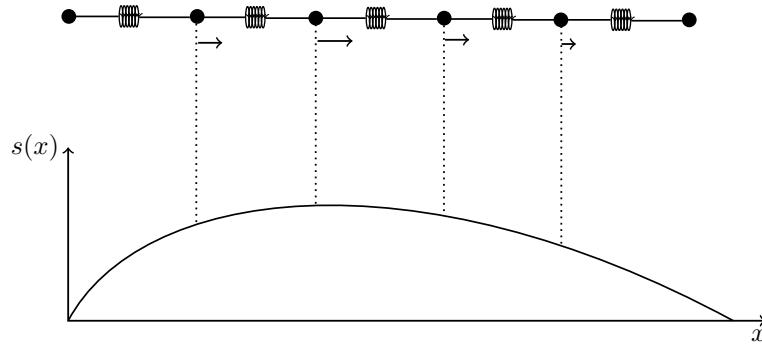


Figura 4.11: Perturbazione meno energetica per una catena di atomi: il grafico di sotto corrisponde ad un passaggio al continuo degli atomi eccitati (vedi la condizione sotto).

Se chiamiamo a il passo reticolare e λ la lunghezza d'onda generata dalla perturbazione questo è il limite in cui

$$\lambda \gg a. \quad (4.3.35)$$

Il solido diventa così un mezzo elastico nel quale valgono le leggi di propagazione in un mezzo continuo uniforme. Il vettore d'onda del sistema così perturbato sarà:

$$k_{\min} = \frac{\pi}{Na}. \quad (4.3.36)$$

Il modo con energia massima sarà quello in cui gli atomi si spostano ognuno nella direzione opposta al precedente:

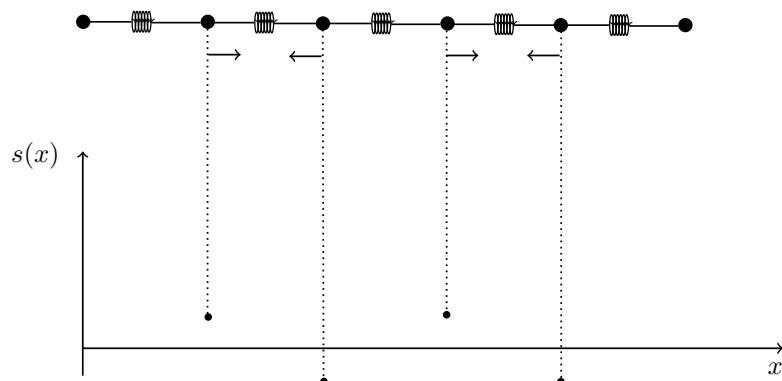


Figura 4.12: Perturbazione più energetica per una catena di atomi

Questa corrisponde alla frequenza massima di oscillazione. In questo caso non è possibile considerare il nostro cristallo come un mezzo elastico continuo.

Se volessimo comunque associare anche a questo moto un vettore d'onda allora avremmo che:

$$k_{\max} = \frac{\pi}{a}. \quad (4.3.37)$$

Essendo l'energia $\mathcal{E} = c_s \hbar k$ il primo caso corrisponde all'energia minima, il secondo a quella massima.

Ci aspettiamo quindi di poter descrivere i modi normali di oscillazione come delle onde aventi k limitato superiormente dal passo reticolare del cristallo ed inferiormente dalle dimensioni globali di quest'ultimo.

Tornando adesso al caso di Figura 4.11, possiamo considerare in questo caso valida la legge di dispersione:

$$\omega = c_s k. \quad (4.3.38)$$

Dove c_s è proporzionale alla velocità del suono.

Considerando un sistema 3D ci saranno 3 possibili polarizzazioni: le due tipiche dei campi EM più quella longitudinale.

Propagazione di onde longitudinali nei solidi.

Sia ρ la densità di un elementino di solido, P la sua pressione e v la sua velocità. La prima equazione cardinale può essere scritta come:

$$\frac{\partial P}{\partial x} + \rho \frac{\partial v}{\partial t} = 0. \quad (4.3.39)$$

Da combinare con l'equazione di continuità per la densità:

$$\frac{\partial \rho}{\partial t} + \frac{\partial}{\partial x} (\rho v) = 0. \quad (4.3.40)$$

Sappiamo che interpolando queste due equazioni si arriva alla legge di dispersione $\omega = ck$.

Per arrivarci è necessario fare un calcolo perturbativo sulla pressione e sulla densità:

$$\rho = \rho_0 + \rho'. \quad (4.3.41)$$

$$P = P_0 + P'. \quad (4.3.42)$$

Successivamente dobbiamo introdurre queste due quantità nelle equazioni precedenti scartando i termini al secondo ordine, si ottiene:

$$\frac{\partial P'}{\partial x} + \rho_0 \frac{\partial v'}{\partial t} = 0. \quad (4.3.43)$$

$$\frac{\partial \rho'}{\partial t} + \rho_0 \frac{\partial v'}{\partial x} = 0. \quad (4.3.44)$$

Queste sono onde longitudinali, di pressione e densità. Vedremo che queste sono le uniche che possono propagare nei liquidi.

Se assumiamo anche che la densità sia funzione solo della pressione allora si ha che:

$$\rho = \rho(P_0) + \frac{\partial \rho}{\partial P} P'. \quad (4.3.45)$$

Si introduce in questo modo:

$$\rho' = \frac{\partial \rho}{\partial P} P' = \frac{1}{c^2} P'. \quad (4.3.46)$$

con $c^2 = 1/k\rho$ che rappresenta la velocità di propagazione, in tale espressione si ha k che è la compressibilità. Sostituendo questa ρ' nelle equazioni sopra si arriva alla equazione di propagazione delle onde:

$$\frac{\partial^2 \rho'}{\partial x^2} - \frac{1}{c^2} \frac{\partial^2 \rho'}{\partial t^2} = 0. \quad (4.3.47)$$

Questa derivazione vale solo per le onde longitudinali.

Al di là della digressione sulle onde longitudinali si ha che questo solido a basse energie (e quindi basse temperature) ha una legge di dispersione del tipo $\omega = ck$ proprio come i fotoni che abbiamo già trattato, per questo motivo in questo regime dobbiamo aspettarci un andamento del calore specifico analogo a quel caso: $\sim T^3$.

Ribadiamo che nel solido, a differenza che nel sistema di fotoni, i modi vibrazionali non sono infiniti per via della finitezza del passo reticolare. Tali modi saranno in tutto $3N$.

Quindi se vogliamo che il calore specifico vada al limite di Duolong Depetit dobbiamo limitare i modi ad un ω_{\max} , questo valore lo troveremo imponendo che il numero totale dei modi sia esattamente $3N$.

4.4 Lezione 13

4.4.1 Onde nei solidi.

Analogie e differenze con la statistica del corpo nero.

Continuiamo la ricerca della soluzione del problema delle onde nei solidi considerando il sistema composto da N particelle accoppiate con delle molle e studiando i modi normali collettivi.

In particolare ci concentriamo sui modi di bassa energia, quelli che, nella scorsa lezione, abbiamo visto rispettare la relazione $\lambda \gg a$. Per queste energie abbiamo la legge di dispersione tipica della propagazione delle onde in un mezzo:

$$\omega = c_s k. \quad (4.4.1)$$

Che moltiplicata per \hbar ci restituisce la legge di dispersione che abbiamo affrontato nello studio della radiazione di corpo nero¹²:

$$\mathcal{E} = c_s p. \quad (4.4.2)$$

L'analogia con la radiazione elettromagnetica è forte, abbiamo anche in questo caso $3N$ oscillatori caratterizzati ciascuno dal proprio k e ciascuno dalla propria frequenza.

Anche in questo caso potremmo definire delle quasi particelle per studiare il sistema che saranno chiamate Fononi e varrà la stessa statistica costruita per i Fotoni.

La differenza con il caso del campo elettromagnetico sta nel fatto che adesso i possibili modi di oscillazione non sono infiniti ma sono $3N$. Questo porrà il limite superiore al calore specifico dato dalla legge di Dulong-Petit che non è presente nella trattazione elettromagnetica dove $C_V \propto T^3$ (ed i modi normali sono infiniti).

Ricerca della frequenza massima di oscillazione del solido.

A basse energie, dove vale $\omega = c_s k$, abbiamo visto che si può utilizzare la distribuzione di Bose-einstein per le quasi particelle:

$$\bar{n} = \frac{1}{e^{\hbar\omega/kT} - 1}. \quad (4.4.3)$$

Imponiamo adesso che si possa applicare questa distribuzione indipendentemente dal k del sistema, assumendo quindi che al di sotto della T_F gli unici stati popolati siano quelli di energia tale da poter utilizzare sempre la funzione di distribuzione lineare (valeva per sistemi con energia bassa).

Con questa assunzione sappiamo che il numero totale di stati ($3N$) sarà dato da:

$$3N = \int_0^{\omega_{\max}} \rho(\omega) d\omega. \quad (4.4.4)$$

In cui la $\rho(\omega)$ è la stessa del caso EM con l'eccezione che adesso abbiamo 3 possibili polarizzazioni: 2 trasversali ed una longitudinale. Questi due casi avranno diverse velocità di propagazione c_T e c_L , considereremo per semplicità una velocità media di propagazione: \bar{c} ¹³.

$$\begin{aligned} \rho(\omega) &= \frac{4\pi V}{(2\pi)^3} \omega^2 d\omega \left(\frac{1}{c_L^3} + \frac{2}{c_T^3} \right) = \\ &= \frac{4\pi V}{(2\pi)^3 \bar{c}^3} 3\omega^2 d\omega = \\ &= \frac{12\pi V}{(2\pi \bar{c})^3} \omega^2 d\omega. \end{aligned} \quad (4.4.5)$$

Le onde longitudinali sono più veloci di quelle trasverse Lo spostamento longitudinale richiede più energia, gli atomi fanno spostamenti medi maggiori rispetto al caso trasversale, questo comporta intuitivamente una velocità longitudinale.

Possiamo ricavare ω_{\max} risolvendo l'integrale nella 4.4.4 con l'espressione di $\rho(\omega)$ scritta sopra, svolgendo l'integrale si ottiene:

Definizione 4.1: Frequenza di Debye

¹²Con una diversa velocità di propagazione, parente adesso della velocità della luce.

¹³Se usiamo questa velocità media dobbiamo comunque aggiungere un fattore 3 dovuto al fatto che introduciamo una degenerazione considerando tutte le velocità uguali

$$\omega_{\max} = 2\pi\bar{c} \left(\frac{3N}{4\pi V} \right)^{1/3}. \quad (4.4.6)$$

Si usa definire anche la temperatura di Debye "associata" a questa frequenza tramite la relazione:

$$\hbar\omega_{\max} = k\theta_D. \quad (4.4.7)$$

Questa temperatura varia tra quella ambiente e qualche migliaio di K.

Con queste nuove definizioni l'integrale calcolato sopra può essere riscritto in funzione di questo nuovo parametro:

$$3N \propto \int_0^{k\theta_D} \mathcal{E}^2 d\mathcal{E}. \quad (4.4.8)$$

Ed anche la densità di stati può essere espressa a posteriori come:

$$\rho(\mathcal{E}) = \frac{9N}{(k\theta_D)^3} \mathcal{E}^2. \quad (4.4.9)$$

Calcolo della energia media e verifica dei limiti asintotici del calore specifico.

Calcoliamo l'energia media del sistema di oscillatori¹⁴:

$$\begin{aligned} E &= \int_0^{k\theta_D} \mathcal{E} \rho(\mathcal{E}) \bar{n}(\mathcal{E}) d\mathcal{E} = \\ &= 9NkT \left(\frac{T}{\theta_D} \right)^3 \int_0^{\theta_D/T} \frac{x^3}{e^x - 1} dx. \end{aligned} \quad (4.4.10)$$

L'ultimo integrale è un numero adimensionale dipendente da T/θ_D . Con questa ultima relazione troviamo risultati compatibili con le misure sperimentali:

A temperature basse C_V è proporzionale al cubo della temperatura: Se $T \ll \theta_D$ possiamo mandare l'estremo di integrazione all'infinito e l'integrale diventa lo stesso del caso dei fotoni (4.3.18) quindi riusciamo ad ottenere come allora $C_V \propto T^3$.

A temperature alte abbiamo Dulong-Deplet: Se $T \gg \theta_D$ possiamo sviluppare $e^x - 1 \approx x$ ricavando $E = 3NkT$.

In conclusione possiamo disegnare l'andamento di questo calore specifico in funzione della temperatura:

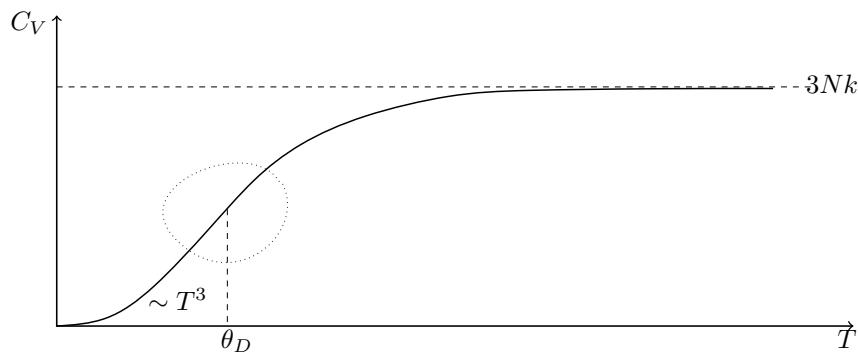


Figura 4.13: Calore specifico in un solido al variare della temperatura

Notiamo che il nostro modello descrive bene le due zone asintotiche, la parte centrale del grafico invece è quella dove con la nostra descrizione commettiamo un errore maggiore.

¹⁴Con la solita sostituzione $\mathcal{E}/kT = x$

4.4.2 Modello del trasporto semi-classico.

Prendiamo un gas di elettroni all'interno del nostro solido ed applichiamo un campo elettrico esterno. Grazie alla perturbazione gli elettroni non sono più all'equilibrio termodinamico. Il modello di trasporto semiclassico tiene di conto del fatto che il sistema è fuori equilibrio assumendo che la perturbazione dall'equilibrio sia piccola. Questo modello consiste nel trattare classicamente il moto degli elettroni tenendo anche di conto della statistica di Fermi-Dirac.

Indichiamo con $f(t, \mathbf{r}, \mathbf{v})$ il numero di particelle presenti una celletta nello spazio delle fasi¹⁵.

Prendiamo inoltre un sistema descritto dalla Hamiltoniana:

$$H = \frac{\mathbf{p}^2}{2m} + e\mathbf{Er}. \quad (4.4.11)$$

Per il teorema di Liuville il numero di particelle f rimane costante nel tempo¹⁶.

$$f(t + dt, \mathbf{r} + d\mathbf{r}, \mathbf{v} + d\mathbf{v}) = f(t, \mathbf{r}, \mathbf{v}). \quad (4.4.12)$$

Il gas di elettroni è in grado di cedere energia al cristallo sotto forma di urti, tuttavia ne può riacquistare per via della presenza del campo elettrico, dopo un tempo di transito dall'accensione di quest'ultimo si raggiunge un nuovo equilibrio.

Notiamo che la collisione degli elettroni può esser vista da due punti di vista differenti:

- Classicamente: gli elettroni urtano contro gli atomi facendoli vibrare.
- Quantisticamente: gli elettroni urtano contro i fononi, ovvero contro le vibrazioni del cristallo.

Correzione collisionale Trascuriamo per un attimo il campo elettrico esterno, perturbiamo il sistema dall'equilibrio e valutiamo il tempo di estinzione della perturbazione (per collisioni).

A questo scopo introduciamo fenomenologicamente un termine collisionale nel teorema di Liuville:

$$\left. \frac{\partial f}{\partial t} \right|_{\text{coll}} = -\frac{f - f_0}{\tau}. \quad (4.4.13)$$

Con f che descrive lo stato attuale, f_0 quello all'equilibrio termodinamico e τ è il tempo medio di collisione. L'andamento di ritorno ad una situazione di equilibrio sarà quindi di tipo esponenziale:

$$(f - f_0)_t = (f - f_0)_{t=0} e^{-t/\tau}. \quad (4.4.14)$$

Di conseguenza il teorema di Liuville può essere modificato nel seguente modo:

$$\frac{f(t + dt, \mathbf{r} + d\mathbf{r}, \mathbf{v} + d\mathbf{v}) - f(t, \mathbf{r}, \mathbf{v})}{dt} = \left. \frac{\partial f}{\partial t} \right|_{\text{coll}}. \quad (4.4.15)$$

Calcoliamo la derivata a destra con la regola di derivazione a catena, si ottiene così

Definizione 4.2: Equazione del trasporto di Boltzmann

$$\left. \frac{\partial f}{\partial t} \right|_{\text{coll}} = \frac{\partial f}{\partial t} + \mathbf{v} \cdot \nabla_{\mathbf{r}} f + \mathbf{a} \cdot \nabla_{\mathbf{v}} f. \quad (4.4.16)$$

4.4.3 Conduzione elettrica

Vediamo come si modifica la distribuzione del numero di particelle negli stati in presenza di un campo elettico. Per semplicità consideriamo un caso unidimensionale, applichiamo il campo elettrico e imponiamo anche di aver raggiunto la stazionarietà¹⁷ $\partial f / \partial t = 0$, l'equazione diventa:

$$a \frac{\partial f}{\partial v_x} + v_x \frac{\partial f}{\partial x} = -\frac{f - f_0}{\tau}. \quad (4.4.17)$$

Ricaviamo quindi la f :

$$f = f_0 - \tau \left(a \frac{\partial f}{\partial v_x} + v \frac{\partial f}{\partial x} \right). \quad (4.4.18)$$

¹⁵Senza il campo elettrico esterno questo sarebbe proprio il numero di particelle n_q

¹⁶Implicitamente consideriamo il sistema non dissipativo.

¹⁷Non significa essere all'equilibrio termodinamico.

Considerando piccole perturbazioni $f \approx f_0$ si ha al primo ordine che possiamo inserire f_0 all'interno delle derivate parziali commettendo un errore dell'ordine successivo. Si arriva a:

$$f = f_0 - \tau \left(a \frac{\partial f_0}{\partial v_x} + v_x \frac{\partial f_0}{\partial x} \right). \quad (4.4.19)$$

Ricordando che f_0 è la distribuzione all'equilibrio termodinamico (la Fermi-Dirac):

$$f_0 = n_0 = \frac{1}{e^{(\mathcal{E}-\mu)/kT} + 1}. \quad (4.4.20)$$

Possiamo esplicitare le derivate nella 4.4.19:

$$\frac{\partial f_0}{\partial x} = \frac{\partial f_0}{\partial \mu} \frac{\partial \mu}{\partial x} + \frac{\partial f_0}{\partial T} \frac{\partial T}{\partial x}. \quad (4.4.21)$$

Supponiamo che il nostro gas sia omogeneo in temperatura e che il potenziale chimico sia indipendente dalla posizione¹⁸, con queste assunzioni $\frac{\partial f_0}{\partial x} = 0$. L'altra derivata invece:

$$\begin{aligned} \frac{\partial f_0}{\partial v_x} &= \frac{\partial f_0}{\partial \mathcal{E}} \frac{\partial \mathcal{E}}{\partial v_x} = \\ &= mv_x \frac{\partial f_0}{\partial \mathcal{E}}. \end{aligned} \quad (4.4.22)$$

Sostituendo nella 4.4.19:

$$\begin{aligned} f &= f_0 - \tau \frac{eE}{m} mv_x \frac{\partial f_0}{\partial \mathcal{E}} = \\ &= f_0 - \tau eEv_x \frac{\partial f_0}{\partial \mathcal{E}}. \end{aligned} \quad (4.4.23)$$

Se siamo a $T \ll T_F$ la Fermi-Dirac è un gradino attorno a μ_F , dalla teoria delle distribuzioni:

$$\frac{\partial f_0}{\partial \mathcal{E}} = \frac{\partial \bar{n}}{\partial \mathcal{E}} = -\delta(\mathcal{E} - \mu_F). \quad (4.4.24)$$

Fatto 4.1: Funzione di distribuzione in presenza di un campo elettrico

$$f = f_0 + \tau eEv_x \delta(\mathcal{E} - \mu_F). \quad (4.4.25)$$

La densità di corrente è¹⁹:

$$\begin{aligned} J_c &= \int efv_x \frac{d^3p}{h^3} = \\ &= \int ef_0v_x \frac{d^3p}{h^3} + e^2 E \int v_x^2 \delta(\mathcal{E} - \mu_F) \frac{d^3p}{h^3} = \\ &= e^2 E \int \tau v_x^2 \delta(\mathcal{E} - \mu_F) \frac{d^3p}{h^3}. \end{aligned} \quad (4.4.26)$$

Il primo integrale si annulla perché all'equilibrio termico la corrente deve esser nulla, matematicamente si ha che f_0 è pari in v_x , moltiplicato per v_x che è dispari si ottiene una funzione dispari. Passando in coordinate polari:

$$J_c = e^2 E \int \tau v^2 \cos^2 \theta \delta(\mathcal{E} - \mu_F) \frac{\sin \theta d\theta 2\pi p^2 dp}{h^3}. \quad (4.4.27)$$

Considerando le note relazioni:

$$p = \sqrt{2m\mathcal{E}} \quad v = \frac{p}{2m} \quad (4.4.28)$$

Si ottiene la seguente:

$$J_c = \frac{2e^2 E}{4\pi^2 \hbar^3} \int \frac{2\mathcal{E}}{m} \cos^2 \theta \delta(\mathcal{E} - \mu_F) \sin \theta d\theta p^2 dp. \quad (4.4.29)$$

¹⁸Questo significa che il gas di elettroni resta distribuito in maniera omogenea nel cristallo.

¹⁹Come per l'effetto termoionico gli integrali in d^3r sono stati assorbiti

Il fattore τ (il tempo collisionale) potrebbe dipendere dall'energia, per questo non è stato portato fuori dall'integrale.

$$\begin{aligned}
 J_c &= \frac{2}{3} \frac{e^2 E}{m \pi^2 \hbar^3} \int \mathcal{E} \tau \delta(\mathcal{E} - \mu_F) p^2 dp = \\
 &= \frac{2}{3} \frac{e^2 E}{m \pi^2 \hbar^3} \int \tau \mathcal{E} \delta(\mathcal{E} - \mu_F) 2\sqrt{2} m^{3/2} \mathcal{E}^{1/2} d\mathcal{E} = \\
 &= \frac{e^2 E \tau(\mu_F)}{\pi^2 \hbar^3} \frac{2\sqrt{2}}{3} \sqrt{m} (\mu_F)^{3/2} = \\
 &= \frac{e^2 E \tau}{m} \left(\frac{N}{V} \right) = \\
 &= \sigma E.
 \end{aligned} \tag{4.4.30}$$

Dove si è definita la conducibilità σ come:

$$\sigma = \frac{e^2 n}{m} \tau(\mu_F). \tag{4.4.31}$$

Alla stessa formula si poteva arrivare anche con un ragionamento classico. Supponiamo di avere una distribuzione delle velocità degli elettroni, vediamo come questa cambia in presenza di un campo elettrico:

$$\frac{d\Delta v_x}{dt} = \frac{eE}{m} - \frac{\Delta v_x}{\tau}. \tag{4.4.32}$$

Il secondo pezzo è il termine collisionale fenomenologico, imponendo la stazionarietà abbiamo:

$$\Delta v_x = \frac{eE\tau}{m}. \tag{4.4.33}$$

La densità di corrente si trova come:

$$J_c = e\Delta v_x n = e^2 n \frac{E\tau}{m}. \tag{4.4.34}$$

Quindi abbiamo un bizzarro risultato: $\sigma_{\text{Fermi-Dirac}} = \sigma_{\text{Classica}}$. Nel secondo caso non abbiamo nemmeno dovuto chiamare in causa la distribuzione degli elettroni!

In realtà chiamando in causa la Fermi-Dirac abbiamo un'informazione importante che classicamente non possiamo vedere: alla conduzione contribuiscono soltanto gli elettroni che sono sul livello energetico di Fermi. Classicamente invece non si è in grado di dire quale energia devono avere gli elettroni per essere partecipi attivamente della conduzione.

Notiamo che un sistema con $\rho(\mathcal{E}_F) = 0$ non può condurre, questo sarà proprio il caso di materiali isolanti (questo classicamente non è spiegabile).

4.4.4 Conduzione termica

Possiamo definire una conducibilità termica k a partire dalla corrente di calore:

$$J_Q = -k \frac{dT}{dx}. \tag{4.4.35}$$

Per calcolare questa conducibilità riprendiamo l'equazione del trasporto di Boltzmann ed introduciamo una disomogeneità nella temperatura (il termine posto a zero nella 4.4.21)

$$f = f_0 - \tau v_x \frac{\partial f_0}{\partial T} \frac{\partial T}{\partial x}. \tag{4.4.36}$$

La corrente di calore sarà quindi definita come:

$$J_Q = \int f v_x (\mathcal{E} - \mu) \frac{d^3 p}{h^3}. \tag{4.4.37}$$

All'interno dell'integrale è stato inserito il termine $\mathcal{E} - \mu$ anzichè l'intera energia libera perché noi vogliamo il trasporto di calore:

$$TdS = dE - \mu dN. \tag{4.4.38}$$

Con le stesse argomentazioni per la conducibilità elettrica si annulla l'integrale con f_0 , resta solo:

$$J_Q = - \int v_x^2 \tau \frac{\partial f_0}{\partial T} \frac{\partial T}{\partial x} (\mathcal{E} - \mu) \frac{d^3 p}{h^3}. \tag{4.4.39}$$

Questa volta non si può mettere la distribuzione δ al posto della derivata perchè all'interno dell'integrale abbiamo il termine $(\mathcal{E} - \mu)$ che renderebbe l'integrale identicamente nullo. È quindi necessario fare il conto derivando senza approssimazioni la distribuzione di Fermi-Dirac e risolvendo l'integrale, i conti si trovano sulle dispense di Arimondo. Ci resta da risolvere l'integrale²⁰:

$$J_Q \propto \int_{-\mu_F/kT}^{\infty} \frac{x^2 e^x}{(e^x + 1)^2} dx \approx \int_{-\infty}^{\infty} \frac{x^2 e^x}{(e^x + 1)^2} dx. \quad (4.4.40)$$

Dove l'approssimazione sta nel fatto che l'integrale è non nullo solo per energie prossime a μ_F , troviamo in conclusione per k l'espressione:

$$k = \frac{\pi^2}{3} \frac{n}{m} k_B^2 T \tau(\mu_F). \quad (4.4.41)$$

Abbiamo anche una relazione tra la conducibilità termica ed elettrica:

Definizione 4.3: Legge di Wiedman-Franz

$$-\frac{k}{T\sigma} = \frac{\pi^2}{3} \left(\frac{k_B}{e} \right)^2. \quad (4.4.42)$$

Dobbiamo notare che se si ha $\partial T / \partial x \neq 0$ allora $J_c \neq 0$, questo è l'effetto termoelettrico.

Per colpa di questo effetto le misure di conducibilità termica possono essere sfalzate, infatti tale quantità si misura a "circuito aperto" (con $J_c = 0$) quindi stiamo bloccando il passaggio degli elettroni che invece con $\partial T / \partial x \neq 0$ vorrebbero spostarsi.

Notiamo che in natura esistono materiali che non conducono elettricamente ma che hanno una elevata conducibilità termica (diamante), per questi materiali non saranno gli elettroni i "portatori" di calore²¹ ma saranno i fononi.

Possiamo fare un modello sempre tramite l'equazione del trasporto di Boltzmann considerando adesso i fononi (metteremo la Bose-einstein senza μ), dobbiamo stare però attenti al fatto che i fononi collidono con altri fononi²²: questo è un processo di scattering complicato che necessita di considerare le non linearità del modello vibrazionale.

4.4.5 Calore specifico in meno di 3 dimensioni

Per un cristallo bidimensionale come il Grafene il calore specifico a bassa temperatura il calore specifico non va come T^2 , ad alta temperatura si ritrova inoltre $3Nk$. Questo perché il sistema è immerso in un mondo di tre dimensioni, quindi gli atomi hanno ancora tutti e tre i possibili modi vibrazionali.

²⁰ $x = (\mathcal{E} - \mu_F) / kT$

²¹ Se la densità di stati al livello di fermi è nulla non è possibile che gli elettroni conducano nemmeno calore

²² Descrivere queste collisioni è necessario per conoscere τ

Capitolo 5

Fluttuazioni quantistiche

5.1 Lezione 14

20-03-2020

5.1.1 Fluttuazioni nelle statistiche quantistiche

Abbiamo visto nella lezione 6 che le fluttuazioni del numero di particelle in un sistema possono essere espresse come nella 2.1.34:

$$\overline{(\Delta N)^2} = -kT \frac{\partial^2 \Omega}{\partial \mu^2} \Big|_{T,V}. \quad (5.1.1)$$

Il numero medio di particelle si esprime invece a partire dalla definizione di potenziale di Landau:

$$\overline{N} = - \frac{\partial \omega}{\partial \mu} \Big|_{T,V}. \quad (5.1.2)$$

Se applichiamo queste al singolo stato quantistico q avente la propria ω_q troviamo le fluttuazioni del numero di occupazione \overline{N} :

$$\overline{(\Delta n)^2} = kT \frac{\partial \overline{n}}{\partial \mu}. \quad (5.1.3)$$

Ovviamente stiamo parlando dell'Ensamble gran canonico. Sostituendo a questo \overline{n} le funzioni di distribuzione discusse nelle lezioni precedenti:

$$\overline{n} = \frac{1}{e^{(\mathcal{E}-\mu)/kT} \pm 1}. \quad (5.1.4)$$

E facciamo la derivata per $\overline{(\Delta n)^2}$:

$$\begin{aligned} \overline{(\Delta n)^2} &= \frac{e^{(\mathcal{E}-\mu)/kT}}{(e^{(\mathcal{E}-\mu)/kT} \pm 1)^2} = \\ &= \frac{e^{(\mathcal{E}-\mu)/kT} + 1 - 1}{(e^{(\mathcal{E}-\mu)/kT} \pm 1)^2} = \\ &= \frac{1}{e^{(\mathcal{E}-\mu)/kT} \pm 1} \mp \frac{1}{(e^{(\mathcal{E}-\mu)/kT} \pm 1)^2} = \\ &= \overline{n}_q \mp \overline{n}^2. \end{aligned} \quad (5.1.5)$$

Per essere più esplicativi possiamo scrivere che:

$$\overline{(\Delta n)^2} = \begin{cases} \overline{n}_q - \overline{n}_q^2 & \text{Fermi-Dirac} \\ \overline{n}_q + \overline{n}_q^2 & \text{Bose-einstein} \end{cases}. \quad (5.1.6)$$

Se la distribuzione fosse stata quella di Boltzmann avremmo ritrovato semplicemente:

$$\overline{(\Delta n)^2} = \overline{n} \quad (5.1.7)$$

Notiamo che le fluttuazioni sono maggiori nel caso della Bose-Einstein rispetto al caso della Fermi-Dirac. Nel caso della Fermi-Dirac si ha che $\overline{n}_q \leq 1$ per il principio di esclusione di Pauli, quindi sicuramente $\overline{(\Delta n)^2} \geq 0$. Per i bosoni invece si ha che le fluttuazioni sono maggiori che nel caso classico. Inoltre se $\overline{n}_q \gg 1$ allora per la Bose-Einstein $\overline{(\Delta n)^2} \propto \overline{n}_q^2$.

5.1.2 Fluttuazioni del numero medio di particelle per un insieme di stati

Prendiamo un insieme di g stati aventi tutti la stessa energia (si introduce così una degenerazione del numero di stati), le fluttuazioni del numero di particelle in questi stati saranno:

$$\overline{\Delta N^2} = -kT \left. \frac{\partial^2 \Omega_g}{\partial \mu^2} \right|_{T,V}. \quad (5.1.8)$$

Con Ω_g quello del gruppo di stati:

$$\Omega_g = \sum_{j=1}^{j=g} \Omega_j = g\Omega_q. \quad (5.1.9)$$

Quindi possiamo scrivere:

$$\begin{aligned} \overline{(\Delta N)^2} &= g\overline{(\Delta n)^2} = \\ &= g(\bar{n} \mp \bar{n}^2) = \\ &= \bar{N} \mp \frac{\bar{N}^2}{g}. \end{aligned} \quad (5.1.10)$$

Notiamo quindi che l'importanza della correzione diminuisce man mano che prendiamo un numero di stati sempre maggiore, tale correzione è massima quando consideriamo la singola celletta dello spazio delle fasi.

5.1.3 Significato fisico della correzione quantistica alle fluttuazioni

Prendiamo un sistema composto da un numero di fotoni, per questo particolare sistema avremo che:

$$n = \langle |E|^2 \rangle. \quad (5.1.11)$$

Con n numero medio di fotoni e E ampiezza del campo elettromagnetico¹.

Di conseguenza cerchiamo di quantificare questa ampiezza del campo elettromagnetico per poi studiare le fluttuazioni quantistiche.

Supponiamo di avere il seguente apparato sperimentale:

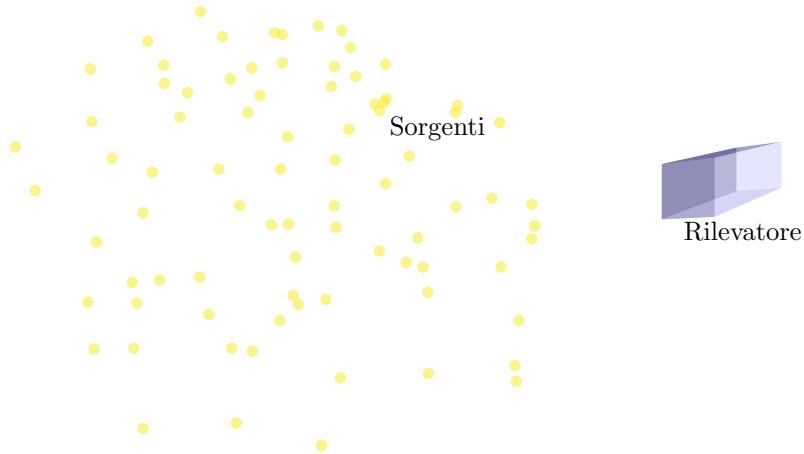


Figura 5.1: Sistema di N emettitori di fotoni con rilevatore, ogni emettitore ha una ampiezza di radiazione \mathcal{E} .

Al rilevatore arriverà la radiazione di ogni sorgente, ognuna avente la propria fase. Ne risulterà un campo elettrico:

$$E = \sum_j^N \mathcal{E} e^{i\varphi_j}. \quad (5.1.12)$$

Quindi si ha anche che:

$$\begin{aligned} |E|^2 &= \sum_j^N \mathcal{E} e^{i\varphi_j} \sum_l^N \mathcal{E} e^{-i\varphi_l} = \\ &= N\mathcal{E}^2 + \mathcal{E}^2 \sum_{j \neq l}^N e^{i(\varphi_j - \varphi_l)}. \end{aligned} \quad (5.1.13)$$

¹Questo lo si vede quando si va a studiare la seconda quantizzazione.

Se facciamo una media sull'Ensemble i termini con la fase si cancellano (essendo le fasi Random), quindi ci resta:

$$\langle |E|^2 \rangle = N\mathcal{E}^2. \quad (5.1.14)$$

Per quanto assunto ad inizio sezione avremo anche che:

$$\langle n \rangle = N\mathcal{E}^2. \quad (5.1.15)$$

Sappiamo che la fluttuazione del numero di particelle può essere scritta come:

$$\frac{\langle (\Delta n)^2 \rangle}{\langle n \rangle^2} = \frac{\langle n^2 \rangle - \langle n \rangle^2}{\langle n \rangle^2}. \quad (5.1.16)$$

Visto che $\langle n^2 \rangle = \langle |E|^4 \rangle$ ci conviene calcolarci questa quantità per trovare le fluttuazioni:

$$\begin{aligned} \langle |E|^4 \rangle &= \mathcal{E}^4 \left\langle \left[N + 2 \sum_{j>l}^N \cos(\varphi_j - \varphi_l) \right]^2 \right\rangle = \\ &= \mathcal{E}^4 \left[N^2 + 4N \overbrace{\left\langle \sum_{j>l}^N \cos(\varphi_j - \varphi_l) \right\rangle}^{\cancel{\text{}} \text{+}} + 4 \left\langle \sum_{j>l}^N \cos^2(\varphi_j - \varphi_l) \right\rangle \right] = \\ &= \mathcal{E}^4 \left[N^2 + 4 \frac{N(N-1)}{2} \frac{1}{2} \right] = \\ &= 2N^2\mathcal{E}^4. \end{aligned} \quad (5.1.17)$$

In questo modo abbiamo che:

$$\frac{\langle (\Delta n)^2 \rangle}{\langle n \rangle^2} = \frac{2N^2\mathcal{E}^4 - N^2\mathcal{E}^4}{N^2\mathcal{E}^4} = 1. \quad (5.1.18)$$

In conclusione le fluttuazioni statistiche del numero medio di fotoni rilevate dal nostro rivelatore sono:

$$\langle (\Delta n)^2 \rangle = \langle n \rangle^2. \quad (5.1.19)$$

Confrontando questo termine con quanto osservato per la Bose-Eistein possiamo avere l'intuizione che, nel calcolo delle fluttuazioni, il termine $\langle n \rangle^2$ sia associato alla natura ondulatoria della materia, infatti lo abbiamo ricavato in questa sezione ragionando sulla interferenza dei fotoni, il termine \bar{n} invece può essere associato alla natura corpuscolare della materia.

Ipotizziamo di avere un sistema di particelle con $\bar{n} \gg 1$, in questo sistema il termine classico (o corpuscolare) di fluttuazioni può essere trascurato, se riuscissi a misurare questo numero di particelle otterrei un numero di particelle nel range:

$$\begin{aligned} n_{\min} &= \bar{n} - \sqrt{\langle (\Delta n)^2 \rangle} = 0 \\ n_{\max} &= \bar{n} + \sqrt{\langle (\Delta n)^2 \rangle} = 2\bar{n}. \end{aligned} \quad (5.1.20)$$

L'ampiezza di queste fluttuazioni può essere identificata da un parametro detto contrasto:

$$C = \frac{I_{\max} - I_{\min}}{I_{\max} + I_{\min}} = \frac{n_{\max} - n_{\min}}{n_{\max} + n_{\min}}. \quad (5.1.21)$$

Come si nota il contrasto può essere definito in termini di intensità (d'onda) oppure in termini di numero di particelle. Nel caso appena analizzato abbiamo ovviamente che $C = 1$.

Se invece di considerare una sola celletta dello spazio delle fasi (adesso lo abbiamo implicitamente fatto prendendo fotoni tutti uguali) raccogliamo fotoni provenienti da g celle diverse abbiamo visto che le fluttuazioni scalano con g dalla 5.1.10, quindi avremo anche che:

$$\begin{aligned} N_{\min} &= \bar{N} - \frac{\bar{N}}{\sqrt{g}} \\ N_{\max} &= \bar{N} + \frac{\bar{N}}{\sqrt{g}}. \end{aligned} \quad (5.1.22)$$

Di conseguenza il contrasto sarà:

$$C = \frac{1}{\sqrt{g}}. \quad (5.1.23)$$

Quindi per riuscire a vedere le fluttuazioni quantistiche è necessario prendere fotoni che stiano il più possibile nella stessa cella nello spazio delle fasi, più coinvolgiamo fotoni da altre celle e meno saremo in grado di vedere tale effetto.

Fatto 1.1: Controintuitività delle fluttuazioni quantistiche

Più celle dello spazio delle fasi coinvolgiamo nel nostro esperimento e meno fluttuazioni saremo in grado di vedere.

5.1.4 Numero di celle coinvolte nelle fluttuazioni del numero di fotoni

Calcoliamo g in funzione di parametri fisici del sistema per poter prevedere se le fluttuazioni quantistiche saranno significative nel numero dei fotoni nelle varie situazioni. Possiamo esprimere g come volumetto dello spazio delle fasi:

$$g = \frac{\Delta\Omega V p^2 dp}{h^3}. \quad (5.1.24)$$

Con $\Delta\Omega$ frazione di angolo solido dalla quale noi raccogliamo fotoni, V volume spaziale in cui si raccolgono fotoni e p impulso di questi ultimi.

Fissiamo le idee con il seguente apparato preso in considerazione è il seguente:

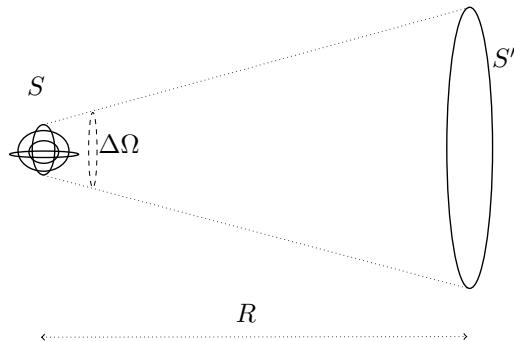


Figura 5.2: Fotoni da una superficie S raccolti a S'

Il "volume" di fotoni raccolti sarà dato da:

$$V = ScT. \quad (5.1.25)$$

Dove T è il tempo in cui abbiamo rilevato i fotoni arrivare in S' . Sappiamo che per i fotoni vale:

$$p = \frac{h\nu}{c}. \quad (5.1.26)$$

Sappiamo inoltre che Δp è legato quantisticamente alla larghezza spettrale della nostra sorgente $\Delta\nu$, sfruttiamo la relazione tra questi due per riscrivere g .

I fotoni saranno suddivisi in pacchetti aventi un tempo di coerenza τ_c , questo corrisponde al reciproco dell'ampiezza un frequenza secondo la trasformata di Fourier:

$$\Delta\nu \sim \frac{1}{\tau_c}. \quad (5.1.27)$$

Con le ultime due possiamo riscrivere il differenziale dell'impulso come:

$$\Delta p = \frac{h}{c} \Delta\nu \sim \frac{1}{\tau_c}. \quad (5.1.28)$$

Riscriviamo il numero di cellette dello spazio delle fasi (o stati energetici dei fotoni coinvolti) g :

$$\begin{aligned} g &= \frac{\Delta\Omega V p^2 dp}{h^3} = \\ &= \frac{\Delta\Omega S c T}{h^3} \frac{h^2}{\lambda^2} \frac{h}{c \tau_c} = \\ &= \frac{\Delta\Omega S}{\lambda^2} \frac{T}{\tau_c}. \end{aligned} \quad (5.1.29)$$

In questa possiamo notare il rapporto tra il tempo di coerenza dei fotoni ed il tempo di osservazione, per avere g più piccolo possibile sarà intanto necessario rendere questo rapporto il più vicino possibile all'unità.

L'ordine di grandezza dei tempi di coerenza è:

- Per una lampada $\tau_c \sim \text{ns}$, quindi $\Delta\nu \sim 10^9 \text{ Hz}$.
- Per un laser $\tau_c \sim \text{ms}$ e $\Delta\nu \sim 10^3 \text{ Hz}$.

Concentriamoci adesso sulla parte spaziale dell'espressione e vediamo se può essere scritta in modo da darci informazioni utili su g .

Riscriviamo $\Delta\Omega$ in funzione dei parametri fisici del nostro apparato:

$$\Delta\Omega \propto \frac{S'}{R^2}. \quad (5.1.30)$$

Introduciamo anche un parametro superficiale detta *Estensione del fascio*:

$$U = \Delta\Omega S. \quad (5.1.31)$$

Questa estensione, vista la $\Delta\Omega$ scritta sopra, può essere espresso come:

$$U = \frac{SS'}{R^2}. \quad (5.1.32)$$

La sorgente di superficie S solitamente avrà una espansione angolare del tipo ²:

$$\Delta\Omega \sim \frac{\lambda^2}{S}. \quad (5.1.33)$$

Quindi abbiamo una estensione del fascio critica U_c :

$$U_c \sim \lambda^2. \quad (5.1.34)$$

Un rivelatore che riesca a raccogliere fotoni con una estensione di queste dimensioni sicuramente raccoglierà fotoni aventi tutti la stessa energia poichè provenienti dallo stesso pacchetto coerente, vediamo infatti che la g si riscrive come:

$$g = \frac{U}{U_c} \frac{T}{\tau_c}. \quad (5.1.35)$$

Abbiamo quindi un numero di celle che è frutto del prodotto di una coerenza spaziale ed una coerenza temporale.

5.1.5 Esempio numerico di numero di celle occupate.

Quindi abbiamo che la condizione $U/U_c \sim 1$ equivale alla condizione che si ha per vedere le frange di interferenza nell'esperimento di Young.

Facciamo un esempio numerico: se prendo $\lambda \sim \text{nm}$ ho che $U_c \sim 10^{10} \text{ cm}^2$. Se prendiamo una lampadina di dimensioni superficiali del $\sim \text{mm}^2$ ed un rivelatore di $\sim \text{cm}^2$ ed otteniamo $U \sim 10^{-6} \text{ cm}^2$. Di conseguenza in questo caso avremmo nella migliore delle ipotesi $U/U_c \sim 400 \sim g$. Possiamo scordarci le frange di interferenza con 400 cellette occupate.

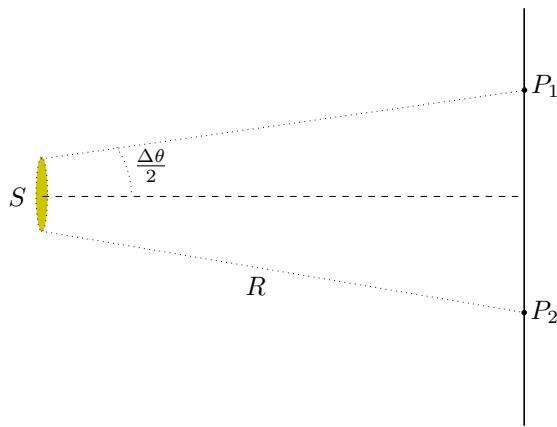
5.1.6 Coerenza dei fotoni ed esperimento di Young

Nell'esperimento di Young, schematizzato in Figura 5.3 il rapporto U/U_c si scrive come:

$$\frac{U}{U_c} = \frac{S'}{A_c}. \quad (5.1.36)$$

Dove A_c è una superficie critica che ricaviamo sotto.

²Questo è l'angolo solido sotto al quale tipicamente viene sparagliata la radiazione dalla sorgente.

Figura 5.3: Esperimento di Young, P_1 e P_2 sono le due fenditure.

La condizione per riuscire a vedere le frange di interferenza è:

$$\Delta\theta S \lesssim \lambda. \quad (5.1.37)$$

Questo significa che i punti P_i devono stare all'interno di un area critica per poter vedere le frange di interferenza, questa area critica è:

$$A_c \simeq (R\Delta\theta)^2 = \frac{R^2\lambda^2}{S^2}. \quad (5.1.38)$$

5.1.7 Ottenere la coerenza dalla radiazione stellare

e si utilizza come sorgente la radiazione stellare si hanno $\Delta\Omega$ (quindi anche U) molto più piccoli rispetto a qualunque sorgente che possiamo costruire sulla terra.

Con queste sorgenti possiamo avere una estensione del fascio simile a quella di coerenza. L'idea di questi esperimenti era la seguente:

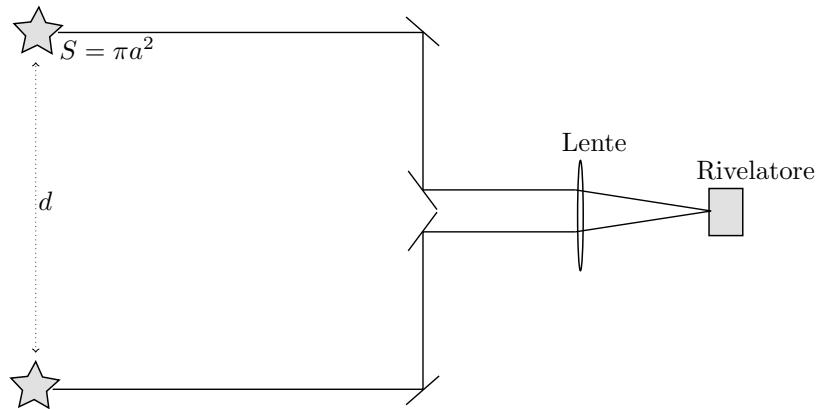


Figura 5.4: Esperimento per raccogliere la radiazione stellare

Per poter vedere interferenza dal nostro apparato dobbiamo avere:

$$\begin{aligned} d &< \sqrt{A_c} = \\ &= \frac{2}{\sqrt{\pi}} \frac{R\lambda}{a}. \end{aligned} \quad (5.1.39)$$

Se trovassimo il modo di far variare d potremmo avere una misura del rapporto tra la distanza e le dimensioni della stella, anche detto parametro angolare della stella:

$$\alpha = \frac{a}{R}. \quad (5.1.40)$$

Ovviamente non si può far variare la distanza tra le due stelle, tuttavia è possibile costruire due fotomoltiplicatori che raccolgono la radiazione dalla stella e la amplificano verso il rilevatore nel percorso di Figura 5.4.

5.1.8 Correlazione tra fasci di particelle: esperimento di Hanbury Brown e Twiss.

Gli esperimenti sulla radiazione stellare vennero resi più sofisticati da Hanbury Brown e Twiss che studiarono la radiazione proveniente da Sirio.

Il loro scopo era una misura della correlazione tra i fotoni provenienti da questa stella raccolti da due fotomoltiplicatori disposti sempre come in Figura 5.4 (ovviamente al posto della stella c'è il fotomoltiplicatore). Se nominiamo i due fotomoltiplicatori con il pedice 1 e 2 allora possiamo definire la correlazione tra il numero dei conteggi di fotoni di questi due strumenti come:

$$C = \overline{(N_1 - \bar{N}_1)(N_2 - \bar{N}_2)}. \quad (5.1.41)$$

Supponiamo di essere all'interno del diametro di coerenza avremo che $g = T/\tau_c$, quindi sappiamo che le fluttuazioni di misura dei fotomoltiplicatori saranno:

$$\begin{aligned} \overline{(N_1 - \bar{N}_1)^2} &= \bar{N}_1 + \frac{(\bar{N}_1)^2}{g} \\ \overline{(N_2 - \bar{N}_2)^2} &= \bar{N}_2 + \frac{(\bar{N}_2)^2}{g}. \end{aligned} \quad (5.1.42)$$

Anche il numero totale di fotoni avrà la stessa tipologia di fluttuazioni:

$$\overline{(N_1 + N_2 - \bar{N}_1 - \bar{N}_2)^2} = \bar{N}_1 + \bar{N}_2 + \frac{(\bar{N}_1 + \bar{N}_2)^2}{g}. \quad (5.1.43)$$

Sviluppiamo adesso i quadrati a destra e semplifichiamo quest'ultima espressione:

$$\overline{(N_1 - \bar{N}_1)^2} + \overline{(N_2 - \bar{N}_2)^2} + 2\overline{(N_1 - \bar{N}_1)(N_2 - \bar{N}_2)} = \bar{N}_1 + \bar{N}_2 + \frac{\bar{N}_1^2}{g} + \frac{\bar{N}_2^2}{g} + 2\frac{\bar{N}_1 \bar{N}_2}{g}. \quad (5.1.44)$$

Abbiamo in conclusione che la correlazione tra i numeri medi registrati dai due fotomoltiplicatori sarà:

$$\overline{C} = \frac{\bar{N}_1 \bar{N}_2}{g}. \quad (5.1.45)$$

Ricordiamo che in questo caso abbiamo assunto la totale coerenza spaziale, quindi la g nella formula sarà la sola coerenza temporale.

Potremmo anche fare il caso opposto: teniamo la distanza tra i fotomoltiplicatori costanti ed inseriamo una asincronicità τ nella misura tra i due strumenti, in questo modo la correlazione sarebbe:

$$\overline{C}(\tau) = \overline{(N_1(\tau) - \bar{N}_1)(N_2(\tau + \bar{c}) - \bar{N}_2)}. \quad (5.1.46)$$

Inoltre nel caso dei fermioni la correlazione media ha il segno opposto a quella calcolata adesso, questo significa che se un rilevatore riceve un numero superiore alla media di fermioni allora l'altro sicuramente ne riceve meno, viceversa con i bosoni.

5.1.9 Dinamica delle fluttuazioni: Rumore Jonshon nei circuiti elettrici

Misurano una differenza di potenziale ai capi di una resistenza R con un multimetro molto sensibile siamo in grado di rilevare delle piccole oscillazioni del valore misurato, queste corrispondono al rumore Jonshon.

Le misure effettuate da Jonshon concluderò che, per uno strumento che misura in una ampiezza di banda Δf si ha:

$$\overline{V^2}_{\Delta f} = 4Rk_B T \Delta f. \quad (5.1.47)$$

Notiamo che, se non si applica esternamente alcuna ddp al sistema si ha anche che ($\overline{V} = 0$):

$$\overline{V^2}_{\Delta f} = \overline{(\Delta V)^2} = \overline{V^2}. \quad (5.1.48)$$

Il fenomeno ha una dimostrazione macroscopica dovuta a Nyquist che aggira il conto statistico. Per far questo Nyquist considera la seguente linea di trasmissione:

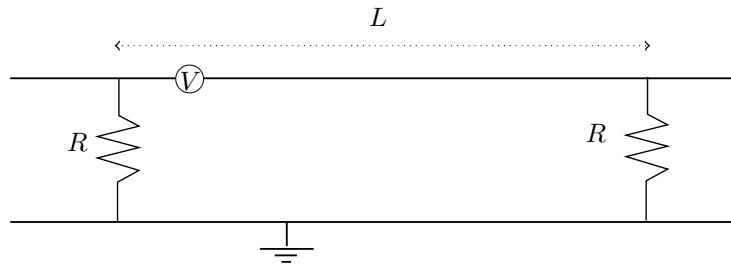


Figura 5.5: Linea di trasmissione di Nyquist

L'ipotesi di Nyquist consisteva nel considerare le resistenze all'equilibrio termodinamico con il campo elettromagnetico presente nella linea. Si può allora calcolare la potenza del campo elettromagnetico all'interno della linea, questa sarà data dalla teoria del corpo nero.

All'equilibrio tanta potenza viene assorbita dalle resistenze tramite effetto Joule quanta ne viene emessa dal campo elettromagnetico all'interno della linea. Quindi anche le mie resistenze saranno in grado di emettere radiazione per effetto Joule, questo effetto sarà allora caratteristico della agitazione termica del materiale che compone la resitenza stessa.

Imponendo quindi l'equilibrio sul sistema troveremo la potenza dissipata per effetto joule dal sistema e questa sarà proprio la potenza di rumore.

Consideriamo le onde EM all'interno della linea di trasmissione, la loro lunghezza d'onda sarà quantizzata:

$$L = n \frac{\lambda}{2}. \quad (5.1.49)$$

con $\lambda = c/\nu$, c è la velocità di propagazione nella linea. La lunghezza della linea di trasmissione sarà data da:

$$L = n \frac{c}{2\nu} \implies \nu = n \frac{c}{2L}. \quad (5.1.50)$$

Quindi in un intervallo di frequenze $\Delta\nu$ avremo un numero di modi:

$$m = \frac{2L}{c} \Delta\nu. \quad (5.1.51)$$

Ogni modo alla frequenza ν avrà una energia:

$$h\nu\bar{n} = h\nu \frac{1}{e^{h\nu/kT} - 1}. \quad (5.1.52)$$

Il rumore Jonshon si manifesta a basse frequenze, possiamo tranquillamente assuere $h\nu/kT \ll 1$. Sviluppiamo allora la Bose-Einstein:

$$h\nu\bar{n} \sim kT. \quad (5.1.53)$$

L'energia contenuta nell'intervallo di frequenze $\Delta\nu$ sarà:

$$E_{\Delta\nu} \approx k_B T \frac{2L}{c} \Delta\nu. \quad (5.1.54)$$

Il tempo che questa energia impiega ad arrivare alle due resistenze sarà $t \approx L/c$, quindi abbiamo che la potenza media che arriva alle due resistenze è:

$$P_{\Delta\nu} = k_B T \Delta\nu. \quad (5.1.55)$$

Questa deve essere la stessa che la nostra resistenza genera per effetto Joule:

$$I^2 R = k_B T \Delta\nu. \quad (5.1.56)$$

Quindi il potenziale $V_{\Delta\nu}$ di rumore nella nostra resistenza deve essere:

$$V_{\Delta\nu} = 2RI. \quad (5.1.57)$$

Sostituendo con l'uguaglianza sopra abbiamo:

$$\overline{V_{\Delta\nu}} = 4Rk_B T \Delta\nu. \quad (5.1.58)$$

Che è proprio il risultato che si ottiene anche sperimentalmente.

5.2 Lezione 15

5.2.1 Distribuzione spettrale delle fluttuazioni

Supponiamo di avere la tensione di rumore ai capi di una resistenza $V(t)$, effettuiamo una misura di tale tensione in un tempo T . Sviluppiamo tale tensione nelle sue componenti spettrali:

$$V(t) = \sum_{n=1}^{\infty} (a_n \cos(2\pi f_n t) + b_n \sin(2\pi f_n t)). \quad (5.2.1)$$

Dove $f_n = n/T$. Supponiamo che per $n = 0$ si abbia $\overline{V(t)} = 0$ (mediato nel tempo). La notazione che adotteremo per questa lezione è:

- \bar{x} : media temporale di x .
- $\langle x \rangle$: media statistica di x .

La potenza dissipata nella resistenza sarà:

$$P_{\text{diss}} = \frac{V^2(t)}{R}. \quad (5.2.2)$$

Separando la potenza media relativa alla frequenza n -esima:

$$\begin{aligned} P_n &= \frac{(a_n \cos(2\pi f_n t) + b_n \sin(2\pi f_n t))^2}{R} = \\ &= \frac{1}{2R} (a_n^2 + b_n^2). \end{aligned} \quad (5.2.3)$$

Quindi la notazione per fare anche la media statistica sarà la seguente:

$$\langle P_n \rangle = \frac{1}{R} \frac{\langle a_n^2 \rangle + \langle b_n^2 \rangle}{2}. \quad (5.2.4)$$

Quindi la potenza totale dissipata di rumore si potrà esprimere come:

$$\frac{\langle \overline{V^2}(t) \rangle}{R} = \sum_n P_n. \quad (5.2.5)$$

Definizione 2.1: Densità spettrale di rumore

La densità spettrale di rumore $G(f_n)$ nell'intervallo di frequenze: $\Delta f = (n - 1/2)/T$ e $(n + 1/2)/T$ è definita come il valor medio dei quadrati delle ampiezze delle componenti di Fourier, nel nostro caso:

$$G(f_n) \Delta f = \frac{\langle a_n^2 \rangle + \langle b_n^2 \rangle}{R}. \quad (5.2.6)$$

Nel caso del rumore Jonson dobbiamo arrivare a dimostrare che $G(f) = 4k_B T$.

Utilizzando questa nuova definizione possiamo riscrivere:

$$\frac{\langle \overline{V^2}(t) \rangle}{R} = \sum_n G(f_n) \Delta f. \quad (5.2.7)$$

5.2.2 Teorema di fluttuazione-dissipazione

Sia $x(t)$ una variabile tale che

$$x(t) \neq 0 \iff -\frac{T}{2} < t < \frac{T}{2}. \quad (5.2.8)$$

scriviamo la sua trasformata di Fourier:

$$x(t) = \int_{-\infty}^{\infty} \hat{x}_T(f) e^{2\pi i f t} df. \quad (5.2.9)$$

Supponiamo che $x(t)$ sia una grandezza reale:

$$\begin{aligned} x(t) &= x^*(t) = \\ &= \int_{-\infty}^{\infty} \hat{x}_T^*(f) e^{-2i\pi f t} df = \\ &= \int_{-\infty}^{\infty} \hat{x}_T^*(-f) e^{2i\pi f t} df. \end{aligned} \quad (5.2.10)$$

Di conseguenza abbiamo che:

$$\hat{x}_T(f) = \hat{x}_T^*(-f). \quad (5.2.11)$$

Che può anche essere riparafrasato dicendo che $|\hat{x}_T(f)|^2$ è pari.

Applichiamo adesso il teorema di Parseval:

$$\begin{aligned} \int_{-T/2}^{T/2} x^2(t) dt &= \int_{-\infty}^{\infty} |\hat{x}_T(f)|^2 df = \\ &= 2 \int_0^{\infty} |\hat{x}_T(f)|^2 df. \end{aligned} \quad (5.2.12)$$

Mediamo temporalmente:

$$\begin{aligned} \overline{x^2} &= \lim_{T \rightarrow \infty} \frac{1}{T} \int_{-T/2}^{T/2} x^2(t) dt = \\ &= \lim_{T \rightarrow \infty} \int_0^{\infty} |\hat{x}_T(f)|^2 df. \end{aligned} \quad (5.2.13)$$

Facciamo anche la media statistica:

$$\begin{aligned} \langle \bar{x} \rangle &= \lim_{T \rightarrow \infty} \frac{2}{T} \int_0^{\infty} \langle |\hat{x}_T(f)|^2 \rangle df = \\ &= \int_0^{\infty} \underbrace{\lim_{T \rightarrow \infty} \frac{2}{T} \langle |\hat{x}_T(f)| \rangle}_{G(f)} df. \end{aligned} \quad (5.2.14)$$

In conclusione abbiamo trovato una versione più generale di $G(f)$:

$$\langle \bar{x} \rangle = \int_0^{\infty} G(f) df. \quad (5.2.15)$$

Il teorema di fluttuazione dissipazione ci lega la densità spettrale con la funzione di correlazione:

Definizione 2.2: Funzione di correlazione

La funzione di correlazione per una grandezza $x(t)$ dipendente dal tempo è:

$$c(\tau) = \overline{\langle x(t)x(t+\tau) \rangle}. \quad (5.2.16)$$

Vediamo il legame di questa quantità con la densità spettrale esplicitando $c(\tau)$:

$$\begin{aligned}
 c(\tau) &= \overline{\langle x(t)x(t+\tau) \rangle} = \\
 &= \left\langle \lim_{T \rightarrow \infty} \frac{1}{T} \int_{-T/2}^{T/2} x(t)x(t+\tau) dt \right\rangle = \\
 &= \left\langle \lim_{T \rightarrow \infty} \frac{1}{T} \int_{-\infty}^{\infty} df \int_{-\infty}^{\infty} df' \int_{-T/2}^{T/2} dt \hat{x}_T(f) e^{2i\pi f t} \cdot \hat{x}_T(f') e^{2i\pi f'(t+\tau)} \right\rangle = \\
 &= \lim_{T \rightarrow \infty} \frac{1}{T} \int_{-\infty}^{\infty} df' e^{i2\pi f' \tau} \int_{-\infty}^{\infty} df \hat{x}_T(f) \hat{x}_T(f') \underbrace{\int_{-T/2}^{T/2} e^{2\pi i(f+f')t} dt}_{\delta(f+f')} = \\
 &= \lim_{T \rightarrow \infty} \frac{1}{T} \int_{-\infty}^{\infty} \underbrace{\hat{x}_T(f') \hat{x}_T(-f') e^{2i\pi f' \tau}}_{|\hat{x}_T(f)|^2} df' = \\
 &= \lim_{T \rightarrow \infty} \frac{1}{T} \int_{-\infty}^{\infty} |\hat{x}_T(f')|^2 e^{2i\pi f' \tau} df' = \\
 &= \lim_{T \rightarrow \infty} \frac{2}{T} \int_0^{\infty} |\hat{x}_T(f)|^2 \cos(2\pi f t) df.
 \end{aligned} \tag{5.2.17}$$

Quindi per come abbiamo definito la $G(f)$ si ha una espressione del teorema di fluttuazione-dissipazione:

Fatto 2.1: Teorema di Fluttuazione-dissipazione

La relazione tra densità spettrale delle fluttuazioni e la correlazione temporale (contenente informazioni sulla dissipazione del sistema) è data da:

$$c(\tau) = \int_0^{\infty} G(f) \cos(2\pi\tau) df. \tag{5.2.18}$$

O dalla sua inversa:

$$G(f) = 4 \int_0^{\infty} c(\tau) \cos(2\pi f \tau) d\tau. \tag{5.2.19}$$

Un esempio di caso tipico dissipativo ha una correlazione temporale di tipo esponenziale.

$$c(\tau) = c(0)e^{-t/\tau_c}. \tag{5.2.20}$$

Dove τ_c è una costante temporale che misura il tempo in cui si perde la correlazione della grandezza fisica in questone³.

Nel caso degli elettroni in un metallo il τ_c ci fa perdere la correlazione sulla velocità degli elettroni: dopo un tempo τ_c la velocità di ogni elettrone è completamente scorrelata da quella che aveva un τ_c prima.

Assuendo questa correlazione di decadimento esponenziale troviamo la densità spettrale di rumore:

$$\begin{aligned}
 G(f) &= 4 \int_0^{\infty} c(0)e^{-\tau/\tau_c} \cos(2\pi f \tau) d\tau = \\
 &= 4c(0) \frac{1/\tau_c}{1/\tau_c^2 + 4\pi^2 f^2} = \\
 &= \frac{4c(0)\tau_c}{1 + (2\pi f \tau_c)^2}.
 \end{aligned} \tag{5.2.21}$$

Dove si è usato il noto integrale

$$\int_0^{\infty} e^{-ax} \cos(mx) dx = \frac{a}{a^2 + m^2}. \tag{5.2.22}$$

La densità spettrale della Equazione 5.2.21 ha l'andamento di Figura 5.6. Quindi se ho una grandezza con un tempo di correlazione τ_c allora le componenti spettrali del rumore conterranno tutte le frequenze inferiori a $1/2\pi\tau_c$ e non le superiori.

Notiamo che questo è un comportamento generale per tutti i sistemi aventi correlazione che decade esponenzialmente nel tempo⁴.

³Nel caso degli elettroni in una resistenza sarà indice delle collisioni con i fononi, delle impurezze, dei difetti, del reticolo.

⁴Nel corso di Fondamenti di interazione Radiazione-Materia si può approfondire il fatto che è lo stesso tipo di comportamento che si ha per la luce caotica emessa nei processi di emissione spontanea.

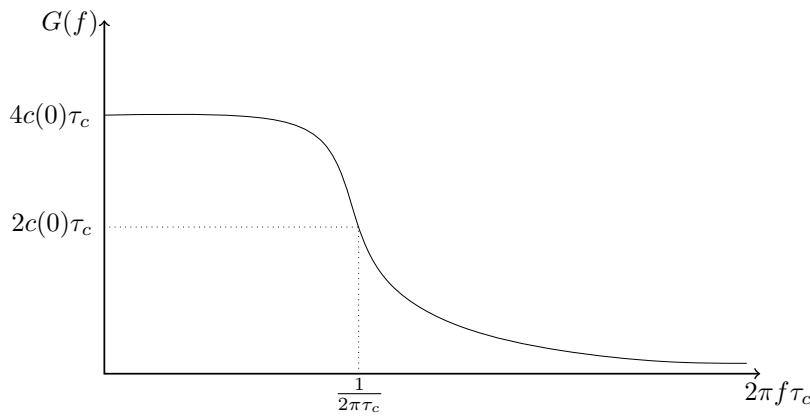


Figura 5.6: Densità spettrale per una correlazione esponenziale

5.2.3 Applicazione del teorema Fluttuazione-dissipazione al rumore Jonshon

Per il rumore Jonshon abbiamo trovato una $G(f) = 4k_B T$ indipendente dalla frequenza, ricordiamo che il regime di applicazione di quest'ultima era $hf \ll kT$.

Il regime in cui vale il rumore Jonshon trovato nella lezione precedente era quindi quello con $f \ll 1/2\pi\tau_c$, dove adesso τ_c è il tempo di correlazione degli elettroni in un metallo che può essere addirittura dell'ordine del ps (quindi a meno di lavorare con le decine di GHz, cosa molto difficile in elettronica, l'approssimazione è sensata). Supponiamo di essere in un regime classico ($\bar{n} \ll 1$) e adottiamo la seguente notazione:

- n : Densità di elettroni.
- S : Area della resistenza.
- l : La lunghezza della resistenza.
- R : La resistenza.
- σ : La conducibilità della resistenza.
- τ_c : Il tempo collisionale degli elettroni.

Il numero totale di elettroni sarà:

$$N = Sln. \quad (5.2.23)$$

Usando il modello classico della conducibilità di Drude la variazione di velocità sarà:

$$\Delta v_x = \frac{eE\tau_c}{m}. \quad (5.2.24)$$

Quindi avremo una corrente:

$$\begin{aligned} J &= e\Delta v_x n = \\ &= \underbrace{\frac{e^2 n \tau_c}{m}}_{\sigma} E = \\ &= \sigma E. \end{aligned} \quad (5.2.25)$$

La resistenza invece può essere scritta come:

$$R = \frac{l}{S\sigma} = \frac{lm}{ne^2\tau_c S}. \quad (5.2.26)$$

Per quanto riguarda il potenziale applicato si ha:

$$\begin{aligned}
 V &= RI = \\
 &= RSJ = \\
 &= RSne\Delta v_x = \\
 &= \frac{Re}{l} Vn\Delta v_x = \\
 &= \frac{Re}{l} \sum_{i=1}^N \Delta v_{x,i} = \\
 &= \sum_{i=1}^N V_i = \\
 &= 0.
 \end{aligned} \tag{5.2.27}$$

Dove abbiamo assunto che gli elettroni non debbano avere necessariamente tutti la stessa velocità, questo discostamento dal modello classico di Drude è ovviamente necessario per la nostra analisi. Inoltre visto che non si applica alcun campo esterno si ha ovviamente un segnale a media nulla, a noi interessano le fluttuazioni di questo segnale.

Il valore che cerchiamo è lo scarto quadratico medio:

$$\overline{V_{\Delta f}^2} = \sum_{i=1}^N \frac{R^2 e^2}{l^2} G_i(f) \Delta f. \tag{5.2.28}$$

Dove $G_i(f)$ è la densità spettrale delle velocità $v_{x,i}$ degli elettroni.

La funzione di correlazione per le velocità sarà invece:

$$c(\tau) = \langle v_{x,i}(t)v_{x,i}(t+\tau) \rangle = v_{x,i}^2 e^{-t/\tau_c}. \tag{5.2.29}$$

Applicando il teorema di fluttuazione-dissipazione:

$$G_i(f) = \frac{4 \langle v_{x,i}^2 \rangle \tau_c}{1 + (2\pi f \tau_c)^2} \stackrel{f \tau_c \ll 1}{=} 4 \langle v_{x,i}^2 \rangle \tau_c. \tag{5.2.30}$$

Essendo all'equilibrio termodinamico avremo anche che:

$$\left\langle \frac{mv_{x,i}^2}{2} \right\rangle = \frac{k_B T}{2}. \tag{5.2.31}$$

Per cui riscrivendo l'equazione precedente:

$$G_i(f) = 4 \frac{k_B T}{m} \tau_c. \tag{5.2.32}$$

Il potenziale medio nell'intervallo di frequenze Δf è dato da:

$$\begin{aligned}
 \overline{V^2}_{\Delta f} &= \sum_{i=1}^N \frac{R^2 e^2}{l^2} 4 \frac{k_B T}{m} \tau_c \Delta f = \\
 &= nlS \frac{Re^2}{l^2} \frac{lm}{e^2 n S \tau_c} 4 \frac{k_B T}{m} \tau_c \Delta f = \\
 &= 4 R k_B T \Delta f.
 \end{aligned} \tag{5.2.33}$$

Questa è proprio la formula di Nyquist che avevamo dimostrato imponendo l'equilibrio termodinamico tra il campo elettromagnetico e le resistenze.

Tale risultato resta valido per qualunque statistica, non solo per la Boltzmann che abbiamo invece assunto qui. Dimostriamo quest'ultima affermazione con un ragionamento termodinamico: supponiamo di avere un circuito all'equilibrio termico come in Figura 5.7. In tale circuito dobbiamo immaginare una resistenza che segue la statistica di Boltzmann ed una che segue invece la statistica di Fermi-Dirac.

Abbiamo già discusso la resistenza alla Boltzmann, per questa possiamo dire che:

$$\overline{I^2}_{B,\Delta f} = \frac{\overline{V^2}_{B,\Delta f}}{(R_{MB} + R_{FD}) s^2}. \tag{5.2.34}$$

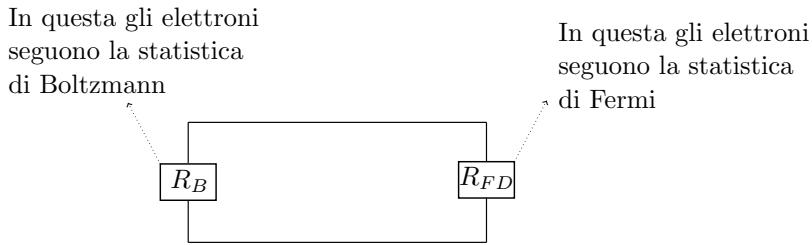


Figura 5.7: Circuito alternativo per dimostrare Nyquist

Quindi la potenza dissipata sulla resistenza Fermi-Dirac sarà data da:

$$P_{FD,\Delta f} = R_{FD} \frac{\overline{V^2}_{B,\Delta f}}{(R_B + R_{FD})^2}. \quad (5.2.35)$$

Potremmo invertire il ragionamento prendendo la densità di rumore generata dalla resistenza Fermi-Dirac, trovare la corrente generata da questa e successivamente la potenza dissipata nella resistenza classica da tale corrente. In questo modo si troverebbe:

$$P_{B,\Delta f} = \frac{R_B \overline{V^2}_{FD,\Delta f}}{(R_B + R_{FD})^2}. \quad (5.2.36)$$

All'equilibrio termodinamico le due potenze dissipate devono essere le stesse, quindi abbiamo che:

$$\frac{\overline{V^2}_{B,FD}}{R_B} = \frac{\overline{V^2}_{FD,\Delta f}}{R_{FD}} = 4k_B T \Delta f. \quad (5.2.37)$$

5.2.4 Rumore shot

A correnti piccole abbiamo anche un altro tipo di rumore, questo si ha per le correnti che rendono evidente la natura corpuscolare degli elettroni. Se mi immagino un filo percorso da una piccola corrente e ne taglio una sezione trasversa ho che gli elettroni la attraversano a tempi diversi, distribuiti più o meno casualmente. Quindi non ho un flusso uniforme di elettroni e questo può generare la forma di rumore detta rumore Shot.

Distribuzione temporale del rumore Shot.

Chiamiamo il tempo di misura T_m , se faccio l'esperimento n volte passano in media $\langle n \rangle$ elettroni, allora la corrente media sarà:

$$\langle I \rangle = \langle n \rangle \frac{e}{T_m}. \quad (5.2.38)$$

Di conseguenza lo scarto quadratico medio della corrente è sicuramente legato a quello del numero di particelle:

$$\langle (\Delta I)^2 \rangle \sim \langle (n)^2 \rangle. \quad (5.2.39)$$

Possiamo stimare lo SQM sulla corrente suddividendo in N intervalli il nostro tempo di misura T_m in modo tale che in ogni intervallo possa passare al massimo un elettrone.

Chiamiamo P la probabilità che un elettrone passi in un determinato intervallino T_m/N . La probabilità di avere n elettroni nel tempo di misura T_m sarà:

$$P(n, T_m) = \binom{N}{n} P^n (1 - P)^{N-n}. \quad (5.2.40)$$

Dove abbiamo seguito le regole della distribuzione binomiale. Visto che nel nostro caso si ha:

$$\begin{aligned} N &\gg 1 \\ P &\ll 1. \end{aligned} \quad (5.2.41)$$

La prima è ovvia, la seconda deriva dal fatto che il numero medio di elettroni è dato da $NP = \langle n \rangle$ e deve rimanere finito.

Con queste approssimazioni la distribuzione di probabilità è approssimabile con una Poissoniana:

$$P(n, T) = \frac{\langle n \rangle^n}{n!} e^{-\langle n \rangle}. \quad (5.2.42)$$

Per la distribuzione Poissoniana sappiamo anche che:

$$\langle (\Delta n)^2 \rangle = \langle n \rangle. \quad (5.2.43)$$

Quest'ultima ci dà le fluttuazioni nel numero medio di particelle per una poissoniana:

$$\frac{\langle (\Delta n)^2 \rangle}{\langle n \rangle^2} = \frac{1}{\langle n \rangle}. \quad (5.2.44)$$

In questo modo abbiamo anche risolto per la corrente:

$$\frac{\langle (\Delta I)^2 \rangle}{\langle I \rangle^2} = \frac{e}{T_m \langle I \rangle}. \quad (5.2.45)$$

E quindi:

$$\langle (\Delta I)^2 \rangle = \frac{e}{T_m} \langle I \rangle. \quad (5.2.46)$$

Questa è una caratteristica del rumore shot: la fluttuazione quadratica media della corrente va come le media della corrente stessa. È anche proporzionale alla carica dell'elettrone. Facciamo un esempio numerico per valutare l'ampiezza di questo rumore:

- $e = 1.6 \cdot 10^{-19}$ C.
- $\langle I \rangle \sim \text{mA}$.
- $T_m \sim \text{s}$.

Con questi parametri si ha $\sqrt{\langle (\Delta I)^2 \rangle} \sim 10 \mu \text{A}$, questo è un numero piccolo ma misurabile.

La densità spettrale la si potrebbe ottenere scrivendo la distribuzione spettrale della corrente, abbiamo che la corrente che passa in un intervallo di tempo T_m sarà data da:

$$I_{T_m}(t) = \sum_{i=1}^N F(t - t_i). \quad (5.2.47)$$

Dove $F(t)$ è una certa funzione che descrive il passaggio temporale del singolo elettrone, ce la possiamo immaginare come una curva piccata in un certo istante temporale. In particolare questa funzione avrà la proprietà:

$$\int_{-\tau_c/2}^{\tau_c/2} F(t) dt = e. \quad (5.2.48)$$

Dove τ_c è il tempo di correlazione del passaggio del singolo elettrone (la durata del pacchetto).

La funzione di correlazione si calcolerà così:

$$\overline{\langle I_T(t) T_T(t + \tau) \rangle} = \sum_{i=1}^{\langle n \rangle} \overline{F(t) F(t + \tau)}. \quad (5.2.49)$$

Tipicamente i tempi di correlazione del passaggio dell'elettrone sono molto piccoli, quindi ci aspettiamo che lo spettro $G(f)$ sia quasi bianco (la frequenza "di taglio" è lontana), nelle dispense di Arimondo troviamo il conto per una determinata funzione $F(t)$, il risultato di questo conto è:

$$G(f) = 2e \langle I \rangle. \quad (5.2.50)$$

Se confrontiamo questa densità spettrale con quella del rumore Johnson notiamo che il rumore shot domina quando il voltaggio medio è:

$$\langle V \rangle > \frac{2k_B T}{e}. \quad (5.2.51)$$

A temperatura ambiente di ha che per prevalere il rumore shot è necessario $\langle V \rangle > 50 \text{ mV}$. Questo sembra strano perché il rumore shot ci si aspetta che sia dominante per basse correnti, quindi bassi voltaggi. Tuttavia dobbiamo stare attenti al fatto che le correnti sono comunque vincolate, nonostante il voltaggio dia alto: la nostra trattazione vale solo per correnti piccole.

5.2.5 Introduzione ai solidi.

I solidi sono in genere sistemi molto complicati: nuclei, elettroni interagiscono tra di loro. In linea di principio possiamo scrivere una Hamiltoniana e trovare le sue Autofunzioni.

$$H\psi = E\psi. \quad (5.2.52)$$

Tale Hamiltoniana ha tantissimi contributi:

$$H = T_e + T_N + V_{N-N} + V_{N-e} + V_{e-e} + C_e^{\text{rel}}. \quad (5.2.53)$$

Dove abbiamo:

Termine cinetico per gli elettroni

$$T_e = \sum_e \frac{p_e^2}{2m} = - \sum_e \frac{-\hbar^2 \nabla_i^2}{2m}. \quad (5.2.54)$$

Termine cinetico per i nuclei

$$T_N = - \sum_I \frac{-\hbar^2 \nabla_{R_I}^2}{2M}. \quad (5.2.55)$$

Termine di interazione Nucleo-Nucleo

$$V_{N-N} = \frac{1}{2} \sum_{i \neq j} \frac{Z_i Z_j e^2}{|R_i - R_j|}. \quad (5.2.56)$$

Termine di interazione Nucleo-Nucleo

$$V_{e-e} = \frac{1}{2} \sum_{i \neq j} \frac{e^2}{|r_i - r_j|}. \quad (5.2.57)$$

Termine di interazione Nucleo-Nucleo

$$V_{N-e} = \frac{1}{2} \sum_{i,I} \frac{Z_i e^2}{|r_i - r_j|}. \quad (5.2.58)$$

Correzioni relativistiche per gli elettroni

$$C_e^{\text{rel}} = \sum_e \left[\underbrace{-\frac{p_e^4}{2m^3 c^2}}_{\substack{\text{Correzione al} \\ \text{primo ordine} \\ \text{su } T_e}} + \underbrace{\frac{\hbar^2 \nabla_e^2 V_e}{8m^2 c^2}}_{\substack{\text{L'elettrone vede} \\ \text{un potenziale} \\ \text{medio esteso su} \\ \text{una certa dim.}}} + \underbrace{\frac{\hbar}{4m^2 c^2} (\nabla \mathbf{v}_e \wedge \mathbf{p}_e) \boldsymbol{\sigma}_e}_{\text{Termine Spin-Orbita}} \right]. \quad (5.2.59)$$

Il termine spin orbita deriva dal fatto che un elettrone che si muove all'interno di un campo elettrico vede nel suo sistema di riferimento un campo magnetico:

$$\mathbf{B} = -\frac{\mathbf{v} \wedge \mathbf{E}}{c}. \quad (5.2.60)$$

L'elettrone ha un momento magnetico:

$$\boldsymbol{\mu} = -\frac{e\hbar}{2mc} \boldsymbol{\sigma}_e. \quad (5.2.61)$$

Quindi esce fuori il termine:

$$-\mathbf{B}\boldsymbol{\mu} = \frac{\hbar^2}{2m^2 c^2} (\nabla v_e \wedge \mathbf{p}_e) \boldsymbol{\sigma}_e. \quad (5.2.62)$$

Risolvere una Hamiltoniana del genere in modo esplicito è un grosso casino viste le dipendenze di ognuno dei termini precedenti:

$$H(\{\mathbf{r}\}, \{\mathbf{R}\}) = E\psi(\{\mathbf{r}\}, \{\mathbf{R}\}). \quad (5.2.63)$$

Per risolvere questo problema facciamo l'approssimazione adiabatica o di Born-Oppenheimer che consiste nel supporre il moto dei nuclei molto più lento di quello degli elettroni.

Si cerca di risolvere il moto degli elettroni assumendo i nuclei praticamente fermi.

A tale scopo si scrive la funzione d'onda nel seguente modo:

$$\psi(\{\mathbf{r}\}, \{\mathbf{R}\}) = \underbrace{F(\{\mathbf{R}\})}_{\text{Moto nuclei}} \underbrace{\varphi(\{\mathbf{r}\}, \{\mathbf{R}\})}_{\text{Moto elettroni}}. \quad (5.2.64)$$

Sostituendo questa nella Hamiltoniana i termini riguardanti gli elettroni restano invariati, il termine cinetico nucleare invece cambia nel laplaciano:

$$\begin{aligned} & \varphi(\{\mathbf{r}\}, \{\mathbf{R}\}) \nabla_R^2 F(\{\mathbf{R}\}) + \\ & \nabla_R^2 \psi \rightarrow \underbrace{2 \nabla_R F(\{\mathbf{R}\}) \nabla_R \varphi(\{\mathbf{r}\}, \{\mathbf{R}\})}_{F(\{\mathbf{R}\}) \nabla_R^2 \varphi(\{\mathbf{r}\}, \{\mathbf{R}\})} + \end{aligned} \quad (5.2.65)$$

L'approssimazione consiste nel trascurare i termini in cui vi è la derivata rispetto a \mathbf{R} di φ . Questo significa considerare nella φ le coordinate dei nuclei fissati.

L'equazione di Shrodinger diventa:

$$\begin{aligned} & -\frac{\hbar^2}{2m} F(\mathbf{r}) \nabla_r^2 \varphi(\mathbf{R}, \mathbf{r}) + \\ & + (V_{ee} + V_{eN} + C_e^{\text{rel}}) F(\mathbf{R}) \varphi(\mathbf{R}, \mathbf{r}) + \\ & -\frac{\hbar^2}{2M} \varphi(\mathbf{r}, \mathbf{R}) \nabla_R^2 F(\mathbf{R}) + \\ & + V_{NN} F(\mathbf{R}) \varphi(\mathbf{r}, \mathbf{R}) = \\ & = EF(\mathbf{R}) \varphi(\mathbf{r}, \mathbf{R}). \end{aligned} \quad (5.2.66)$$

Cerchiamo di renderla separabile: dividiamo per la funzione d'onda stessa. Abbatendo ulteriormente la notazione possiamo scriverle:

$$-\frac{\hbar^2}{2m} \frac{\nabla_r^2 \varphi}{\varphi} + V_{ee} + V_{eN} + C_e^{\text{rel}} - \frac{\hbar^2}{2M} \frac{\nabla_R^2 F}{F} = E. \quad (5.2.67)$$

A questo punto l'ultimo termine prima dell'uguale è solo una costante per gli elettroni, non contribuirà alla distribuzione dei livelli energetici se non come un offset, quindi abbiamo che possiamo risolvere per le energie dei livelli elettronici nel potenziale dei nuclei $E_n(\mathbf{R})$:

$$-\frac{\hbar^2}{2m} \frac{\nabla_r^2 \varphi(\mathbf{r}, \mathbf{R})}{\varphi(\mathbf{r}, \mathbf{R})} + V_{eN} + V_{ee} + C_e^{\text{rel}} = E_n(\mathbf{R}). \quad (5.2.68)$$

Oppure possiamo riscriverla meglio come:

$$-\frac{\hbar^2}{2m} \nabla_r^2 \varphi(\mathbf{r}, \mathbf{R}) + (V_{eN} + V_{ee} + C_e^{\text{rel}}) \varphi(\mathbf{r}, \mathbf{R}) = E_n(\mathbf{R}) \varphi(\mathbf{r}, \mathbf{R}). \quad (5.2.69)$$

Trovate le soluzioni per gli elettroni possiamo sostituire per la parte di equazione che risolveva i nuclei:

$$-\frac{\hbar^2}{2M} \nabla_R^2 F(\mathbf{R}) + [V_{NN} + E_n(\mathbf{R})] F(\mathbf{R}) = EF(\mathbf{R}). \quad (5.2.70)$$

Senza il funzionale E_n il cristallo non starebbe insieme: tutti gli altri termini in equazione sono repulsivi.

Risolvere l'equazione per gli elettroni è molto complicato, dobbiamo semplificare ancora per ricavarne qualche informazione: scriviamo la funzione d'onda per gli N elettroni come un prodotto di funzioni d'onda a singolo elettrone (deve essere un prodotto antisimmetrico perché sono fermioni):

$$\varphi(\mathbf{r}, \mathbf{R}) = \frac{1}{\sqrt{n}} \begin{vmatrix} \varphi_1(r_1) & \dots & \varphi_1(r_n) \\ \dots & \dots & \dots \\ \varphi_n(r_1) & \dots & \varphi_n(r_n) \end{vmatrix}. \quad (5.2.71)$$

Il determinante nella precedente equazione si chiama determinante di Slater. Sostituendo questa troveremo una Hamiltoniana a singola particella:

$$H_F(r_i) \varphi_i(r_i) = E_i \varphi_i(r_i). \quad (5.2.72)$$

Capitolo 6

Solidi

6.1 Lezione 16

25-03-2020

Utilizzando l'approssimazione di Born-Oppenheimer ci siamo persi le interazioni tra gli elettroni ed i modi di vibrazione del cristallo, ovvero i fononi¹.

Abbiamo iniziato a cercare soluzioni indipendenti, quindi abbiamo spezzato la funzione d'onda dipendente dalle variabili degli n elettroni nel prodotto di n funzioni d'onda dipendenti ognuna dalle variabili del proprio elettrone. Per far questo abbiamo trovato la formula con il determinante di Slater. Prendiamo il prodotto antisimmetrizzato così ottenuto e lo inseriamo nella Hamiltoniana, proiettiamo inoltre su una singola ψ :

$$H_{HF}(\mathbf{r}_i)\psi_i(\mathbf{r}_i) = E_i\psi_i(\mathbf{r}_i). \quad (6.1.1)$$

Esplicitando l'Hamiltoniana si ha:

$$\begin{aligned} & -\frac{\hbar^2}{2m}\nabla^2\psi_i(\mathbf{r}) - \underbrace{-\sum_I \frac{Z_ie^2}{|\mathbf{r}-\mathbf{R}|}\psi_i(\mathbf{r})}_{\text{Interazione con nuclei}} + \underbrace{\left[\sum_{j \neq i} e^2 \int \frac{\psi_j^*(\mathbf{r}')\psi_j(\mathbf{r}')}{|\mathbf{r}-\mathbf{r}'|} d\mathbf{r}' \right] \psi_i(\mathbf{r})}_{\text{Repulsione Coulombiana}} + \\ & - \underbrace{\left[\sum_j e^2 \left(\int \frac{\psi_j^*(\mathbf{r}')\psi_j(\mathbf{r}')}{|\mathbf{r}-\mathbf{r}'|} d\mathbf{r}' \right) \psi_j(\mathbf{r}) \right]}_{\text{Termine di scambio}} = E_i\psi_i(\mathbf{r}). \end{aligned} \quad (6.1.2)$$

Il termine di scambio viene fuori dall'aver antisimmetrizzato la funzione d'onda.

Vediamo adesso come trattare i vari termini della equazione. Per il termine Coulombiano è semplice, possiamo trattarlo come una densità di elettroni dicendo che:

$$\sum_{i=1}^n |\psi_i(\mathbf{r})|^2 = n(\mathbf{r}). \quad (6.1.3)$$

In questo modo il contributo alla Hamiltoniana diventa:

$$\int \frac{e^2 n(\mathbf{r})}{|\mathbf{r}-\mathbf{r}'|} d\mathbf{r}. \quad (6.1.4)$$

tuttavia non conosciamo la densità degli elettroni in generale, una buona approssimazione consiste nel partire dalla somma delle densità degli elettroni prendendo come funzioni d'onda gli orbitali atomici. In questo modo troveremo un potenziale $U(\mathbf{r})$ da inserire nella Hamiltoniana.

Per trattare il termine di scambio solitamente si utilizza un metodo detto Local Density: prendere la media sulle funzioni d'onda di $U(\mathbf{r})$ e per calcolarlo utilizzare come funzioni d'onda quelle gli elettroni liberi (onde piane). Senza trattare questo metodo diciamo soltanto che alla fine del procedimento si arriva ad un problema Hamiltoniano di singola particella:

$$H = -\frac{\hbar^2}{2m}\nabla^2 + U_c(\mathbf{r}). \quad (6.1.5)$$

Dove $U_c(\mathbf{r})$ è un potenziale che viene fuori dai vari termini introdotti sopra.

La soluzione che si ottiene con questo metodo è una soluzione ad elettroni indipendenti: ci sarà comunque un termine di interazione elettrone-elettrone ma non saremo in grado di trovare le correlazioni tra gli elettroni.

¹Questa interazione la vedrà chi affronterà stato solido.

6.1.1 Reticoli nei solidi

upponiamo adesso che gli ioni del solido siano disposti in modo ordinato: celle che si ripetono nello spazio. Questo indica che $U_c(\mathbf{r})$ è periodico.

Visto che il cristallo ha una struttura di questo tipo possiamo descriverlo con un reticolo: un insieme di vettori \mathbf{R} che definiscono nello spazio le posizioni di ciascuno ione. In 3 dimensioni possiamo scrivere tale vettore come:

$$\mathbf{R} = n_1 \mathbf{a}_1 + n_2 \mathbf{a}_2 + n_3 \mathbf{a}_3. \quad (6.1.6)$$

Dove gli n_i sono numeri interi mentre gli \mathbf{a}_i sono detti vettori primari, questi ultimi ci identificano la cella unitaria del reticolo. La cella in Figura 6.1 sottesa ai vettori primari è detta cella unitaria. La scelta della

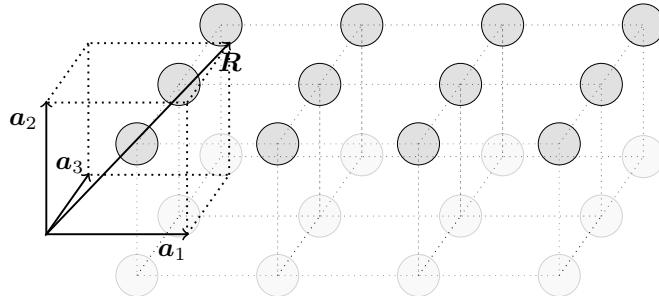


Figura 6.1: Esempio di reticolo

cella unitaria per il reticolo è arbitraria, l'unico criterio da rispettare è che sia effettivamente la più piccola per preservare la periodicità. Infatti avremmo potuto tranquillamente prendere i vertici del reticolo coincidenti con gli atomi come in 6.2. Un altro esempio potrebbe essere quello della grafite, questa ha una struttura esagonale,

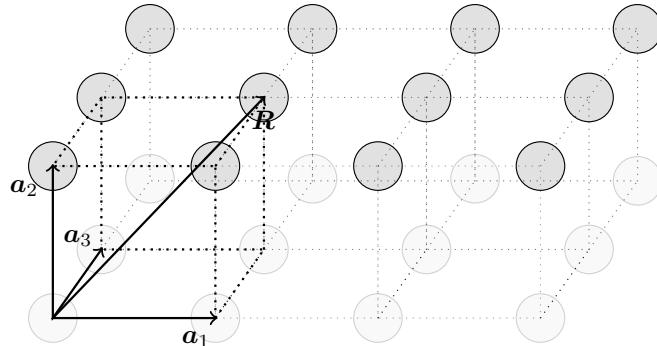


Figura 6.2: Reticolo alternativo

il più piccolo reticolo che si può fare per preservare la periodicità in questo caso è composto da due atomi.

Definizione 1.1: Reticolo di Bravais

Insieme di vettori che descrivono la struttura periodica del cristallo.

Per descrivere il cristallo possiamo introdurre un ulteriore reticolo: \mathbf{K} . Questo è l'insieme dei vettori che soddisfano

$$e^{i\mathbf{K}\cdot\mathbf{R}} = 1. \quad (6.1.7)$$

Anche questi vettori \mathbf{K} formano un reticolo di Bravais, questo è detto *Reticolo reciproco*:

$$\mathbf{K} = m_1 \mathbf{b}_1 + m_2 \mathbf{b}_2 + m_3 \mathbf{b}_3. \quad (6.1.8)$$

Soddisfare la relazione 6.1.7 implica che deve esser vera anche la seguente:

$$\mathbf{b}_i \cdot \mathbf{a}_j = 2\pi\delta_{ij}. \quad (6.1.9)$$

Esempio: reticolo cubico

Nel caso di reticolo cubico abbiamo che la relazione sopra si scrive come:

$$\begin{aligned} \mathbf{a}_1 &= a\hat{x} & \mathbf{b}_1 &= \frac{2\pi}{a}\hat{x} \\ \mathbf{a}_2 &= a\hat{y} & \mathbf{b}_2 &= \frac{2\pi}{a}\hat{y} \\ \mathbf{a}_3 &= a\hat{z} & \mathbf{b}_3 &= \frac{2\pi}{a}\hat{z}. \end{aligned} \quad (6.1.10)$$

Il reticolo reciproco è quindi anche esso cubico, non è scontato in generale che tale reticolo assuma la stessa forma del reticolo diretto.

In genere si usa una particolare cella chiamata Zona di Brilloiuin.

6.1.2 Prima zona di Brilloiuin

Dato il reticolo reciproco prendiamo tutti i vettori \mathbf{K} e se ne costruiscono le rette che bisecano tali vettori, l'area generata dalle bisecanti è la prima zona di Brilloiuin. Vediamo che forma ha nel caso di un reticolo quadrato bidimensionale in Figura 6.3 Questo metodo e la cella che ne deriva hanno un nome famoso: *cella primitiva di Wiegner-Seitz*.

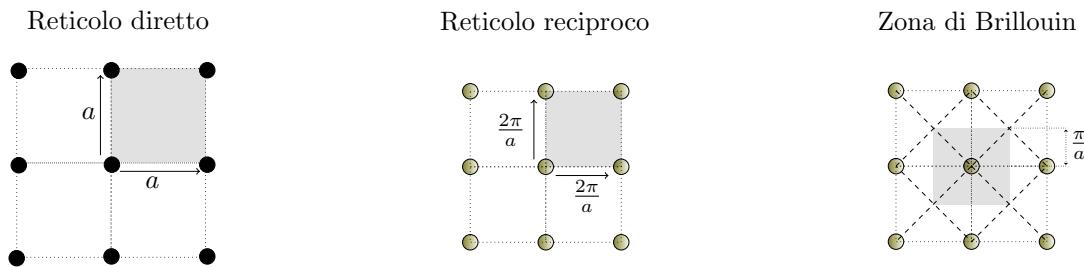


Figura 6.3: Zona di Brilloiuin per reticolo quadrato bidimensionale partendo dal reticolo diretto.

Wiegner-Seitz. Quindi nel reticolo reciproco la cella di Wiegner-Seitz è detta anche prima zona di Brilloiuin. I vettori del reticolo reciproco assumono un ruolo molto importante nella descrizione degli stati elettronici, hanno inoltre una connessione diretta con gli esperimenti che possiamo fare per studiare la struttura del cristallo.

6.1.3 Osservazione della struttura periodica del cristallo

Per osservare la struttura periodica del materiale ad inizio secolo vennero fatti esperimenti con i raggi X, per schematizzare questi esperimenti di diffrazione prendiamo un solido avente un atomo per cella, la distanza tra gli atomi è a come in Figura 6.4. Su questo reticolo mandiamo un'onda elettromagnetica che viene scatterata dal cristallo interagendo con gli atomi. Cerchiamo l'interferenza costruttiva della radiazione dopo il passaggio

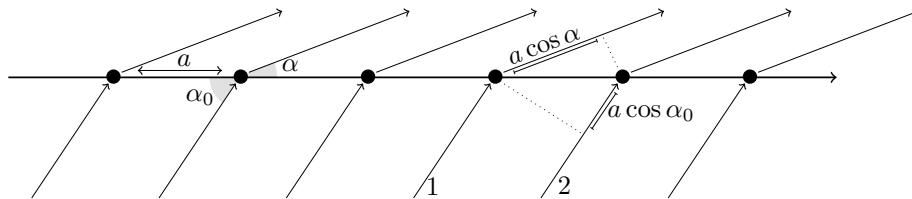


Figura 6.4: Esperimento per l'osservazione della struttura periodica dei cristalli

attraverso il cristallo. Dallo schema di Figura 6.4 abbiamo è evidente la differenza di cammino ottico tra i raggi 1 e 2, inoltre per avere interferenza costruttiva questa differenza dovrà essere un multiplo intero della lunghezza d'onda:

$$a(\cos \alpha - \cos \alpha_0) = l\lambda. \quad (6.1.11)$$

Per descrivere il processo di diffrazione assumiamo che lo scattering sia elastico, chiamando q_0 e q i vettori d'onda delle radiazioni incidenti e diffusa abbiamo che:

$$|q| = |q_0| = \frac{2\pi}{\lambda}. \quad (6.1.12)$$

Quest'ultima assunzione è ragionevole, infatti se mando un'onda con energia $\hbar\omega^2$ avrò anche che:

$$\hbar\omega = \frac{2\pi}{\lambda} c\hbar. \quad (6.1.13)$$

Questa è la massima energia che possiamo cedere al cristallo, considerare lo scattering elastico significa assumere che:

$$\Delta E \ll \hbar\omega. \quad (6.1.14)$$

Ma l'impulso guadagnato dal cristallo può essere al massimo due volte l'impulso della radiazione incidente, tuttavia l'energia cinetica del cristallo è

$$K = \frac{P^2}{2M}. \quad (6.1.15)$$

La variazione di energia sarà data dalla conservazione dell'impulso:

$$\Delta E = \frac{(2\pi\hbar/\lambda)^2}{2M}. \quad (6.1.16)$$

Dalla relazione 6.1.13 e dalla 6.1.14 abbiamo quindi che deve essere rispettata:

$$c\frac{2\pi}{\lambda}\hbar \gg \frac{(2\pi\hbar/\lambda)^2}{2M} \implies 2cM \gg \frac{2\pi}{\lambda}\hbar. \quad (6.1.17)$$

Considerando che la distanza reticolare è approssimativamente dell'ordine di 10^{-10} m (quindi anche λ è di quell'ordine) e che possiamo avere per questo esperimento cristalli di massa 10 g la disuguaglianza è rispettata: ha senso considerare lo scattering elastico.

Utilizzando la notazione in cui il versore entrante è \hat{s}_0 mentre il versore uscente è \hat{s} si ha:

$$\begin{aligned} \mathbf{q} &= |\mathbf{q}|\hat{s} \\ \mathbf{q}_0 &= |\mathbf{q}_0|\hat{s}_0. \end{aligned} \quad (6.1.18)$$

La condizione per avere interferenza costruttiva diventa allora:

$$\mathbf{a}|\hat{s} - \hat{s}_0| = l\lambda. \quad (6.1.19)$$

Ma la differenza tra i versori è data da:

$$\begin{aligned} \hat{s} - \hat{s}_0 &= \frac{\mathbf{q} - \mathbf{q}_0}{|\mathbf{q}|} = \\ &= \frac{\lambda}{2\pi}\Delta\mathbf{q}. \end{aligned} \quad (6.1.20)$$

Quindi la condizione per avere interferenza costruttiva è:

$$\mathbf{a}|\Delta\mathbf{q}| = 2\pi l. \quad (6.1.21)$$

Dove l è un intero. In 3 dimensioni avremmo quindi:

$$\begin{aligned} \mathbf{a}|\Delta\mathbf{q}| &= 2\pi l_1 \\ \mathbf{b}|\Delta\mathbf{q}| &= 2\pi l_2 \\ \mathbf{c}|\Delta\mathbf{q}| &= 2\pi l_3. \end{aligned} \quad (6.1.22)$$

Queste relazioni ci dicono che abbiamo una interferenza costruttiva quando $\Delta\mathbf{q}$ appartiene al reticolo reciproco, quindi vedremo una figura di interferenza della forma del reticolo reciproco (come in Figura 6.5)

$$\Delta\mathbf{q} = \mathbf{K}. \quad (6.1.23)$$

Una volta ottenuta una misura del reticolo reciproco possiamo risalire al reticolo diretto facendo il reciproco del reciproco.

6.1.4 Teorema di Bloch

Dalle definizioni date nei paragrafi precedenti possiamo scrivere le proprietà di periodicità del potenziale U_c come:

$$U_c(\mathbf{r} + \mathbf{R}) = U_c(\mathbf{r}). \quad (6.1.24)$$

Le autofunzioni di un potenziale periodico le possiamo trovare con il teorema di Bloch.

²tale onda sarà nei raggi X, è necessario avere $a \sim \lambda$ per poter fare uno scattering di questo tipo

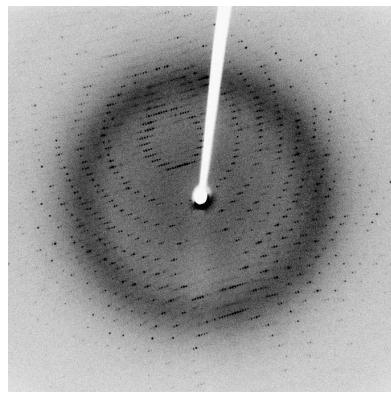


Figura 6.5: Spettro di diffrazione da un cristallo di proteina.

Fatto 1.1: Teorema di Bloch

Le autofunzioni di un potenziale periodico le possiamo identificare con il prodotto di un'onda piana moltiplicata per una funzione periodica $u_{n\mathbf{k}}(\mathbf{r})$ avente lo stesso periodo del reticolo.

$$\psi_{n\mathbf{k}}(\mathbf{r}) = e^{i\mathbf{k}\cdot\mathbf{r}} u_{n\mathbf{k}}(\mathbf{r}). \quad (6.1.25)$$

Dove \mathbf{k} è l'autovalore, diverso dal vettore \mathbf{K} del reticolo reciproco.

Operatore di traslazione

Un altro modo di esprimere il teorema è quello di dire che:

$$\psi_{n\mathbf{k}}(\mathbf{r} + \mathbf{R}) = e^{i\mathbf{k}\cdot\mathbf{R}} \psi_{n\mathbf{k}}(\mathbf{r}). \quad (6.1.26)$$

Dove ovviamente \mathbf{R} è sempre un vettore del reticolo diretto. Da quest'ultima proprietà di traslazione se ne deduce che le autofunzioni del teorema di Bloch sono anche autostati delle traslazioni $T_{\mathbf{R}}$:

$$T_{\mathbf{R}} f(\mathbf{r}) = f(\mathbf{r} + \mathbf{R}). \quad (6.1.27)$$

Una regola di composizione per questo operatore è la seguente:

$$T_{\mathbf{R}} T_{\mathbf{R}'} = T_{\mathbf{R} + \mathbf{R'}}. \quad (6.1.28)$$

Tale operatore commuta con l'Hamiltoniana essendo questa periodica:

$$\begin{aligned} T_{\mathbf{R}} H \psi &= H(\mathbf{r} + \mathbf{R}) \psi(\mathbf{r} + \mathbf{R}) = \\ &= H(\mathbf{r}) \psi(\mathbf{r} + \mathbf{R}) = \\ &= H T_{\mathbf{R}} \psi(\mathbf{r}). \end{aligned} \quad (6.1.29)$$

Inoltre gli operatori di traslazione commutano anche tra di loro:

$$T_{\mathbf{R}} T_{\mathbf{R}'} \psi(\mathbf{r}) = T_{\mathbf{R}'} T_{\mathbf{R}} \psi(\mathbf{r}) = \psi(\mathbf{r} + \mathbf{R} + \mathbf{R'}). \quad (6.1.30)$$

Quindi tutti gli autostati della Hamiltoniana li posso scrivere anche come autostati delle traslazioni. Il teorema di Bloch deriva proprio dall'aver scelto come autostati della Hamiltoniana quelli dell'operatore di traslazione.

Dimostrazione del teorema di Bloch

Prendiamo una ψ che sia autostato delle traslazioni:

$$T_{\mathbf{R}} \psi = c(\mathbf{R}) \psi. \quad (6.1.31)$$

Applichiamo a questa un altro operatore di traslazione:

$$\begin{aligned} T_{\mathbf{R}'} T_{\mathbf{R}} \psi &= c(\mathbf{R}) T_{\mathbf{R}'} \psi = \\ &= c(\mathbf{R}) c(\mathbf{R}') \psi. \end{aligned} \quad (6.1.32)$$

Per le proprietà dell'operatore di traslazione si ha anche che:

$$T_{\mathbf{R}+\mathbf{R}'} = c(\mathbf{R} + \mathbf{R}')\psi. \quad (6.1.33)$$

Quindi abbiamo una condizione sugli autovalori delle traslazioni:

$$c(\mathbf{R} + \mathbf{R}') = c(\mathbf{R})c(\mathbf{R}'). \quad (6.1.34)$$

Per i vettori primari che generano il reticolo possiamo sempre scrivere gli autovalori di traslazione come ³:

$$c(\mathbf{a}_i) = e^{2\pi i x_i}. \quad (6.1.35)$$

Dove x_i è in generale un numero complesso.

Preso un generico vettore del reticolo:

$$\mathbf{R} = n_1 \mathbf{a}_1 + n_2 \mathbf{a}_2 + n_3 \mathbf{a}_3. \quad (6.1.36)$$

L'autovalore associato a questa traslazione sarà:

$$c(\mathbf{R}) = e^{i\mathbf{k}\cdot\mathbf{R}} = c(\mathbf{a}_1)^{n_1} c(\mathbf{a}_2)^{n_2} c(\mathbf{a}_3)^{n_3}. \quad (6.1.37)$$

Dove \mathbf{k} è un vettore del tipo:

$$\mathbf{k} = x_1 \mathbf{b}_1 + x_2 \mathbf{b}_2 + x_3 \mathbf{b}_3. \quad (6.1.38)$$

I \mathbf{b}_i sono gli stessi del reticolo reciproco:

$$\mathbf{b}_i \cdot \mathbf{a}_j = 2\pi \delta_{ij}. \quad (6.1.39)$$

Gli autovalori del nostro operatore di traslazione gli possiamo quindi scrivere come:

$$T_{\mathbf{R}}\psi = c(\mathbf{R})\psi = e^{i\mathbf{k}\cdot\mathbf{R}}\psi(\mathbf{r}). \quad (6.1.40)$$

Questa è la forma del teorema di Bloch, dobbiamo dimostrare che i \mathbf{k} sono vettori reali, non vettori complessi generici. Per far questo dobbiamo introdurre delle condizioni al contorno sugli autostati: sceglieremo le condizioni al contorno di Born Von Kauman.

Definizione 1.2: Condizioni al contorno di Born Von Kauman

Condizioni periodiche sugli autostati:

$$\psi(\mathbf{r} + N_i \mathbf{a}_i) = \psi(\mathbf{r}). \quad (6.1.41)$$

Dove N_i è il numero di celle nella direzione i-esima.

Inserendo tale condizione al contorno nella 6.1.40 otteniamo che:

$$\psi_{n\mathbf{k}}(\mathbf{r} + N_i \mathbf{a}_i) = \underbrace{e^{iN_i \mathbf{k} \cdot \mathbf{a}_i}}_{=1 \text{ Per BVK}} \psi_{n\mathbf{k}}(\mathbf{r}). \quad (6.1.42)$$

Di conseguenza abbiamo che

$$e^{iN_i \mathbf{k} \cdot \mathbf{a}_i} = 1. \quad (6.1.43)$$

Questo comporta che gli x_i del vettore \mathbf{k} sono vincolati ad essere numeri reali del tipo:

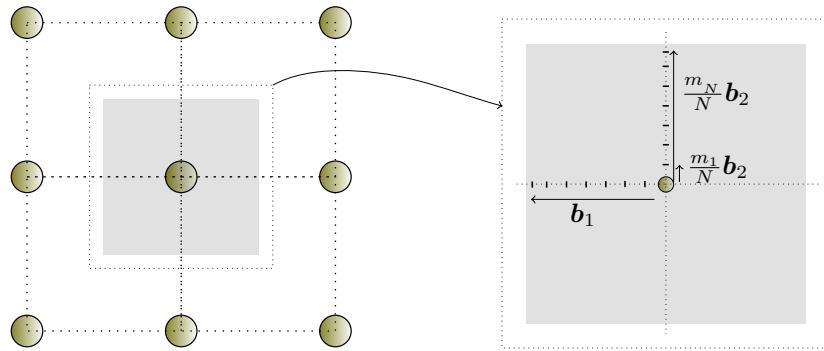
$$x_i = \frac{m_i}{N_i}. \quad (6.1.44)$$

Con m_i interi. Possiamo anche riscrivere tale vettore \mathbf{k} come:

$$\mathbf{k} = \sum_{i=1}^3 \frac{m_i}{N_i} \mathbf{b}_i. \quad (6.1.45)$$

Ed il teorema di Bloch è così dimostrato.

Abbiamo inoltre il risultato che i vettori \mathbf{k} gli possiamo descrivere all'interno dello spazio \mathbf{K} del reticolo reciproco. Ad esempio considerando il caso di reticolo cubico si ha che, essendo m_i interi e N uguale per tutti i lati del reticolo diretto, dentro ad una cella unitaria del reticolo reciproco vi staranno N vettori \mathbf{k} per ognuna delle 3 direzioni. Tale situazione è rappresentata in Figura 6.6 (o meglio, c'è un disperato tentativo di rappresentazione)

Figura 6.6: Vettori \mathbf{k} nello spazio del reticolo reciproco \mathbf{K}

partendo dal reticolo di Brilloiun. In conclusione \mathbf{k} è l'autovalore delle traslazioni e ci identifica gli autostati di Bloch nel potenziale periodico, da non confondere con i \mathbf{K} che sono i vettori del reticolo reciproco.
Avendo scritto la funzione d'onda come

$$\psi(\mathbf{r}) = e^{i\mathbf{k} \cdot \mathbf{r}} u(\mathbf{r}). \quad (6.1.46)$$

Si ha che un caso particolare di questo tipo di funzioni d'onda è l'onda piana:

$$\psi(\mathbf{r}) = e^{i\mathbf{k} \cdot \mathbf{r}}. \quad (6.1.47)$$

Per questo caso, che è quello di particella libera, la periodicità della $u(\mathbf{r})$ è completa: per qualunque vettore \mathbf{R} dello spazio "reale" abbiamo una ψ periodica.

Questo ci fa capire che nel caso generale (quello con $u(\mathbf{r})$) ho una invarianza traslazionale (come nel caso di particelle libere) che è ridotta dalla presenza del solido che con il suo reticolo periodico influenza la funzione d'onda con il termine $u(\mathbf{r})$.

Siamo allora tentati di identificare il \mathbf{k} che compare nella 6.3.5 come il vettore d'onda dell'elettrone all'interno del solido⁴.

Tuttavia non abbiamo più la completa invarianza traslazionale, quindi le funzioni d'onda di Bloch non sono autostati dell'impulso:

$$\begin{aligned} \mathbf{P} &= \frac{\hbar \nabla}{i} \psi_{n\mathbf{k}} = \\ &= \hbar \mathbf{k} \psi_{n\mathbf{k}} + \underbrace{e^{i\mathbf{k} \cdot \mathbf{r}} \nabla u_{n\mathbf{k}}(\mathbf{r})}_{\text{Pezzo di troppo}}. \end{aligned} \quad (6.1.48)$$

In approssimazione semi-classica (scrivendo una equazione dinamica per l'elettrone) è possibile utilizzare $\hbar \mathbf{k}$ come se fosse ancora collegato con l'impulso dell'elettrone, ad esempio in risposta ad un campo elettrico esterno si può trattare introducendo una accelerazione $\hbar \dot{\mathbf{k}}$. In questo modo si può ancora trattare questo come impulso, soltanto che quest'ultimo sarà definito a meno di un vettore \mathbf{K} del reticolo reciproco...

La conservazione dell'impulso a meno di un vettore del reticolo reciproco ha un significato interessante nella descrizione degli autostati per il nostro potenziale periodico:

$$\psi_{n\mathbf{k}} = e^{i\mathbf{k} \cdot \mathbf{r}} u_{n\mathbf{k}}(\mathbf{r}). \quad (6.1.49)$$

Possiamo chiederci se il modo di scrivere questo autostato sia unico, proviamo a fare il seguente cambio di variabile:

$$\mathbf{k} \rightarrow \mathbf{k}' + \mathbf{K}. \quad (6.1.50)$$

Questo equivale a supporre che il mio \mathbf{k} sia fuori dalla cella unitaria (assumendo ovviamente che \mathbf{k}' sia all'interno del reticolo reciproco invece). In questo modo l'autofunzione ψ diventa:

$$\psi(\mathbf{r}) = e^{i\mathbf{k}' \cdot \mathbf{r}} \underbrace{e^{i\mathbf{K} \cdot \mathbf{r}} u_{n\mathbf{k}}(\mathbf{r})}_{\text{Periodico con la periodicità del reticolo}}. \quad (6.1.51)$$

Il secondo pezzo può essere infatti riscritto come:

$$e^{i\mathbf{K} \cdot (\mathbf{r} + \mathbf{R})} u_{n\mathbf{k}}(\mathbf{r} + \mathbf{R}) = e^{i\mathbf{K} \cdot \mathbf{r}} \underbrace{e^{i\mathbf{K} \cdot \mathbf{R}}}_{=1} u_{n\mathbf{k}}(\mathbf{r}). \quad (6.1.52)$$

³È una scrittura generale, possiamo scriverli in questo modo una volta normalizzati

⁴Non ci dobbiamo scordare che abbiamo trovato le autofunzioni dell'operatore di traslazione, sono le stesse della Hamiltoniana che descriveva il moto di un elettrone all'interno del solito!

Inglobando la fase nella funzione periodica possiamo riscrivere:

$$\psi(\mathbf{r}) = e^{i\mathbf{k}' \cdot \mathbf{r}} u_{n\mathbf{k}'}(\mathbf{r}). \quad (6.1.53)$$

Abbiamo allora una ridondanza nella individuazione del \mathbf{k} : la stessa ψ può essere scritta come $\psi_{n\mathbf{k}}$ oppure come $\psi_{n\mathbf{k}'}$, ovvero con due onde piane diverse a moltiplicare la funzione periodica.

La cosa da ricordare è che questi vettori d'onda che sono la causa della ambiguità non sono scorrelati: sono legati per definizione da un \mathbf{K} del reticolo reciproco come nella 6.1.50.

Possiamo fare allora una cosa furba: possiamo descrivere tutti gli stati elettronici all'interno di una cella unitaria del reticolo reciproco, se sono fuori da tale cella basta traslare lo stato dentro a quest'ultima sfruttando l'ambiguità presente sui \mathbf{k} .

Tipicamente si descrivono gli autostati degli elettroni in un cristallo limitando i \mathbf{k} delle autofunzioni di Bloch a stare dentro la prima zona di Brilloiun. I livelli energetici dipendono da \mathbf{k} , ad esempio nel caso di elettroni liberi si ha:

$$\mathcal{E}_{n\mathbf{k}} = \frac{\hbar^2 |\mathbf{k}|^2}{2m}. \quad (6.1.54)$$

Plottando questi livelli ottengo delle curve come in Figura 6.7. Questa è la struttura a bande del cristallo, il

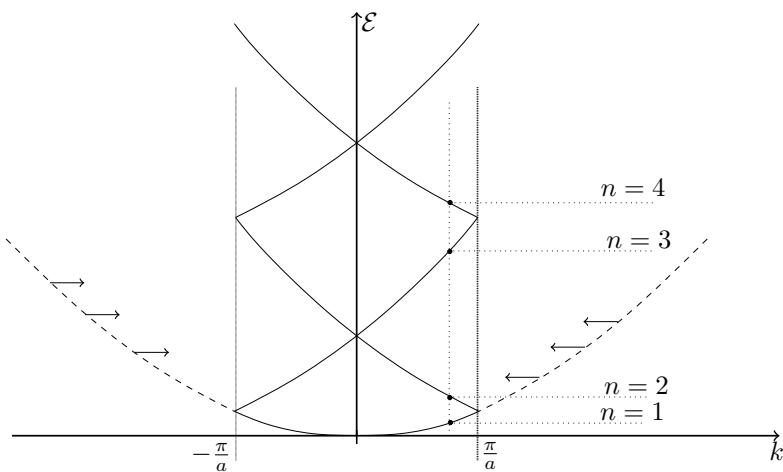


Figura 6.7: Livelli energetici di una particella libera in un potenziale periodico

numero n identifica la banda di energia a cui appartiene l'elettrone.

Dentro al cristallo non avremo il potenziale U nullo, quindi non potremo considerare gli elettroni completamente liberi, questo modificherà la forma degli stati. In particolare vedremo che le degenerazioni (presenti ai bordi in Figura 6.7) verranno eliminate da questo potenziale cristallino.

Possiamo approfondire meglio il concetto di degenerazioni nella Figura 6.8.

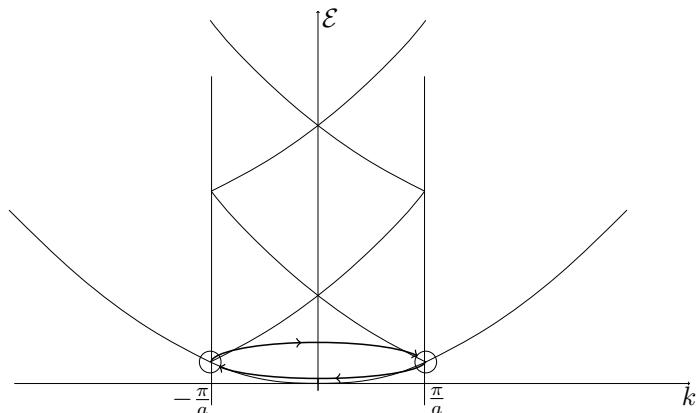


Figura 6.8: Degenerazioni nella struttura a bande

I due punti cerchiati sono i valori di \mathbf{k} per cui si ha la degenerazione (nel caso in figura si mette in evidenza la prima degenerazione, salendo se ne incontrano altre).

6.2 Lezione 17

28-03-2020

Abbiamo visto la struttura a bande del cristallo nel caso di elettrone libero, vediamo come si modifica tale modello inserendo il potenziale U_c tramite l'uso del metodo perturbativo.

6.2.1 Metodo perturbativo per la struttura a bande dei solidi.

Prendiamo la funzione d'onda di Bloch $\psi(\mathbf{r})$ e sviluppiamola sulle onde piane. Ovviamente questa dovrà ancora rispettare il teorema di Bloch e dovrà essere quindi identificata da un vettore d'onda \mathbf{k} appartenente alla prima zona di Brillouin. Di conseguenza dovremmo inserire in tale funzione d'onda tutte le onde piane che corrispondono allo stesso \mathbf{k} (le n indicate in Figura 6.7)

Ad ogni valore di n in tale figura corrisponde un punto su una parabola diversa nello spazio dei \mathbf{K} , una parabola traslata rispetto a quella disegnata nell'origine come in Figura 6.9.

Le parabole limitrofe a quella centrata nell'origine corrisponderanno ad onde piane

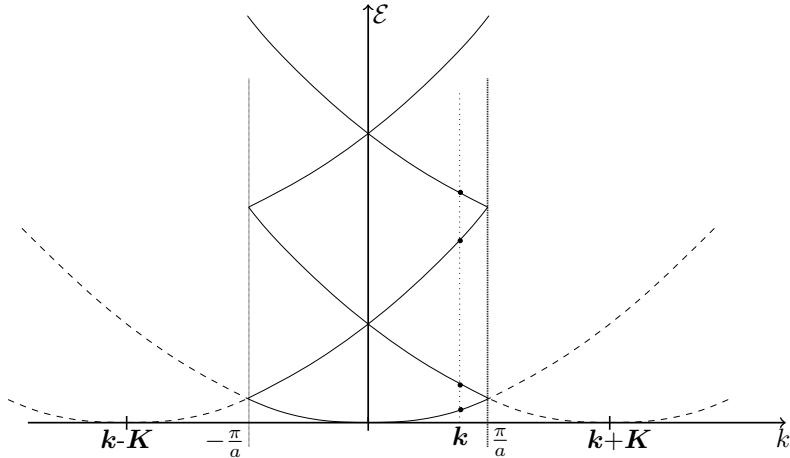


Figura 6.9: Struttura a bande: parabole traslate

$$e^{i(\mathbf{k} \pm \mathbf{K}) \cdot \mathbf{r}}. \quad (6.2.1)$$

Se consideriamo solo la parabola a destra nella Figura 6.9 abbiamo che resta ovviamente soltanto il segno negativo nella precedente equazione all'esponente, tale autofunzione indica una energia: Quindi avranno anche:

$$\mathcal{E}_1 = \frac{\hbar^2 (\mathbf{k} - \mathbf{K})^2}{2m}. \quad (6.2.2)$$

Considerando tutte le possibili curve otteniamo la funzione d'onda che utilizzeremo per fare teoria delle perturbazioni:

$$\psi_{\mathbf{k}}(\mathbf{r}) = \sum_{\mathbf{K}} c_{\mathbf{k}-\mathbf{K}} e^{i(\mathbf{k}-\mathbf{K}) \cdot \mathbf{r}}. \quad (6.2.3)$$

Mettiamo tale sviluppo nella equazione di Shrodinger di singola particella, proietteremo successivamente su una onda piana specifica con una onda piana da noi scelta \mathbf{k} ⁵:

$$\left[\frac{\hbar^2}{2m} (\mathbf{k} - \mathbf{K})^2 - \mathcal{E} \right] c_{\mathbf{k}-\mathbf{K}} + \sum_{\mathbf{K}'} U_{\mathbf{K}'-\mathbf{K}} c_{\mathbf{k}-\mathbf{K}'} = 0. \quad (6.2.4)$$

Dove $U_{\mathbf{K}'-\mathbf{K}}$ è la trasformata di Fourier di $U_c(\mathbf{r})$:

$$U_{\mathbf{K}} = \frac{1}{v} \int_{\text{cella}} d\mathbf{r} e^{-i\mathbf{K} \cdot \mathbf{r}} U_c(\mathbf{r}). \quad (6.2.5)$$

⁵ashcroft e marmin: pagina 138, versione 1976.

Nella trasformata v indica il volume della cella unitaria. Per le regole della trasformata vale anche che:

$$U_c(\mathbf{r}) = \sum_{\mathbf{K}} U_{\mathbf{K}} e^{i\mathbf{K} \cdot \mathbf{r}}. \quad (6.2.6)$$

L'equazione 6.2.4 ci fornisce un set di equazioni, una per ognuno dei \mathbf{K} : possiamo proiettare su qualunque onda piana avente uno dei possibili $\mathbf{k} - \mathbf{K}$. Le soluzioni di tale equazione di Shrodinger, per ogni \mathbf{k} fissato, saranno le nostre bande.

Potenziale nullo

Prendendo $U_{\mathbf{K}} = 0$ troveremo di nuovo l'elettrone libero come atteso. Ci sarà quindi un \mathbf{k} per cui si avrà:

$$\mathcal{E} = \mathcal{E}_{\mathbf{k}-\mathbf{K}}^0 = \frac{\hbar^2}{2m} (\mathbf{k} - \mathbf{K})^2. \quad (6.2.7)$$

Tale vettore d'onda avrà:

$$\begin{aligned} c_{\mathbf{k}-\mathbf{K}} &\neq 0 \\ c_{\mathbf{k}-\mathbf{K}'} &= 0 \quad \forall \mathbf{K}' \neq \mathbf{K}. \end{aligned} \quad (6.2.8)$$

Di conseguenza la funzione d'onda per tale energia sarà:

$$\psi_{\mathbf{k}} = e^{i(\mathbf{k}-\mathbf{K}) \cdot \mathbf{r}}. \quad (6.2.9)$$

Ci saranno delle zone (quelle al bordo) in cui vi è una degenerazione:

$$\mathcal{E}_{\mathbf{k}-\mathbf{K}_1}^0 = \mathcal{E}_{\mathbf{k}-\mathbf{K}_2}^0. \quad (6.2.10)$$

In questo modo i $c_{\mathbf{k}-\mathbf{K}}$ non saranno più tutti indipendenti, avremo infatti che tutti i $c_{\mathbf{k}-\mathbf{K}_1}$ ed i $c_{\mathbf{k}-\mathbf{K}_2}$ saranno diversi da zero. Le nostre soluzioni saranno delle combinazioni lineari delle due onde piane con dei coefficienti dipendenti da queste c .

Potenziale non nullo con vettore d'onda non degenere

Supponiamo adesso che il potenziale U_c sia piccolo ma non nullo per poter applicare il metodo perturbativo. Prendiamo un \mathbf{k} per cui non si abbia una degenerazione (non devo prendere gli spigoli in Figura 6.7), in tal caso abbiamo che $\mathcal{E}_{\mathbf{k}-\mathbf{K}_1}^0$ è molto diverso da tutti gli altri $\mathcal{E}_{\mathbf{k}-\mathbf{K}}^0$. Di conseguenza di ha anche che

$$\left| \mathcal{E}_{\mathbf{k}-\mathbf{K}_1}^0 - \mathcal{E}_{\mathbf{k}-\mathbf{K}}^0 \right| \gg U_c \quad \forall \mathbf{K}. \quad (6.2.11)$$

Scriviamo una equazione per $c_{\mathbf{k}-\mathbf{K}_1}$:

$$(\mathcal{E} - \mathcal{E}_{\mathbf{k}-\mathbf{K}_1}^0) c_{\mathbf{k}-\mathbf{K}_1} = \sum_{\mathbf{K}} U_{\mathbf{k}-\mathbf{K}_1} c_{\mathbf{k}-\mathbf{K}}. \quad (6.2.12)$$

La parte a destra nella equazione va a zero con ordine U^6 , i $c_{\mathbf{k}-\mathbf{K}_1}$ non va a zero solo "nei pressi" di $\mathcal{E}_{\mathbf{k}-\mathbf{K}_1}^0$, gli altri $c_{\mathbf{k}-\mathbf{K}}$ vanno a zero con ordine U ; dimostriamo quest'ultima affermazione.

Prendiamo l'equazione per un $c_{\mathbf{k}-\mathbf{K}_i}$ generico, questa è simile alla 6.2.12:

$$(\mathcal{E} - \mathcal{E}_{\mathbf{k}-\mathbf{K}_i}^0) c_{\mathbf{k}-\mathbf{K}_i} = \sum_{\mathbf{K}} U_{\mathbf{k}-\mathbf{K}_i} c_{\mathbf{k}-\mathbf{K}}. \quad (6.2.13)$$

tuttavia nella equazione possiamo assumere $\mathcal{E} \sim \mathcal{E}_{\mathbf{k}-\mathbf{K}_1}^0$ ⁶, questo ci dice che sicuramente $\mathcal{E} \neq \mathcal{E}_{\mathbf{k}-\mathbf{K}_i}^0 \forall \mathbf{K}$. Questo già ci dice che tutti i coefficienti aventi $\mathbf{K} \neq \mathbf{K}_1$ sono di ordine $O(U)$.

Rendiamo tali coefficienti espliciti dividendo l'ultima equazione in modo da isolare il coefficiente c , si ottiene:

$$c_{\mathbf{k}-\mathbf{K}_i} = \underbrace{\frac{U_{\mathbf{k}_1-\mathbf{K}_i} c_{\mathbf{k}-\mathbf{K}_1}}{\mathcal{E} - \mathcal{E}_{\mathbf{k}-\mathbf{K}_i}^0}}_{O(U)} + \underbrace{\sum_{\mathbf{K}' \neq \mathbf{K}_1} \frac{\overbrace{U_{\mathbf{k}'-\mathbf{K}_i}}^{O(U)} \overbrace{c_{\mathbf{k}-\mathbf{K}'}}^{O(U)}}{(\mathcal{E} - \mathcal{E}_{\mathbf{k}-\mathbf{K}_i}^0)^2}}_{O(U)}. \quad (6.2.14)$$

⁶Questa è una ipotesi che si assume prendendo un potenziale piccolo.

⁷Anche questo fa parte della teoria perturbativa al primo ordine.

Abbiamo spezzato la sommatoria esplicitando il termine avente $\mathbf{K} = \mathbf{K}_1$. In questo modo è evidente che la somma nella precedente equazione è di ordine $O(U)^2$, possiamo quindi utilizzare come coefficienti soltanto il primo termine che è funzione di \mathbf{K}_1 . Riscriviamolo alleggerendo la notazione, $\mathbf{K}_i \rightarrow \mathbf{K}$:

$$c_{\mathbf{k}-\mathbf{K}} = \frac{U_{\mathbf{K}_1-\mathbf{K}} c_{\mathbf{k}-\mathbf{K}_1}}{\mathcal{E} - \mathcal{E}_{\mathbf{k}-\mathbf{K}}^0}. \quad (6.2.15)$$

Sostituiamo questo risultato nella equazione di Shrodinger per \mathbf{K}_1 :

$$\left(\mathcal{E} - \mathcal{E}_{\mathbf{k}-\mathbf{K}_1}^0 \right) c_{\mathbf{k}-\mathbf{K}_1} = \underbrace{\sum_{\mathbf{K}} \frac{U_{\mathbf{K}-\mathbf{K}_1} U_{\mathbf{K}_1-\mathbf{K}}}{\mathcal{E} - \mathcal{E}_{\mathbf{k}-\mathbf{K}}^0} c_{\mathbf{k}-\mathbf{K}_1}}_{O(U^2)} + o(U^3). \quad (6.2.16)$$

In conclusione possiamo scrivere l'energia del livello come quella della particella libera con una correzione al secondo ordine:

$$\mathcal{E} = \mathcal{E}_{\mathbf{k}-\mathbf{K}_1}^0 + \sum_{\mathbf{K}} \frac{|U_{\mathbf{K}-\mathbf{K}_1}|^2}{\mathcal{E}_{\mathbf{k}-\mathbf{K}_1}^0 - \mathcal{E}_{\mathbf{k}-\mathbf{K}}^0}. \quad (6.2.17)$$

Questo ci fa capire come i livelli si modifichino con l'aggiunta di un potenziale, ci immaginiamo che questo tenda a far sparire la degenerazione al bordo. Una idea della situazione è data in Figura 6.10. Vediamo che il contributo

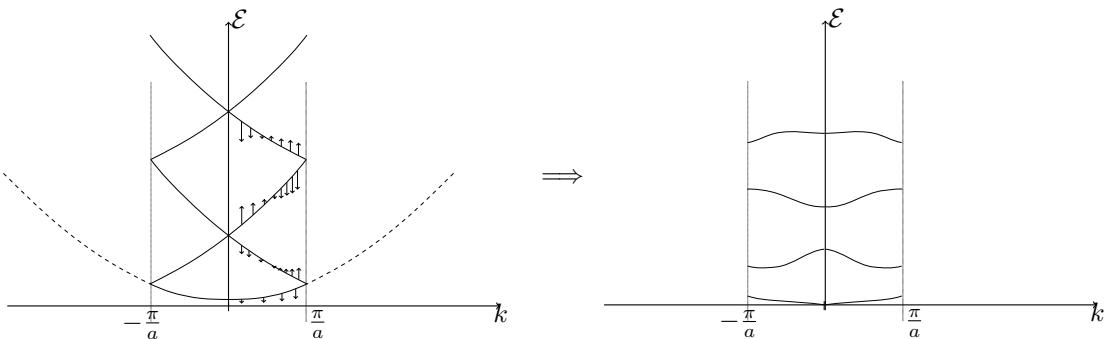


Figura 6.10: Effetto sulle bande del metodo perturbativo

più grande alla correzione è dato dai termini più vicini, il segno della correzione dipende da quale energia è più vicina: se quella del piano di sopra o quella del piano di sotto. In questo modo le bande si appiattiscono.

Potenziale non nullo con vettore d'onda degenero

Sostandoci verso il "bordo" della zona di Brillouin abbiamo che avremo un certo numero di vettori d'onda che corrispondono alla stessa energia di livello: $\mathbf{K}_1, \mathbf{K}_m$. Tutti questi vettori hanno quindi:

$$\mathcal{E}_{\mathbf{k}-\mathbf{K}_1}^0 \approx \dots \approx \mathcal{E}_{\mathbf{k}-\mathbf{K}_m}^0. \quad (6.2.18)$$

La differenza tra tali bande rispetterà la disegualanza opposta del caso precedente:

$$\left| \mathcal{E}_{\mathbf{k}-\mathbf{K}_i}^0 - \mathcal{E}_{\mathbf{k}-\mathbf{K}_j}^0 \right| \ll U. \quad (6.2.19)$$

Tutti gli altri \mathbf{K} che non appartengono a quelli citati sopra ($\mathbf{K}_1, \dots, \mathbf{K}_m$) avranno energie $\mathcal{E}_{\mathbf{k}-\mathbf{K}}^0$ che rispettano ancora la disegualanza della sottosezione precedente.

La sostanziale differenza dal caso precedente è quindi che con la degenerazione abbiamo un set di coefficienti $c_{\mathbf{k}-\mathbf{K}_j}$, $J \in [1, \dots, m]$ non di ordine $O(U)$ nello sviluppo perturbativo in U .

Per i livelli degeneri $[1, \dots, m]$ possiamo scrivere una equazione che sarà del tipo:

$$\left(\mathcal{E} - \mathcal{E}_{\mathbf{k}-\mathbf{K}_i}^0 \right) c_{\mathbf{k}-\mathbf{K}_i} = \underbrace{\sum_{j=1}^m U_{\mathbf{K}_j-\mathbf{K}_i} c_{\mathbf{k}-\mathbf{K}_j}}_{O(U)} + \underbrace{\sum_{\mathbf{K} \neq \mathbf{K}_i} U_{\mathbf{K}-\mathbf{K}_i} c_{\mathbf{k}-\mathbf{K}}}_{O(U^2)} \quad i \in [1, \dots, m]. \quad (6.2.20)$$

Per i vettori non degeneri è possibile dividere entrambi i membri per $\mathcal{E} - \mathcal{E}_{\mathbf{k}-\mathbf{K}}^0$ ($\mathbf{K} \neq \mathbf{K}_i, \forall i \in [1, \dots, m]$):

$$c_{\mathbf{k}-\mathbf{K}} = \frac{1}{\mathcal{E} - \mathcal{E}_{\mathbf{k}-\mathbf{K}}^0} \left(\sum_{j=1}^m U_{\mathbf{K}_j-\mathbf{K}} c_{\mathbf{k}-\mathbf{K}_j} + \sum_{\mathbf{K}' \neq \mathbf{K}_i} U_{\mathbf{K}'-\mathbf{K}} c_{\mathbf{k}-\mathbf{K}'} \right). \quad (6.2.21)$$

Per gli ordini che abbiamo esplicitato nella 6.2.20 sappiamo che il primo termine è $O(U)$, il secondo è $O(U^2)$. Teniamo allora soltanto il primo termine e sostituiamo sempre nella 6.2.20.

In questo modo si ha che resta soltanto il primo termine, quello in $O(U)$, l'altro dopo la sostituzione diventa di ordine $O(U^3)$:

$$\left(\mathcal{E} - \mathcal{E}_{\mathbf{k}-\mathbf{K}_i}^0 \right) c_{\mathbf{k}-\mathbf{K}_i} = \sum_{j=1}^m U_{\mathbf{K}_j-\mathbf{K}_i} c_{\mathbf{k}-\mathbf{K}_j}. \quad (6.2.22)$$

In un caso undimensionale possiamo avere al massimo due onde piane degeneri, in 3 dimensioni invece potrebbero essere di più. Tipicamente tuttavia è molto difficile anche in 3 dimensioni che si abbiano più di due onde piane degeneri. Consideriamo il caso in cui sono soltanto due.

$$\begin{cases} \left(\mathcal{E} - \mathcal{E}_{\mathbf{k}-\mathbf{K}_1}^0 \right) c_{\mathbf{k}-\mathbf{K}_1} = U_{\mathbf{K}_2-\mathbf{K}_1} c_{\mathbf{k}-\mathbf{K}_2} \\ \left(\mathcal{E} - \mathcal{E}_{\mathbf{k}-\mathbf{K}_2}^0 \right) c_{\mathbf{k}-\mathbf{K}_2} = U_{\mathbf{K}_1-\mathbf{K}_2} c_{\mathbf{k}-\mathbf{K}_1} \end{cases}. \quad (6.2.23)$$

Per semplicità adesso chiamiamo

$$\begin{aligned} \mathbf{q} &= \mathbf{k} - \mathbf{K}_1 \\ \mathbf{K} &= \mathbf{K}_2 - \mathbf{K}_1. \end{aligned} \quad (6.2.24)$$

In questo modo le equazioni sono analoge al caso semplice in cui lavoriamo con due onde piane consecutive nella prima zona di Brillouin ⁸. Le due equazioni diventano:

$$\begin{aligned} (\mathcal{E} - \mathcal{E}_{\mathbf{q}}^0) c_{\mathbf{q}} &= U_{\mathbf{K}} c_{\mathbf{q}-\mathbf{K}} \\ (\mathcal{E} - \mathcal{E}_{\mathbf{q}-\mathbf{K}}^0) c_{\mathbf{q}-\mathbf{K}} &= U_{-\mathbf{K}} c_{\mathbf{q}} = U_{\mathbf{K}}^* c_{\mathbf{q}}. \end{aligned} \quad (6.2.25)$$

La degenerazione $\mathcal{E}_{\mathbf{q}}^0 \sim \mathcal{E}_{\mathbf{q}-\mathbf{K}}^0$ ci dice che, dal momento che le onde sono piane:

$$|\mathbf{q}| \approx |\mathbf{q} - \mathbf{K}|. \quad (6.2.26)$$

Questo significa che il punto identificato da \mathbf{q} appartiene al piano che biseca \mathbf{K} .

La degenerazione riguarda quindi la riflessione di Bragg. Nel caso di diffrazione il \mathbf{k} della radiazione uscente differisce dal \mathbf{k} della radiazione entrante per un vettore del reticolo reciproco. Se \mathbf{k} sta sul piano che biseca tale vettore del reticolo reciproco abbiamo la condizione per cui l'onda uscente sia totalmente riflessa.

Tornando al problema delle due equazioni in 6.2.25, per risolverlo consideriamone il determinante:

$$\begin{vmatrix} \mathcal{E} - \mathcal{E}_{\mathbf{q}}^0 & -U_{\mathbf{K}} \\ -U_{\mathbf{K}} & \mathcal{E} - \mathcal{E}_{\mathbf{q}-\mathbf{K}}^0 \end{vmatrix} = 0. \quad (6.2.27)$$

Le soluzioni che otteniamo sono:

$$\mathcal{E} = \frac{1}{2} (\mathcal{E}_{\mathbf{q}}^0 + \mathcal{E}_{\mathbf{q}-\mathbf{K}}^0) \pm \sqrt{\left(\frac{\mathcal{E}_{\mathbf{q}}^0 - \mathcal{E}_{\mathbf{q}-\mathbf{K}}^0}{2} \right)^2 + (U_{\mathbf{K}})^2}. \quad (6.2.28)$$

quindi la degenerazione si modifica come in Figura 6.11, il potenziale cristallino rompe la degenerazione spostandosi di $\pm |U_{\mathbf{K}}|$. Allontanansodi dalla zona di perfetta degenerazione si torna nel caso della sottosezione precedente. Quindi le bande assumono la forma vista in figura 6.9, adesso comprendiamo perchè i livelli sono disegnati "splittati".

Naturalmente il modello di perturbazione al primo ordine non è adatto a descrivere l'intero cristallo, funzionerà per zone molto piccole di quest'ultimo e da una descrizione qualitativa dell'andamento dei livelli.

Tornando al modello perturbativo al primo ordine abbiamo che ogni banda $\mathcal{E}_n(\mathbf{k})$ che ci permette di descrivere gli elettroni nei solidi come un gas perfetto, tale gas invece di avere la funzione di dispersione

$$\mathcal{E} = \frac{\hbar^2 \mathbf{k}^2}{2m}. \quad (6.2.29)$$

Avranno un'altra dispersione descritta qualitativamente dalla curva in Figura 6.9, in generale anche più complicata.

Oltre che al bordo vi possono essere altre degenerazioni per gli elettroni nel cristallo, queste possono essere individuate ragionando sulle simmetrie. Nel cristallo cubico abbiamo, oltre alla simmetria per traslazioni già affrontata, anche tutte le rotazioni di 90° , le riflessioni.

⁸Questa è solo una apparenza perchè i vettori \mathbf{K}_1 e \mathbf{K}_2 possono essere qualunque.

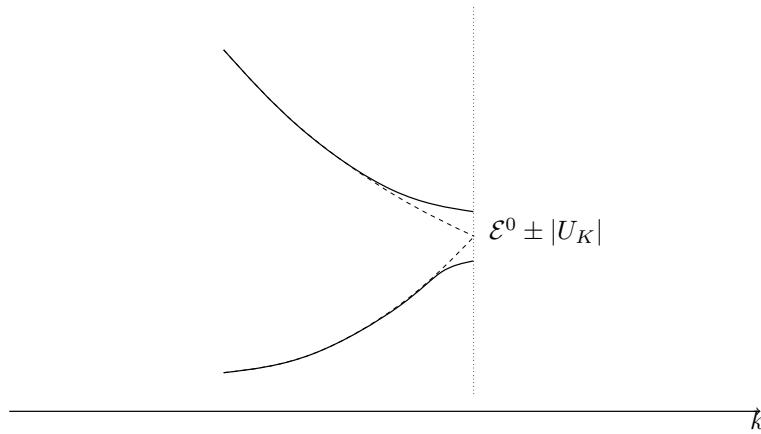


Figura 6.11: Rottura degenerazione dei livelli con il potenziale

6.2.2 Conduzione nei metalli

Materiali isolanti

Possiamo adesso concludere che se il potenziale chimico cade in una zona di "gap" dell'energia il cristallo sarà un isolante. Infatti abbiamo visto che la conducibilità è determinata dalla densità di stati al livello di Fermi, se il livello di fermi (quindi anche μ) si trovano in un gap allora tale densità di stati è nulla, quindi il materiale non conduce. Fisicamente questo significa che le bande al di sotto del potenziale chimico sono tutte piene, quelle

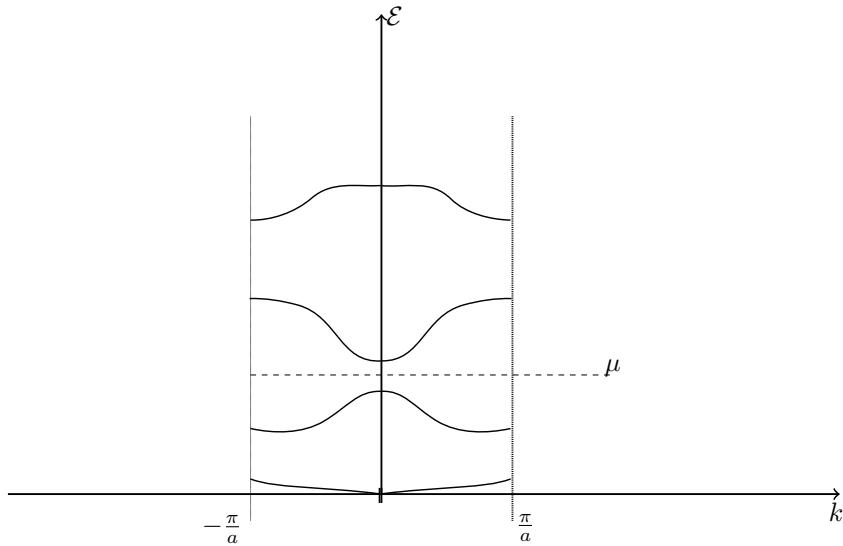


Figura 6.12: Solido isolante e potenziale chimico

al di sopra invece sono tutte vuote. Quindi ne quelle sopra ne quelle sotto possono contribuire alla conduzione degli elettroni.

L'unico modo che ho per far condurre un solido di questo tipo è di applicare un campo sufficientemente forte da permettere agli elettronni di saltare dall'ultima banda a quella sopra (ho rotto la resistenza dielettrica dell'oggetto).

Tale campo elettrico deve consentire agli elettronni di guadagnare una energia dell'ordine del Gap, tale salto è tipicamente dell'ordine dell'eV. Per fare un campo elettrico dobbiamo decidere anche su che scale di lunghezze tale energia verrà fornita, tali scale saranno intuitivamente dell'ordine del passo reticolare $a \sim 10^{-10}$ m. Di conseguenza il campo necessario a mandare in conduzione il metallo sarà dell'ordine di:

$$E_{\text{cond}} \sim \frac{V}{a} \sim 10^{10} \text{ V/m.} \quad (6.2.30)$$

Questi campi sono elevati da generare.

Materiali conduttori

Nei materiali conduttori il livello di fermi taglierà una o più bande. In questo modo applicando anche un piccolo

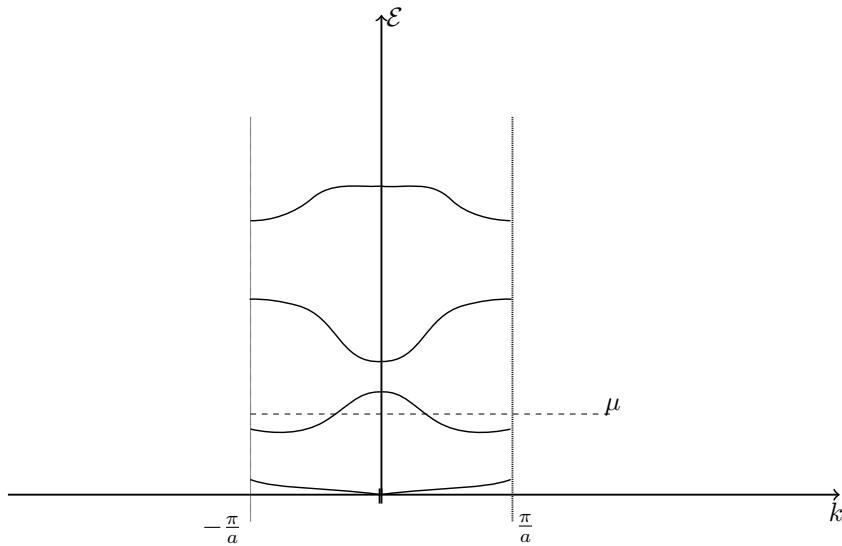


Figura 6.13: Solido conduttore e potenziale chimico

campo elettrico gli elettroni potranno andare in conduzione passando attraverso i livelli di energia limitrofi e ridistribuendosi.

6.2.3 Conducibilità dei materiali del gruppo 1

I materiali del primo gruppo, quindi Na,K,Li, sono tutti metalli. Possiamo spiegare questa cosa ricordando che ogni banda contiene N stati nella prima zona di Brillouin. Gli elementi del gruppo 1 formano tutti un cristallo in cui vi è un atomo per cella unitaria, quindi per la conduzione abbiamo N elettroni liberi.

Tuttavia in ogni banda possono entrare $2N$ elettroni liberi per via della degenerazione di spin, quindi non saremo in grado di occupare una banda intera con soli N elettroni liberi, una banda resterà sicuramente a metà. Questo significa che il potenziale chimico taglierà a metà una banda, rendendo così gli elementi del primo gruppo conduttori.

6.2.4 Velocità media dell'elettrone

Considerando che $\mathcal{E} = \hbar\omega$ si ha che nei punti sul bordo della prima zona di Brillouin tipicamente è vero che:

$$\frac{\partial \omega}{\partial k} = 0. \quad (6.2.31)$$

Questa quantità è strettamente legata alla velocità media dell'elettrone, lo possiamo vedere prendendo le funzioni di Bloch (che sono autostati della Hamiltoniana):

$$H\psi_{n,\mathbf{k}} = E_n(\mathbf{k})\psi_{n,\mathbf{k}}. \quad (6.2.32)$$

Inserendo in tale funzione la forma precisa delle autofunzioni:

$$\psi_{n,\mathbf{k}} = e^{i\mathbf{k}\cdot\mathbf{r}} u_{n,\mathbf{k}}(\mathbf{r}). \quad (6.2.33)$$

Otteniamo che le $u_{n,\mathbf{k}}$ sono autofunzioni di una Hamiltoniana efficace che può essere scritta come:

$$H_{\mathbf{k}} u_{n,\mathbf{k}} = \left[\frac{\hbar^2}{2m} \left(\frac{\nabla}{i} + \mathbf{k} \right)^2 + U_c(\mathbf{r}) \right] u_{n,\mathbf{k}} = \mathcal{E}(\mathbf{k}) u_{n,\mathbf{k}}. \quad (6.2.34)$$

Possiamo fare uno sviluppo attorno ad un estremo della energia delle bande: prendiamo un $\mathcal{E}_n(\mathbf{k} + \mathbf{q})$ dove \mathbf{q} differisce di poco da \mathbf{k} , sviluppando questa energia:

$$\mathcal{E}_n(\mathbf{k} + \mathbf{q}) = \mathcal{E}_n(\mathbf{k}) + \sum_i \frac{\partial \mathcal{E}_n}{\partial k_i} q_i + \frac{1}{2} \sum_{i,j} \frac{\partial^2 \mathcal{E}_n}{\partial k_i \partial k_j} q_i q_j + \dots \quad (6.2.35)$$

Facendo teoria delle perturbazioni sulla Hamiltoniana efficace:

$$H_{\mathbf{k}+\mathbf{q}} = H_{\mathbf{k}} + \frac{\hbar^2}{2m} \mathbf{q} \left(\frac{\nabla}{i} + \mathbf{k} \right) + \frac{\hbar^2}{2m} q^2. \quad (6.2.36)$$

Facendo perturbazioni sul secondo termine dopo l'uguale. La correzione che ci viene da questa teoria delle perturbazioni la andremo a confrontare con lo sviluppo della energia delle bande. Confrontando il primo ordine:

$$\sum_i \frac{\partial \mathcal{E}_n}{\partial k_i} = \sum_i \int d\mathbf{r} u_{n,\mathbf{k}}^* \frac{\hbar^2}{m} \left(\frac{\nabla}{i} + \mathbf{k} \right) q_i u_{n,\mathbf{k}}. \quad (6.2.37)$$

Oppure riscrivendo in maniera più compatta:

$$\frac{\partial \mathcal{E}_n}{\partial \mathbf{k}} = \frac{\hbar^2}{m} \int d\mathbf{r} u_{n,\mathbf{k}}^* \left(\frac{\nabla}{i} + \mathbf{k} \right) u_{n,\mathbf{k}}. \quad (6.2.38)$$

Gli $u_{n,\mathbf{k}}$ possono essere scritti nella forma:

$$u_{n,\mathbf{k}} = \psi_{n,\mathbf{k}} e^{-i\mathbf{k}\cdot\mathbf{r}}. \quad (6.2.39)$$

In questo modo si ottiene:

$$\frac{\partial \mathcal{E}}{\partial \mathbf{k}} = \frac{\hbar^2}{m} \int d\mathbf{r} \psi_{n,\mathbf{k}}^* \frac{\nabla}{i} \psi_{n,\mathbf{k}}. \quad (6.2.40)$$

In tale formula riconosciamo l'operatore velocità:

$$\frac{1}{m} \frac{\hbar}{i} \nabla = \frac{\mathbf{p}}{m}. \quad (6.2.41)$$

La velocità media dell'elettrone nel punto \mathbf{k} per la banda n è:

$$\mathbf{v}_n(\mathbf{k}) = \frac{1}{\hbar} \nabla_{\mathbf{k}} \mathcal{E}_n(\mathbf{k}). \quad (6.2.42)$$

A bordo zona di Brillouin la banda tende ad essere piatta significa che la velocità media in tali punti tende a 0.

$$\langle v \rangle_{\text{bordo}} = 0. \quad (6.2.43)$$

Questo significa, a livello di onde, che sono stazionarie. Questo torna perché tali onde al bordo sono sovrapposizioni di onde con \mathbf{k} e con $-\mathbf{k}$ (quelle dalla parte opposta). Gli elettroni che arrivano al bordo vengono diffusi elasticamente dalla presenza del reticolo, le funzioni d'onda di tali elettroni si sovrappongono e formano "onde stazionarie".

6.3 Lezione 18

30-03-2020

6.3.1 Semimetalli e Semiconduttori

Nella scorsa lezione abbiamo accennato al fatto che il Gap tra i livelli è dell'ordine di grandezza dell'eV per i materiali isolanti. Esistono alcuni materiali per i quali questo Gap è molto più piccolo (meV), addirittura tale Gap si può anche azzerare. I materiali per i quali tali Gap sono piccoli o addirittura nulli si dicono semimetalli. I semiconduttori invece sono tipicamente isolanti, questi hanno la caratteristica di contenere delle impurezze che sono in grado di spostare la posizione del potenziale chimico in alto o in basso nel plot delle bande. È possibile che tale potenziale si sposti a tal punto da far sì che la banda più vicina sia distante meno di kT .

In questo modo le proprietà di conducibilità del materiale diventano fortemente dipendenti dalla temperatura, questo ha permesso lo sviluppo dei primi transistori.

6.3.2 Massa efficace dell'elettrone

Abbiamo visto che la velocità media può essere ottenuta confrontando lo sviluppo al primo ordine della dispersione con la teoria delle perturbazioni al primo ordine.

Facendo il confronto al secondo ordine avremmo ottenuto che la derivata seconda è invece legata alla curvatura delle bande e ad un qualche concetto di massa.

Infatti se sviluppiamo attorno alla conca della banda energetica come in Figura 6.14.

$$\frac{\partial^2 \mathcal{E}}{\partial k^2} \propto \frac{1}{m_{\text{eff}}}. \quad (6.3.1)$$

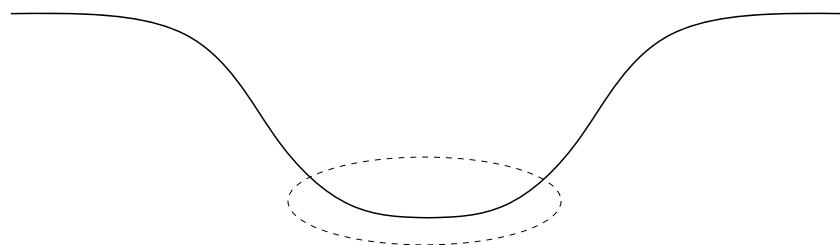


Figura 6.14: Conca della banda energetica

Questo perché nel caso di elettrone la dispersione sarebbe stata $\hbar^2 k^2 / 2m$, quindi in un intorno del punto in cui la dispersione è circa parabolica può essere approssimato come

$$\mathcal{E} \approx \frac{\hbar^2 k^2}{2m_{\text{eff}}}. \quad (6.3.2)$$

Poter trattare le bande come parabole è molto utile perché ci consente di trattare gli elettroni come se fossero liberi semplicemente correggendo la massa con un fattore dato dalla curvatura della massa nell'intorno del \mathbf{k} . Il valore della massa efficace dell'elettrone dipende dal tipo di metallo, tipicamente nei semiconduttori la massa efficace è più piccola della massa elettronica.

La massa efficace dipende anche dalla banda che stiamo considerando: salendo in alto con le bande avremo curve con concavità sempre più rigide.

Lo sviluppo perturbativo funzionerà bene per elettroni nelle bande di energia più alte, ovvero gli elettroni che sono già praticamente quasi liberi.

6.3.3 Conduzione elettronica nel dettaglio: oscillazioni di Bloch.

Nel caso in cui vi è un campo elettrico applicato ci aspettiamo che la distribuzione in impulso degli elettroni all'interno della banda di conduzione si modifichi. In assenza di campo elettrico applicato gli elettroni si trovano al di sotto del potenziale chimico μ come in figura 6.15.

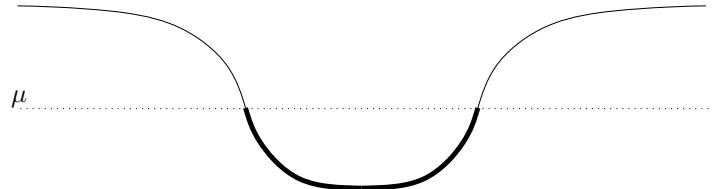


Figura 6.15: Banda semi-occupata nel caso di materiale conduttore

Applicando il campo ci si aspetta invece una situazione del tipo:

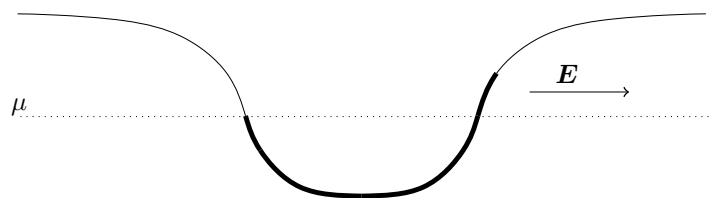


Figura 6.16: Spostamento degli elettroni con campo elettrico applicato

Potrebbe succedere anche che la distribuzione di elettroni diventa talmente sbilanciata che gli elettroni raggiungono il bordo della prima zona di Brillouin.

In assenza di collisioni ogni singolo elettrone verrebbe costantemente accelerato dal campo elettrico. Quando questo arriva a bordo zona di Brillouin abbiamo visto che l'elettrone si ferma. Ricordando che i due bordi della zona di Brillouin sono collegati si ha che l'elettrone sbuca dalla parte opposta.

Nella parte negativa del grafico in funzione di \mathbf{k} abbiamo che la velocità media è negativa, questo significa che gli elettroni oscilleranno avanti e indietro. Queste sono le oscillazioni di Bloch.

Fisicamente l'elettrone viene accelerato dal campo elettrico fino a che non raggiunge un vettore d'onda sufficiente a fare riflessione di Bragg. Fatta la riflessione il campo elettrico lentamente lo frena di nuovo fino a che non urta nel reticolo e ritorna indietro ciclicamente.

Super reticolo

Normalmente non si riesce a creare campi elettrici così intensi da osservare le oscillazioni di Bloch: il tempo collisionale non permette agli elettroni di accelerare fino a raggiungere il bordo della zona di Brillouin. Per poterle osservare sono stati costruiti dei cristalli artificiali aventi passo reticolare d molto grande: $d \gg a$. In questo modo il reticolo reciproco diventa molto piccolo.

Per far questo si prendono due cristalli di composizione diversa e si alterna la cella unitaria dell'uno con quella dell'altro. Un oggetto così costruito si chiama Super reticolo.

6.3.4 Soluzione per i nuclei del reticolo

Abbiamo visto che l'Hamiltoniana che descrive il moto dei nuclei è della forma:

$$H = \sum_J \frac{P_J^2}{2M_J} + \underbrace{\sum_{JJ'} \frac{1}{2} \frac{Z_J Z_{J'} e^2}{|\mathbf{R}_J - \mathbf{R}_{J'}|}}_U + E_e(\mathbf{R}_1, \dots, \mathbf{R}_N). \quad (6.3.3)$$

Possiamo sviluppare il potenziale U attorno alle posizioni di equilibrio ordinate dei nuclei all'interno del reticolo $\mathbf{R}_{0,J}$ con uno spostamento \mathbf{u}_J .

Visto che le sviluppiamo attorno alle posizioni di equilibrio è naturale che lo sviluppo al primo ordine sarà nullo, sarà necessario andare almeno al secondo ordine: approssimazione armonica.

Risolviamo quindi per gli spostamenti rispetto alla posizione di equilibrio \mathbf{u} . Supponendo che sia possibile avere più di un atomo nella cella unitaria chiamiamo u_K lo spostamento dell'atomo K -esimo in tale cella l ; l'Hamiltoniana negli spostamenti sarà:

$$\underbrace{\frac{1}{2} M_K \left(\frac{d\mathbf{u}_{K,l}}{dt} \right)^2}_{v^2} + \sum_{K',l'} \mathbf{u}_{K,l} \phi(K, l, K', l') \mathbf{u}_{K',l'}. \quad (6.3.4)$$

Dove ϕ sono le costanti di forza delle interazioni tra tutti gli atomi: $\phi(K, l, K', l')$ è la costante di forza tra l'interazione dell'atomo K nella cella l e l'atomo K' nella cella l' .

Il lavoro da fare è quindi calcolare tale matrice ϕ per risolvere negli spostamenti \mathbf{u} degli atomi rispetto alla posizione di equilibrio.

Il potenziale del cristallo non è unicamente Coloumbiano ma ha anche un contributo dato dagli elettroni: se spostiamo un atomo questi si riarrangiano modificando il potenziale. Nella matrice delle costanti di forza saranno più rilevanti i termini che derivano da atomi limitrofi rispetto ai termini che derivano da atomi lontani. Possiamo allora cercare delle proprietà generali dovute alla simmetria del cristallo. Dalla simmetria traslazionale possiamo dire che le soluzioni $u_{K,l}$ dovranno soddisfare il teorema di Bloch: il nostro potenziale resta periodico con la periodicità del cristallo:

$$\mathbf{u}_{K,l} = \underbrace{\mathbf{u}_{K,0}}_{\text{cost}} e^{i\mathbf{q} \cdot \mathbf{R}_l - i\omega t}. \quad (6.3.5)$$

Dove \mathbf{R}_l è la posizione di equilibrio di quell'atomo in quella cella. La funzione \mathbf{u}_K in questo caso è una funzione costante, stiamo infatti parlando di spostamento di atomi rispetto alla posizione di equilibrio, quindi le \mathbf{u}_K non sono funzioni che dipendono dalla coordinata \mathbf{r} ma sono degli oggetti che esistono solo nelle posizioni dove ci sono gli atomi.

Questa cosa implica anche che le soluzioni saranno onde periodiche con lunghezza d'onda minima dettata dal passo reticolare: essendo definita nella posizione degli atomi questo problema è del tutto analogo a quello delle masse legate tra loro da molle. Le soluzioni avente lunghezze d'onda più piccole del passo reticolare non avranno allora senso.

Le soluzioni che otterremo per i fononi non sono infinite, ne avremo un numero ben preciso tale che il numero

totale di stati possibili sia il numero di modi normali di un sistema composto da N atomi.

In 3 dimensioni ad esempio con N atomi avremo $3N$ modi normali, questo ci dice anche che se in ogni banda avevamo N stati allora avremo solo 3 bande, tutte quelle che possiamo creare ad energia più alta non hanno senso visto che corrispondono ad un moto degli atomi esattamente identico a quello con lunghezze d'onda maggiori. Prendendo la soluzione in 6.3.5 possiamo sostituirla nella equazione del moto:

$$m\dot{\mathbf{v}} = -\frac{\partial U}{\partial r}. \quad (6.3.6)$$

e troviamo delle soluzioni del tipo

$$M_K \omega^2 u_{K,0} = \sum_{K',l'} \phi(K, m, K', 0) e^{-i\mathbf{q} \cdot \mathbf{R}_m} \mathbf{u}_{K,0}. \quad (6.3.7)$$

Possiamo introdurre la trasformata di Fourier della ϕ : la matrice dinamica:

$$D_{K,K'}(\mathbf{q}) = \sum_m \phi(mK, 0K') (M_K M_{K'})^{-1/2} \exp(-i\mathbf{q} \cdot \mathbf{R}_m). \quad (6.3.8)$$

In questo modo l'equazione del moto diventa la seguente:

$$\left[\sum_K D_{K,K'}(\mathbf{q}) - \omega^2 \delta_{K,K'} \right] \mathbf{u}_{K,0} = 0. \quad (6.3.9)$$

Imponiamo adesso che il determinante del sistema sia nullo in modo da non avere soluzioni triviali:

$$\det |D_{K,K'}(\mathbf{q}) - \omega^2 \delta_{K,K'}| = 0. \quad (6.3.10)$$

Da questa possiamo ricavare le $\omega(\mathbf{q})$: la dipendenza della frequenza delle vibrazioni dal vettore d'onda.

6.3.5 Frequenza di vibrazione di un cristallo unidimensionale

Per poter risolvere il caso tridimensionale è necessario conoscere le costanti di forza, per semplicità trattiamo il caso unidimensionale.

Catena monoatomica di passo a

Consideriamo una catena monoatomica di passo a contenente un solo atomo per cella, se consideriamo soltanto l'interazione di un atomo con i vicini l'equazione del moto per l'atomo p -esimo della catena sarà:

$$m\ddot{u}_p = c(u_{p+1} - u_p + u_{p-1} - u_p). \quad (6.3.11)$$

Dove c è la costante di forza presente nella equazione. Cerchiamo una soluzione del tipo onda piana:

$$u_p = u_0 e^{i(q(pa) - \omega t)}. \quad (6.3.12)$$

Inserendo nella equazione del moto abbiamo :

$$-\omega^2 mu_p = c [e^{iqp} + e^{-iqp} - 2] u_p. \quad (6.3.13)$$

Per non avere soluzioni banali avremo che:

$$-\omega^2 = \frac{c}{m} \{2 \cos(qa) - 2\} \implies \omega = \sqrt{\frac{4c}{m}} \left| \sin\left(\frac{qa}{2}\right) \right|. \quad (6.3.14)$$

La forma di queste soluzioni è:

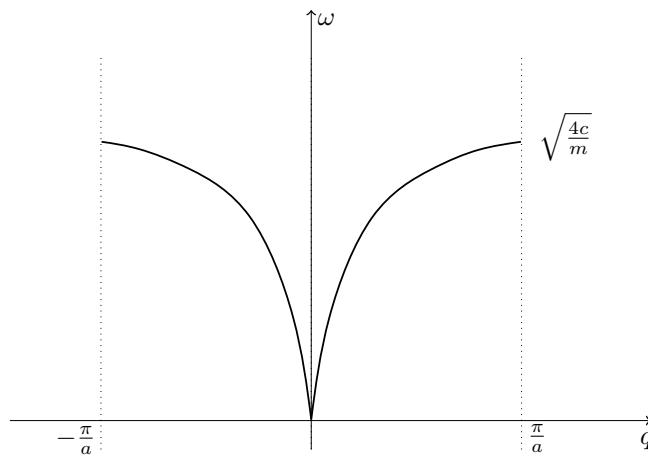


Figura 6.17: Soluzioni per cristallo monoatomico unidimensionale

Notiamo che per piccoli valori di q la soluzione è lineare, otteniamo per tali valori:

$$v_g = \sqrt{\frac{ca^2}{m}}. \quad (6.3.15)$$

L'andamento lineare è un andamento atteso: questo è il campo delle grandi lunghezze d'onda, ovvero quelle in cui l'onda non si accorge della struttura fine del cristallo. Ritroviamo quindi la propagazione delle onde acustiche trattata con un mezzo continuo: onde elastiche con dispersione lineare.

Se prendiamo invece q dell'ordine del passo reticolare allora la funzione si piega.

Abbiamo trovato quindi dei modi normali di oscillazione, se volessimo associare delle quasi particelle a questi modi allora saremmo davanti a quelli che oggi chiamiamo fononi. I fononi che propagano a piccoli q sono detti *fononi acustici*.

Notiamo che abbiamo N particelle in una dimensione ed abbiamo trovato N modi normali come atteso (questi corrispondono ad una singola banda), nel caso 3-dimensionale avremo trovato un valore atteso di $3N$ modi normali, quindi ci aspettiamo di avere 3 bande.

Ricordiamo che ci aspettiamo $3N$ modi normali per via delle possibili polarizzazioni di oscillazione in un solido. Visto che la polarizzazione longitudinale ha una energia in genere maggiore di quelle trasverse possiamo aspettarci un andamento del tipo:

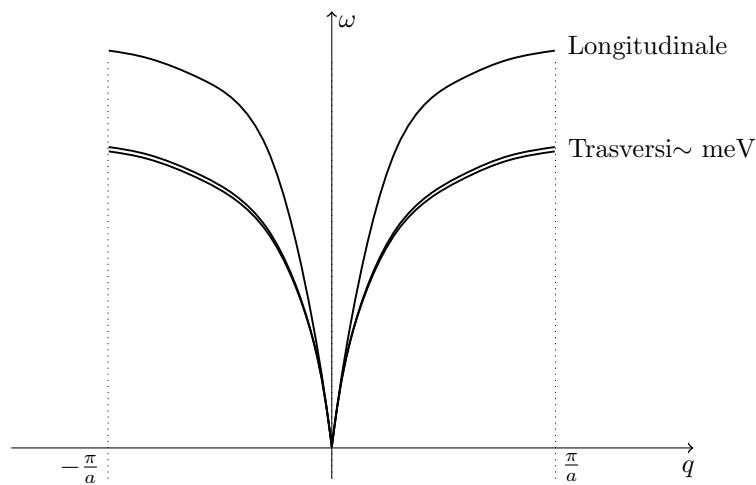


Figura 6.18: Modi longitudinali e trasversali in un solido tridimensionale monoatomico

In tre dimensioni non è detto che le onde trasverse siano esattamente isoenergetiche in tutte le direzioni dello spazio \mathbf{k} , dipenderà dalle simmetrie del cristallo.

Grazie a queste soluzioni possiamo capire anche il funzionamento del modello di Debye, il motivo per cui funziona a basse temperature è che per bassi q la legge di dispersione delle vibrazioni è correttamente lineare mentre

per le energie più alte si distorce. La distorsione della curva fa sì che il modello di Debye non possa essere utilizzato ad alte energie.

Possiamo adesso capire anche perché vi è una frequenza massima di oscillazione che ricavammo, questa è dovuta al fatto che abbiamo un $k_{max} = \pi/a$.

Le oscillazioni hanno una energia tipica dell'ordine del millesimo di eV, questo è conforme con l'approssimazione che abbiamo fatto all'inizio: poter separare il moto dei nuclei dal moto degli elettroni, se avessimo trovato lo stesso ordine delle energie allora sarebbe caduta la approssimazione adiabatica.

Catena biatomica di passo a

Possiamo assumere il cristallo unidimensionale della forma:

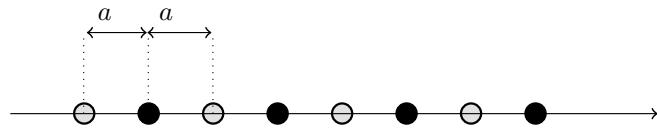


Figura 6.19: Cristallo biatomico unidimensionale

Questa volta il passo reticolare sarà $d = 2a$. Supponiamo che i due atomi differiscano in massa. Scriviamo l'equazione del moto per gli atomi pari del reticolo:

$$m_1 \ddot{u}_{2p} = c(u_{2p+1} - u_{2p} + u_{2p-1} - u_{2p}). \quad (6.3.16)$$

Per gli atomi dispari invece:

$$m_2 \ddot{u}_{2p+1} = c(u_{2p+2} - u_{2p+1} + u_{2p} - u_{2p+1}). \quad (6.3.17)$$

Cerchiamo analogamente a prima soluzioni del tipo:

$$\begin{aligned} u_{2p} &= u_1 e^{i(2qap-\omega t)} \\ u_{2p+1} &= u_2 e^{i(qa(2p+1)-\omega t)}. \end{aligned} \quad (6.3.18)$$

Sostituendo si ha:

$$\begin{cases} -\omega^2 u_1 m_1 = c [u_2 (e^{iaq} + e^{-iaq}) - 2u_1] \\ -\omega^2 u_2 m_2 = c [u_1 (e^{iaq} + e^{-iaq}) - 2u_2] \end{cases}. \quad (6.3.19)$$

Facendo il determinante si ha:

$$\begin{vmatrix} \frac{2c}{m_1} - \omega^2 & -\frac{2c}{m_1} \cos(aq) \\ -\frac{2c}{m_2} \cos(aq) & \frac{2c}{m_2} - \omega^2 \end{vmatrix} = 0. \quad (6.3.20)$$

Le soluzioni di tale sistema sono

$$\omega^2 = c \left\{ \left(\frac{1}{m_1} + \frac{1}{m_2} \right) \pm \sqrt{\left(\frac{1}{m_1} + \frac{1}{m_2} \right)^2 - \frac{4 \sin^2(aq)}{m_1 m_2}} \right\}. \quad (6.3.21)$$

La cosa importante da ricordare è la forma di queste soluzioni:

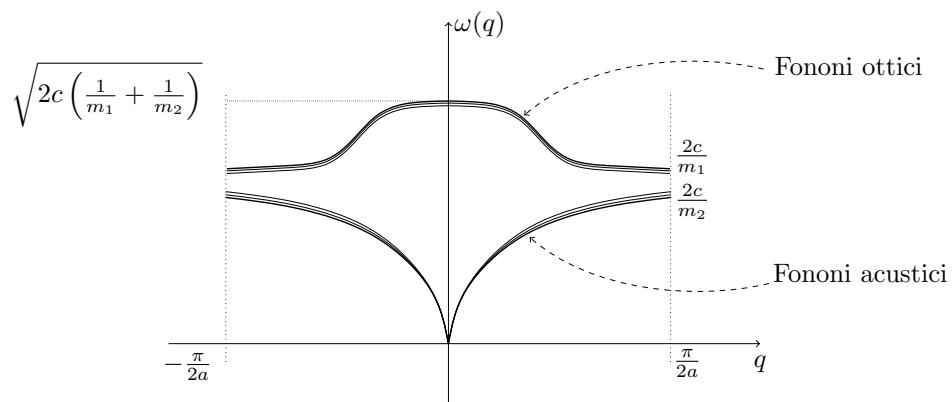


Figura 6.20: Soluzioni per le vibrazioni nel caso biatomico

Il disegno contiene 3 bande sovrapposte per ciascuno dei due livelli di energia, questo perché si riferisce al caso 3D. La banda superiore è più piatta di quella inferiore, tale banda è quella dei *fononi ottici*. Per capire il senso dei fononi ottici immaginiamo di incidere sul nostro materiale con della radiazione elettromagnetica, tale radiazione avrebbe una legge di dispersione lineare che si collocherebbe nella figura in questo modo:

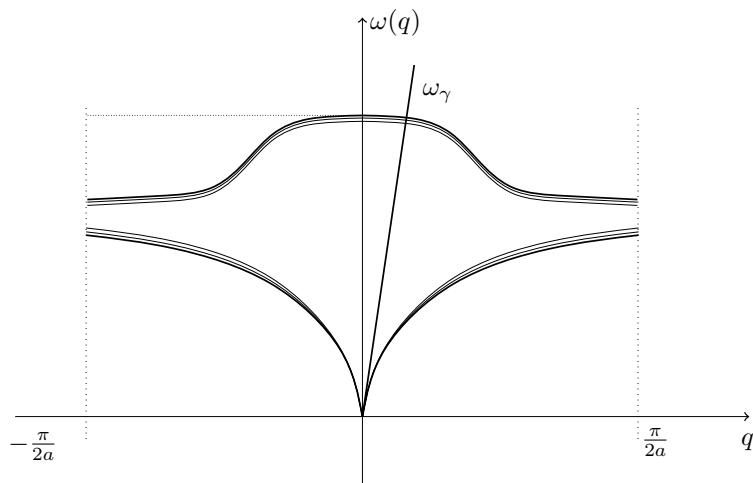


Figura 6.21: Radiazione elettromagnetica su atomi di cristallo biatomico

Sicuramente la curva della legge di dispersione per la radiazione elettromagnetica non interseca mai quella per i fononi acustici: la velocità del suono è sempre inferiore a quella della luce, intersecherà solo quella dei fononi ottici. Quindi escludendo la presenza di fononi ottici l'assorbimento diretto dei fotoni non rispetterebbe la conservazione dell'impulso, mentre sappiamo che il nostro cristallo può assorbire i fotoni.

I fononi devono essere eccitabili dalla radiazione elettromagnetica, dovranno quindi corrispondere ad un qualche dipolo. Possiamo allora immaginare queste oscillazioni nel seguente modo:



Figura 6.22: Oscillazioni degli atomi nel cristallo biatomico

Dal caso biatomico al caso monoatomico

Nel caso in cui $m_1 = m_2$ si ha che le curve di dispersione assumono la seguente forma:

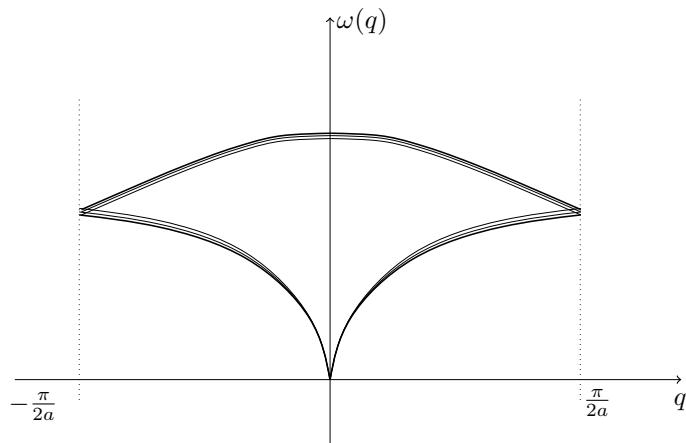


Figura 6.23: Dispersione di solido biatomico con masse uguali

Soltanto che, con le masse uguali, il problema diventa esattamente lo stesso del caso monoatomico. All'apparenza la forma della dispersione sembra differente da quella ottenuta sopra, tuttavia ragionando in questo modo stiamo omettendo di considerare una cosa importante: il passo reticolare.

Se vogliamo tornare al caso monoatomico infatti dobbiamo aumentare le dimensioni del reticolo reciproco, in questo modo la piega del secondo livello (del caso biatomico) si "spiega" lasciandoci con un singolo livello come atteso.

Anche per i fononi ottici abbiamo energie delle bande longitudinali maggiori di quelle delle bande trasverse (non è stato esplicitato nelle figure per non incasinare i disegni), la cosa interessante è che questo comporta energie in corrispondenza di $q = 0$ diverse per le due oscillazioni: $\omega_L(0) \neq \omega_T(0)$.

Tuttavia a $q = 0$ diventa impossibile distinguere tra onde longitudinali ed onde trasversali, in questo regime non si ha più nemmeno propagazione⁹.

Il motivo per questa situazione viene dal fatto che il fonone ottico longitudinale si porta dietro un campo elettrico macroscopico, il risultato della differenza di energia è dovuto a questa differenza di energia.

Questo risultato a $q = 0$ è leggermente "finto": il problema si elude quando consideriamo la velocità di propagazione del campo elettromagnetico.

6.3.6 Misurare i fononi

Misura della propagazione lineare dei fononi acustici

Per misurare i fononi possiamo utilizzare un cristallo piezoelettrico¹⁰ montato sul cristallo del quale vogliamo misurare i fononi. Facciamo propagare l'impulso delle vibrazioni nel cristallo finito, una volta raggiunto il fondo del cristallo le vibrazioni si rifletteranno tornando indietro. In questo modo possiamo misurare la velocità di propagazione del fonone nel cristallo.

Questa tecnica ci permette di misurare la parte di propagazione lineare dei fononi acustici.

Misura della interazione con la radiazione dei fononi: scattering Raman

Mandando fotoni con un certo ω, k questi usciranno scatterati dal cristallo, questo tipo di scattering è inelastico, l'energia viene trasmessa al fonone del cristallo.

Andando a vedere come è distribuita l'energia della particella uscente possiamo dedurre qual'è la ω' ed il k' del fonone.

Per evitare interazioni con elementi carichi all'interno del solido è comodo utilizzare anziché radiazione EM dei fasci di neutroni.

⁹Notiamo che invece per i fononi acustici tutte le curve vanno nell'origine come ci si aspetta.

¹⁰Un cristallo non centro-simmetrico per il quale l'applicazione di un campo elettrico corrisponde alla creazione di una vibrazione o viceversa.

Capitolo 7

Liquidi

7.1 Lezione 19: Dagli appunti di Sara

01-04-2020

7.1.1 Scattering elastico

Possiamo considerare lo scattering elastico come l'interazione di una sonda radiativa con la materia senza scambio di energia¹. Fissiamo le idee con la seguente Figura:

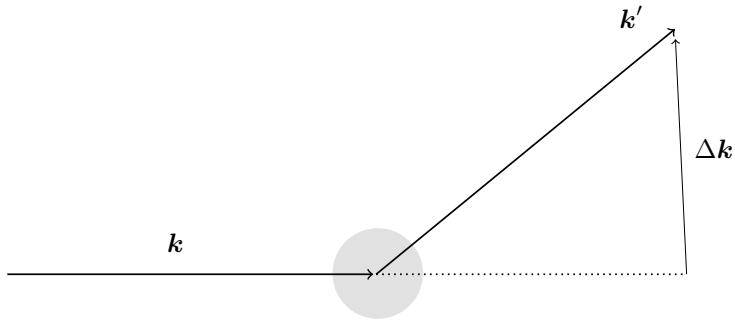


Figura 7.1: Scattering elastico di un'onda elettromagnetica con un blocco di materia

Dal valore di $\Delta\mathbf{k}$ possiamo derivare molte proprietà del materiale disegnato come una sfera opaca in Figura 7.1. Abbiamo parlato di sonda radiativa, quindi di radiazione elettromagnetica. Per questo tipo di sonda abbiamo la relazione:

$$E_\gamma = E_{\text{sonda}}[\text{eV}] \sim \frac{1240}{\lambda[\text{nm}]} \quad (7.1.1)$$

Vediamo quali tipi di onde potrebbero esserci utili per studiare la struttura del nostro blocco di materiale (in particolare quali sono adatte a fare scattering elastico):

Microonde? No. Le microonde hanno energie molto basse, le loro frequenze sono risonanti con le vibrazioni reticolari corrispondenti ai fononi a bassa energia. La radiazione sonda viene assorbita dal materiale sotto forma di assorbimento infrarosso.

Visibile? No. Abbiamo energie dell'ordine dell'eV, queste energie sono solitamente risonanti con i salti tra i livelli elettronici. Gli elettroni possono assorbire questa radiazione e come conseguenza il materiale si potrebbe anche ionizzare.

Raggi X? Sì. Questa radiazione ha energie superiori ai KeV con una lunghezza d'onda dello stesso ordine di grandezza della spaziatura tra gli atomi (1-10 Å). Nella vasta regione dei raggi X si può avere ionizzazione degli atomi, scattering fotone-elettrone (Compton) ed in una regione intermedia di questa radiazione anche scattering elastico (Thompson e Rayleigh). Questa ultima prevale in genere sulle altre due, questo rende la radiazione ai raggi X decente per questa analisi.

Tuttavia questa sonda può sempre interagire con la materia carica, quindi oltre a sondare la posizione degli atomi si rileva anche la nube elettronica che li circonda, questo può essere un effetto negativo o positivo a seconda del motivo dello studio.

¹Ovviamente il momento della sonda può invece cambiare

Neutroni? Si. Non risentendo della interazione elettromagnetica i neutroni possono fare scattering elastico direttamente con i nuclei permettendo di vedere molto bene la struttura del materiale sondato. Il problema dell'utilizzo di neutroni è la difficoltà nel produrre e gestire fasci di queste particelle.

Elettroni? No. Gli elettroni presentano sia le difficoltà dei Raggi X (poiché interagiscono) sia quelle dei neutroni (è difficile produrre fasci), sono quindi sfavorite per questo scopo.

7.1.2 Fattore di struttura statistica.

Andiamo nel dettaglio della analisi incidendo con un'onda su un materiale ed inserendo un rilevatore dietro a quest'ultimo:

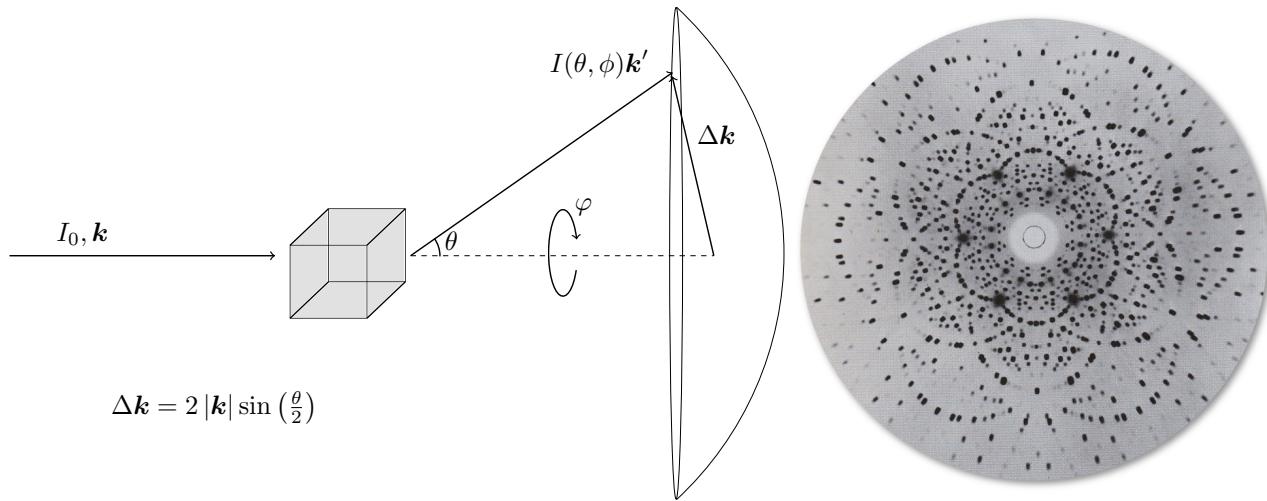


Figura 7.2: Scattering con rilevatore, a destra un pattern di rifrazione frutto di interferenza con le onde scatterate da centri scatteranti diversi.

La risoluzione di questo tipo di tecniche dipende dal limite di diffrazione, quindi dal λ della sonda. Tale λ dovrà essere dello stesso ordine della distanza interatomica per poter vedere qualcosa.

Abbiamo un campo EM incidente la cui intensità è proporzionale al modulo quadro dell'ampiezza:

$$E_i = \phi_{i,0}(\mathbf{r}) \sim e^{i\mathbf{k}\mathbf{r}} \implies I_0 \sim |\phi_{i,0}|^2. \quad (7.1.2)$$

Gli atomi investiti da tale radiazione elettromagnetica si comportano come dipoli oscillanti (considerando il nucleo pesante e fermo), quindi riemettono in tutte le direzioni ² con gli stessi ω e λ .

Visto che i dipoli sono investiti con fasi differenti possiamo scrivere il campo emesso in prima approssimazione come:

$$\begin{aligned} \phi(r) &\sim \sum_i \underbrace{\phi_0}_{\text{fase iniziale}} \underbrace{\frac{1}{|\mathbf{r} - \mathbf{r}_i|} \exp(i\mathbf{k}(\mathbf{r} - \mathbf{r}_i))}_{\substack{\text{Campi} \\ \text{di particella} \\ i\text{-esima}}} \sim \\ &\sim \exp(i\mathbf{k}'\mathbf{r}') \sum_i \exp(i(\mathbf{k} - \mathbf{k}')\mathbf{r}_i). \end{aligned} \quad (7.1.3)$$

Facendo quindi il modulo quadro di questa espressione abbiamo l'intensità di scattering ³:

$$I \sim I_0 \left\langle \left| \sum_i \exp[-i\mathbf{q}(\mathbf{r}_i - \mathbf{r}_j)] \right|^2 \right\rangle. \quad (7.1.4)$$

In quest'ultima è evidente che vi può essere interferenza tra i termini oscillanti all'interno della sommatoria, tale interferenza è quella che ci permette di avere informazioni sulla struttura interna. Normalizzando I sulla intensità I_0 si ha:

$$\frac{I(\Delta\mathbf{k})}{I_0} = \frac{I(\mathbf{k}, \theta, \varphi)}{I_0} = \left\langle \sum_{i,j} \exp(-i\Delta\mathbf{k}(\mathbf{r}_i - \mathbf{r}_j)) \right\rangle. \quad (7.1.5)$$

²In realtà le direzioni di emissione sono limitate per la radiazione di dipolo come ben sappiamo, tuttavia se ci restringiamo all'osservazione di una piccola zona possiamo assumere emissione uniforme

³Ogni media tra parentesi $\langle \rangle$ è da intendersi come media statistica

Dove abbiamo riscritto il modulo quadro tramite una doppia sommatoria.

Nel caso di scattering in avanti ($\Delta\mathbf{k} = 0$) possiamo dire che $I/I_0 = N^2$. Questo termine è sempre presente e non da informazioni sulla struttura interna, di conseguenza viene spesso oscurato (nella analisi matematica si rimuove con una δ):

$$\frac{I(\Delta\mathbf{k})}{I_0} - N^2 \delta_{\mathbf{k},\mathbf{k}'} \quad (7.1.6)$$

Vorremmo trattare il termine con $\Delta\mathbf{k} = 0$ come un termine incoerente, tuttavia questo scala come N^2 mentre i termini incoerenti scalano solitamente come N . Normalizzando il tutto otteniamo un importante parametro nella nostra analisi.

Definizione 1.1: Fattore di struttura statistica

Si definisce Fattore di struttura statistica la quantità:

$$\begin{aligned} S(\mathbf{q}) &= \frac{I(\mathbf{q})}{N} - N \delta_{\mathbf{q},0} = \\ &= \frac{1}{N} \left\langle \sum_{i,j} \exp(-i\mathbf{q}(\mathbf{r}_i - \mathbf{r}_j)) \right\rangle - N \delta_{\mathbf{q},0}. \end{aligned} \quad (7.1.7)$$

In cui $\mathbf{q} = \Delta\mathbf{k}$.

Notiamo che questa quantità gode di alcune proprietà interessanti:

- Se $\mathbf{q} = 0$ allora $S(\mathbf{q}) = 0$ ma $S(\mathbf{q} \rightarrow 0) = \text{cost.}$
- Se $\mathbf{q} \rightarrow \infty$ i termini esponenziali per $i \neq j$ oscillano molto rapidamente mediando a zero, prevalgono quindi i termini in diagonale, per questo $S(\mathbf{q} \rightarrow \infty) = 1$.

Notiamo che se il sistema è composto da atomi di specie diverse ognuna di queste potrebbe avere intensità di scattering differente, quindi la sommatoria per $S(\mathbf{q})$ dovrà essere pesata con i fattori di forma atomici.

7.1.3 Densità ad uno e a due particelle.

Possiamo definire alcune quantità utili per l'analisi del fattore di struttura statistica:

Definizione 1.2: Densità ad una particella

Possiamo definire la densità di probabilità per una particella come:

$$\rho(\mathbf{r}) = \left\langle \sum_i \delta(\mathbf{r}_i - \mathbf{r}) \right\rangle. \quad (7.1.8)$$

Dove questa funzione ha la proprietà:

$$\int \rho(\mathbf{r}) d\mathbf{r} = N. \quad (7.1.9)$$

Notiamo che questa è una quantità molto generale, la si usa in fisica 2 quando si dimostrano i potenziali di Lienard Wiechert (con Pegoraro) e la si applica anche in altre dimostrazioni.

Definizione 1.3: Densità di massa a due particelle

La densità di massa a due particelle è definita come la probabilità che una particella sia in \mathbf{r} ed una in \mathbf{r}' :

$$\begin{aligned}\rho_2(\mathbf{r}, \mathbf{r}') &= \left\langle \sum_{i,j} \delta(\mathbf{r}_i - \mathbf{r}) \delta(\mathbf{r}_j - \mathbf{r}') \right\rangle = \\ &= \left\langle \sum_{i \neq j} \delta(\mathbf{r}_i - \mathbf{r}) \delta(\mathbf{r}_j - \mathbf{r}') \right\rangle + \left\langle \sum_i \delta(\mathbf{r}_i - \mathbf{r}) \delta(\mathbf{r}_i - \mathbf{r}') \right\rangle = \\ &= \bar{\rho}(\mathbf{r}, \mathbf{r}') + \left\langle \sum_i \delta(\mathbf{r}_i - \mathbf{r}) \delta(\mathbf{r}_i - \mathbf{r}') \right\rangle.\end{aligned}\quad (7.1.10)$$

Notiamo quindi che vi è una duplice definizione, una che tiene conto della probabilità di trovare le due particelle nello stesso punto: ρ_2 ed una che invece rimuove questo termine poco fisico: $\bar{\rho}_2$.

La prima definizione ha una utilità puramente matematica, la seconda invece è accettabile fisicamente in ogni caso. Da notare che, nel limite termodinamico $N \rightarrow \infty$ le due quantità coincidono. Infine abbiamo che:

$$\begin{aligned}\int \rho_2(\mathbf{r}, \mathbf{r}') d\mathbf{r} d\mathbf{r}' &= N^2 \\ \int \bar{\rho}_2(\mathbf{r}, \mathbf{r}') d\mathbf{r} d\mathbf{r}' &= N^2 - N.\end{aligned}\quad (7.1.11)$$

7.1.4 Fattore di struttura statistica come trasformata di Fourier della densità a due particelle.

Trasformata della densità ad una particella.

Effettuiamo prima questa trasformata:

$$\begin{aligned}FT(\rho(\mathbf{r})) &= \int e^{i\mathbf{k}\mathbf{r}} \rho(\mathbf{r}) d\mathbf{r} = \\ &= \left\langle \sum_i e^{i\mathbf{k}\mathbf{r}} \delta(\mathbf{r}_i - \mathbf{r}) d\mathbf{r} \right\rangle = \\ &= \left\langle \sum_i e^{i\mathbf{k}\mathbf{r}_i} \right\rangle.\end{aligned}\quad (7.1.12)$$

Otteniamo una sommatoria su onde con fasi differenti.

Trasformata della densità a due particelle.

Vogliamo calcolare la densità a due particelle che distano da una origine rispettivamente \mathbf{r}_1 e \mathbf{r}_2 . Per effettuare il calcolo facciamo il seguente cambio di variabili:

$$\mathbf{r} = \mathbf{r}_1 - \mathbf{r}_2 \quad \mathbf{R} = \frac{\mathbf{r}_1 + \mathbf{r}_2}{2}. \quad (7.1.13)$$

In questo modo abbiamo che:

$$\begin{aligned}\rho(\mathbf{r}_1, \mathbf{r}_2) &= \left\langle \sum_{i,j} \delta(\mathbf{r}_i - \mathbf{r}_1) \delta(\mathbf{r}_j - \mathbf{r}_2) \right\rangle = \\ &= \left\langle \sum_{i,j} \delta\left(\mathbf{r}_i - \left(\mathbf{R} + \frac{\mathbf{r}}{2}\right)\right) \delta\left(\mathbf{r}_j - \left(\mathbf{R} - \frac{\mathbf{r}}{2}\right)\right) \right\rangle.\end{aligned}\quad (7.1.14)$$

Gli argomenti delle due δ si annullano quando

$$\begin{aligned}\mathbf{r}_i &= \mathbf{R} + \frac{\mathbf{r}}{2} \\ \mathbf{r}_j &= \mathbf{R} - \frac{\mathbf{r}}{2}.\end{aligned}\quad (7.1.15)$$

Sommando e sottraendo queste due equazioni possiamo riscrivere in maniera equivalente l'equazione per $\rho(\mathbf{r}_1, \mathbf{r}_2)$:

$$\begin{aligned}\rho(\mathbf{r}_1, \mathbf{r}_2) &= \rho(\mathbf{r}, \mathbf{R}) = \\ &= \left\langle \sum_{i,j} \delta(\mathbf{r} - (\mathbf{r}_i - \mathbf{r}_j)) \delta \left(\mathbf{R} - \frac{(\mathbf{r}_i + \mathbf{r}_j)}{2} \right) \right\rangle.\end{aligned}\quad (7.1.16)$$

Adesso facciamo una trasformata di Fourier rispetto ad \mathbf{R} e \mathbf{r} :

$$\begin{aligned}FT(\rho_2(\mathbf{r}_1, \mathbf{r}_2)) &= \left\langle \sum_{i,j} \int \delta(\mathbf{r} - (\mathbf{r}_i - \mathbf{r}_j)) e^{-i\mathbf{q}\cdot\mathbf{r}} d\mathbf{r} \int \delta \left(\mathbf{R} - \frac{(\mathbf{r}_i + \mathbf{r}_j)}{2} \right) e^{-i\mathbf{Q}\cdot\mathbf{R}} d\mathbf{R} \right\rangle = \\ &= \left\langle \sum_{i,j} \underbrace{e^{-i\mathbf{q}(\mathbf{r}_i - \mathbf{r}_j)}}_{\sim S(\mathbf{q})} \underbrace{e^{-i\mathbf{Q}(\mathbf{r}_i + \mathbf{r}_j)/2}}_{\sim FT(\rho(\mathbf{r}))} \right\rangle = \\ &= \hat{S}(\mathbf{q}, \mathbf{Q}).\end{aligned}\quad (7.1.17)$$

Abbiamo quindi una importante relazione esatta che lega la densità a due al fattore di struttura statistica

Fatto 1.1: Fattore di struttura statistica e densità a due legati da FT

Il fattore di struttura statistica può essere espresso come:

$$\begin{aligned}S(\mathbf{q}) &= \frac{\hat{S}(\mathbf{q}, \mathbf{Q} = 0)}{N} - N\delta_{\mathbf{q}, \mathbf{Q}=0} = \\ &= \frac{1}{N} \int \int d\mathbf{r}_1 d\mathbf{r}_2 e^{-i\mathbf{q}(\mathbf{r}_1 - \mathbf{r}_2)} \rho_2(\mathbf{r}_1, \mathbf{r}_2) - N\delta_{\mathbf{q}, 0} = \\ &= \frac{1}{N} \int \int d\mathbf{r} d\mathbf{R} e^{-i\mathbf{q}\cdot\mathbf{r}} \rho_2 \left(\mathbf{R} + \frac{\mathbf{r}}{2}, \mathbf{R} - \frac{\mathbf{r}}{2} \right) - N\delta_{\mathbf{q}, 0}.\end{aligned}\quad (7.1.18)$$

7.1.5 Fattore di struttura statistica per i liquidi

Nel caso di un liquido uniforme ed isotropo abbiamo che

$$\rho(\mathbf{r}) = \rho = \frac{N}{V}. \quad (7.1.19)$$

Di conseguenza si ha che ρ_2 dipenderà soltanto dalla distanza $r = |\mathbf{r}_1 - \mathbf{r}_2|$ e potrà essere scritto come:

$$\rho_2(\mathbf{r}_1, \mathbf{r}_2) = \rho^2 [g(r) + V\delta(r)]. \quad (7.1.20)$$

Dove la $g(r)$ è detta funzione di correlazione di coppia e tiene di conto del contributo a ρ_2 di particelle distinte mentre $V\delta(r)$ tiene di conto del contributo "self".

Notiamo anche che la funzione di correlazione di coppia è la funzione che ci permette di calcolare anche il numero di particelle nella shell sferica a distanza r da una particella data:

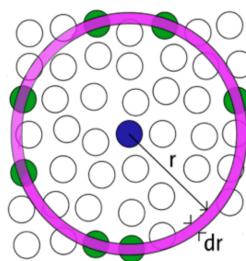


Figura 7.3: Numero di particelle nella shell di raggio r .

$$dN = \rho 4\pi r^2 g(r) dr. \quad (7.1.21)$$

Per questi sistemi possiamo scrivere il fattore di struttura statistica come:

$$\begin{aligned} S(q) &= \frac{\rho}{V} \int [g(r) + V\delta(\mathbf{r})] e^{-i\mathbf{q}\cdot\mathbf{r}} d\mathbf{r} - N\delta_{\mathbf{q},0} = \\ &= \frac{\rho}{V} \int [g(r) + V\delta(\mathbf{r})] e^{-i\mathbf{q}\cdot\mathbf{r}} d\mathbf{r} - \frac{N}{V^2} \int e^{-i\mathbf{q}\cdot\mathbf{r}} d\mathbf{r} = \\ &= 1 + \rho \int_0^\infty [g(r) - 1] \frac{\sin(qr)}{qr} 4\pi r^2 dr. \end{aligned} \quad (7.1.22)$$

Fatto 1.2: Fattore di struttura statistica per i liquidi

$$S(q) - 1 = \rho \int_0^\infty [g(r) - 1] \frac{\sin(qr)}{qr} 4\pi r^2 dr = FT[g(r) - 1]. \quad (7.1.23)$$

Quindi vi è un evidente collegamento tra la trasformata di Fourier della $g(r)$ ed il fattore di struttura statistica.

7.1.6 Fattore di struttura statistica per sistemi amorfi e cristallini

I sistemi amorfi dal punto di vista dello scattering assomigliano molto ai liquidi, soltanto che la forma della $S(q)$ è molto più rumorosa che in questi ultimi.

Questo perché la media termodinamica è più efficiente nei liquidi (essendo le particelle in movimento con $v_{\text{liq}} \gg v_{\text{amorfo}}$).

Nei cristalli invece si ha che la densità può essere espressa come sovrapposizione di funzioni periodiche e localizzate nei siti in cui sono presenti gli atomi \mathbf{R}_I :

$$\rho(\mathbf{r}) = \sum_I f(\mathbf{r} - \mathbf{R}_I). \quad (7.1.24)$$

La densità a due particelle invece è:

$$\bar{\rho}_2(\mathbf{r}_1, \mathbf{r}_2) = \rho(\mathbf{r}_1)\rho(\mathbf{r}_2) - \delta(\mathbf{r}_1 - \mathbf{r}_2)\rho(\mathbf{r}_1). \quad (7.1.25)$$

Contrariamente a quanto si ha per i liquidi la correlazione tra due siti differenti è molto bassa (gli atomi si muovono attorno a posizioni ben precise ma non si spostano molto lontano).

Possiamo esprimere quindi il fattore di struttura statistica come:

$$S(\mathbf{q}) = 1 + \frac{1}{N} \int \rho(\mathbf{r}')\rho(\mathbf{r}) e^{i\mathbf{q}\cdot(\mathbf{r}-\mathbf{r}')} d\mathbf{r} d\mathbf{r}' - \frac{1}{N} \int \delta(\mathbf{r} - \mathbf{r}')\rho(\mathbf{r}) e^{i\mathbf{q}\cdot(\mathbf{r}-\mathbf{r}')} d\mathbf{r} d\mathbf{r}' - N\delta_{0,\mathbf{q}}. \quad (7.1.26)$$

Quindi raggruppando qualche termine si ha:

Fatto 1.3: Fattore di struttura statistica per i cristalli

$$S(\mathbf{q}) + N\delta_{0,\mathbf{q}} = \frac{1}{N} \left| \int \rho(\mathbf{r}) e^{i\mathbf{q}\cdot\mathbf{r}} d\mathbf{r} \right|^2 = |FT[\rho(\mathbf{r})]|^2. \quad (7.1.27)$$

Quindi i punti visualizzati sul rilevatore sono espressione diretta della trasformata di $\rho(\mathbf{r})$.

7.1.7 Digressione sulla FT

Posso descrivere un cristallo come una somma di funzioni centrate sui siti cristallini. In prima approssimazione supponiamo che tali funzioni siano delle δ :

$$\rho(\mathbf{r}) = \sum_I f(\mathbf{r} - \mathbf{R}_I) = \sum_I \delta(\mathbf{r} - \mathbf{R}_I). \quad (7.1.28)$$

La trasformata di Fourier di una tale funzione sarà:

$$\begin{aligned} FT[\rho(\mathbf{r})] &= \frac{1}{V} \int \sum_I \delta(\mathbf{r} - \mathbf{R}_I) e^{i\mathbf{q}\mathbf{r}} d\mathbf{r} = \\ &= \frac{1}{V} \sum_I e^{i\mathbf{q}\mathbf{R}_I} = \\ &= \frac{N}{V} \sum_J \delta_{\mathbf{k}, \mathbf{K}_J}. \end{aligned} \quad (7.1.29)$$

Quindi una periodicità in spazio reale corrisponde ad una discretizzazione dello spazio reciproco.

Quest'ultima affermazione equivale a dire che il rapporto tra reticolo diretto e reciproco è l'equivalente della condizione di Bragg di interruzione costruttiva ($e^{-i\mathbf{R}\mathbf{K}} = 1$).



Figura 7.4: trasformata della $\rho(r)$ nel caso di reticolo perfettamente localizzato.

In realtà gli elettroni formano una nube delocalizzata attorno agli atomi della struttura, quindi per usare una $\rho(\mathbf{r})$ più realistica dovremmo prendere dei picchi gaussiani anziché le δ . Facendo in questo modo nel reticolo reciproco rimangono delle δ di Kronecker ma i picchi di quest'ultime non saranno ad altezza costante:

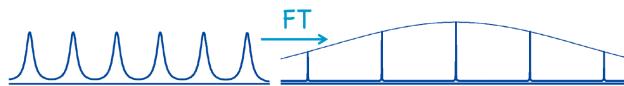


Figura 7.5: Delta con inviluppo diverso dal caso periodico senza gas di elettroni.

Stringendo l'ampiezza dei picchi gaussiani si torna al caso precedente.

7.1.8 Cristallo poliatomico.

Per un cristallo poliatomico nella densità non abbiamo soltanto la somma sui vettori del reticolo, bensì anche sui vettori interni alla cella (che porteranno dei fattori di fase):

$$\rho(\mathbf{r}) = \sum_I \sum_i f_i(\mathbf{r} - \mathbf{r}_i - \mathbf{R}_I) \xrightarrow{FT} \frac{N}{V} \sum_J \sum_i \bar{f}_i(\mathbf{k}) e^{i\mathbf{k}\mathbf{r}_i} \delta_{\mathbf{k}, \mathbf{K}_J}. \quad (7.1.30)$$

Stiamo comunque assumendo di avere a che fare con un cristallo avendo una orientazione specifica rispetto al vettore d'onda incidente: un monocristallo in cui i piani cristallini sono orientati tutti nella stessa direzione. Il risultato è una intensità della figura di diffrazione avente punti a diversa intensità, tali punti riflettono comunque la struttura interna del cristallo.

Se ho invece un policristallo (cristalli orientati a caso l'uno rispetto all'altro) allora possiamo mediare sull'angolo ϕ nel calcolo di $S(\mathbf{q})$, in questo modo la figura di diffrazione saranno dei cerchi concentrici con intensità modulata. Tali cerchi soddisfano la condizione di Bragg:

$$2d \sin \theta = n\lambda. \quad (7.1.31)$$

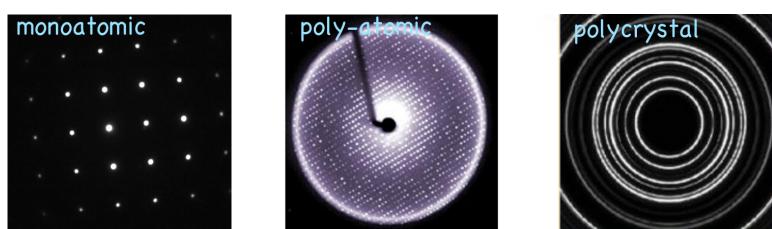


Figura 7.6: Figura di diffrazione per varie tipologie di cristalli.

7.1.9 Fattore di struttura statistica per gas perfetto

Nel caso di gas perfetto si ha che

- $\rho(\mathbf{r}) = \rho$.
- $g(\mathbf{r}, \mathbf{r}') = 1$ (le particelle sono completamente scorrelate).
- $\bar{\rho}(\mathbf{r}, \mathbf{r}') = \rho^2$.
- $dN = 4\pi\rho r^2 dr$.

Di conseguenza abbiamo una $S(\mathbf{q}) = 1$: una linea. Un gas non interagente da quindi uno scattering uniforme.

7.2 Lezione 20

03-04-2020

7.2.1 Hole function o funzione di correlazione totale.

Abbiamo visto come la $g(r)$ esprima la probabilità di trovare una particella a distanza r da un'altra, possiamo definire allo stesso modo un'altra quantità utile:

Definizione 2.1: Hole function

$$\begin{aligned} h(r) &= g(r) - 1 = \\ &= \frac{1}{8\pi^3 \rho} \int [S(k) - 1] e^{-ikr} d\mathbf{k} = \\ &= \frac{1}{2\pi^2 \rho r} \int_0^\infty [S(k) - 1] k \sin(kr) dk. \end{aligned} \quad (7.2.1)$$

Mettiamo a confronto le funzioni $S(q)$ e $g(r)$ per un fluido alla "Lennard Jones"⁴: l'Argon⁵.

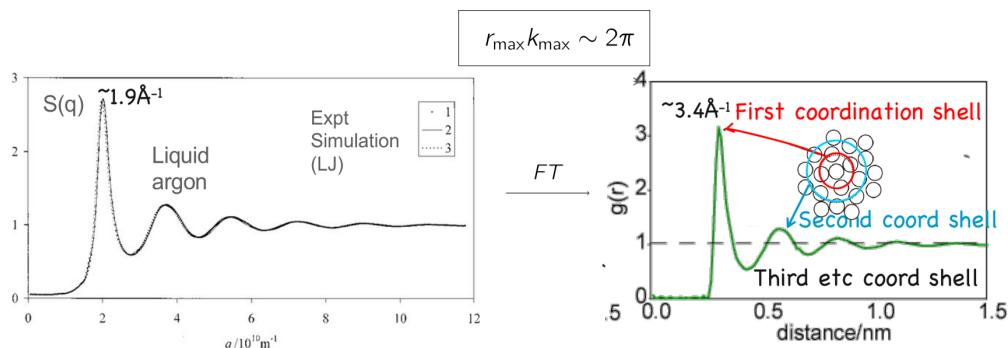


Figura 7.7: $S(q)$ e $g(r)$ per l'Argon.

Notiamo che nel limite di q grande la funzione $S(q)$ tende ad 1, quindi facendo $S(q) - 1$ ottengo una funzione che asintoticamente va a zero (uno dei requisiti per la FT).

Notiamo la somiglianza tra le due funzioni in spazio diretto e spazio reciproco, tuttavia dalle oscillazioni in $g(r)$ si riesce ad estrarre informazioni fisiche più intuitive:

Diametro delle particelle del fluido In un fluido reale (non puntiforme) nelle strette vicinanze di una particella avremo probabilità zero (quasi esatto) di trovare un'altra particella. Questo ci dà una informazione del diametro della particella che compone il fluido.

Durezza delle particelle La salita della $g(r)$ dopo la parte quasi nulla è proporzionale alla durezza delle particelle: particelle più dure avranno salita più ripida di particelle morbide.

Primo picco: shell di primi vicini In un liquido non ci sono posizioni definite delle particelle, tuttavia si preserva ancora un certo ordine locale: la shell di primi vicini è ancora ben definita (come testimonia l'altezza del primo picco).

⁴Ovvero formato da particelle che interagiscono soltanto con forze di Van der Waals.

⁵La scelta dell'Argon al posto dell'elio è dettata dal fatto che l'elio condensa a basse temperature.

Allontanandosi dalla prima shell svanisce l'ordine locale nel fluido Questo lo si vede dal fatto che i picchi sono sempre meno marcati all'aumentare di r . Nel limite di r grande la $S(q)$ tende ad 1 come nel caso dei gas perfetti.

7.2.2 Fattore di struttura statistica per un fluido poliatomico.

Nel caso di cristallo poliatomico (composto da specie α, β) possiamo definire il fattore di struttura e la funzione di correlazione di coppia per ciascuna delle coppie $\alpha\beta$ all'interno della struttura:

$$S_{\alpha\beta}(k) - 1 = \rho \int [g_{\alpha\beta}(r) - 1] e^{ir\mathbf{k}} d\mathbf{r}. \quad (7.2.2)$$

Ognuno di questi fattori può essere misurato separatamente sfruttando i diversi fattori di forma degli atomi differenti.

7.2.3 Caso speciale: l'acqua.

L'acqua è un caso speciale di fluido poliatomico poiché è uno dei sistemi più incasinati che ci siano, il suo diagramma di fase è il seguente:

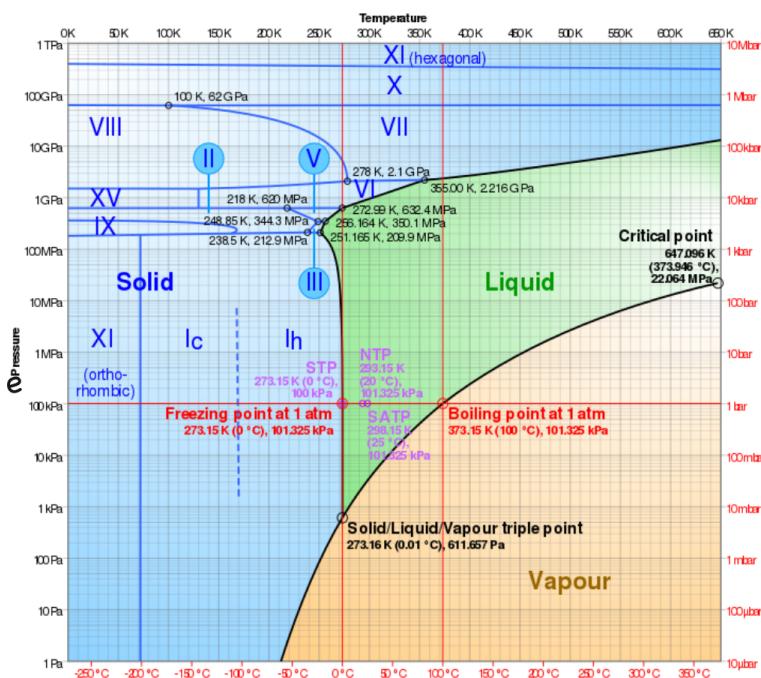


Figura 7.8: Diagramma di fase dell'acqua.

Per trovare il fattore di struttura "relativo" per gli atomi che compongono l'acqua si può procedere nel seguente modo:

- Facendo uno scattering con i raggi X non vediamo l'idrogeno: vediamo solo l'ossigeno ⁶.
- Facendo uno scattering con i neutroni, sensibili ai diversi atomi e isotopi: si fanno sostituzioni isotopiche (acqua pesante) e si guardano le differenze deducendo la struttura.

Il risultato di queste tecniche è riportato in figura 7.9. Da tale figura possiamo capire la complessità della molecola. Nel plot in basso a destra è evidente una anomalia nella $S_{O-O}(q)$: un doppio picco. Questa è legata al fatto che l'acqua ha una doppia configurazione locale: tetraedrica e caotica.

Lo scattering di elettroni riportato invece a destra (per acqua sopra e per ghiaccio sotto). Tale scattering ci mostra come le forti correlazioni presenti all'interno dell'acqua liquida si conservino parzialmente anche all'interno del ghiaccio.

La cosa importante è che anche all'interno dell'acqua liquida abbiamo una forte correlazione tra gli atomi, molto simile a quella che si ha nel ghiaccio (con la grande differenza che sono in due stati fisici diversi!).

Possiamo dare una spiegazione a questo fatto grazie ai ponti ad idrogeno, tali ponti stabilizzano sia l'acqua che

⁶In questo modo si riesce a vedere la nube elettronica e dedurre la posizione degli atomi.

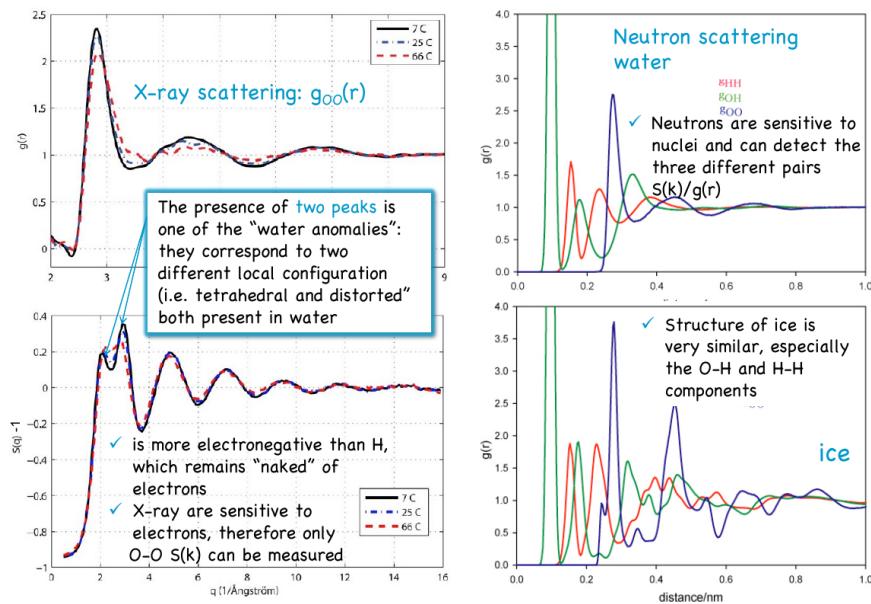


Figura 7.9: Fattori di struttura statica per l'acqua.

il ghiaccio usando gli H come ponte tra i vari ossigeni.

L'ossigeno ha infatti in totale 6 elettroni di valenza, ne condivide 2 con l'idrogeno. È quindi circondato da 4 doppietti elettronici che si dispongono in sp³: ai vertici di un tetraedro.

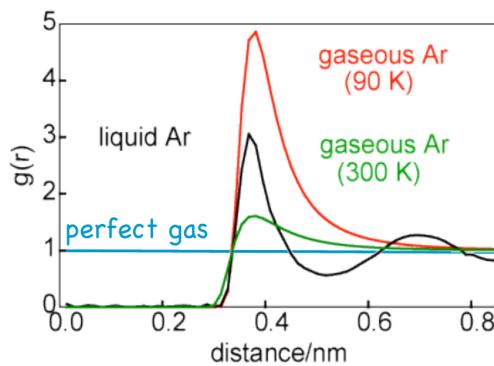
Essendo l'ossigeno "nudo" di carica negativa (quindi parzialmente carico +) potrà formare un legame direzionale con i doppietti elettronici ai vertici del tetraedro. Questa interazione forma il legame ad idrogeno che è poco più debole di un legame covalente ma comunque direzionale.

Questo conferisce all'acqua tutte le proprietà macroscopiche anomale (come la densità massima nell'acqua). Tutte queste considerazioni si possono fare analizzando il grafico delle $g(r)$, quindi possiamo capire l'importanza di questo tipo di analisi.

7.2.4 Analisi della $g(r)$ dell'Argon

Argon liquido

Nella Figura 7.10 possiamo vedere la $g(r)$ dell'Argon liquido a diverse temperature. In questo grafico è evidente

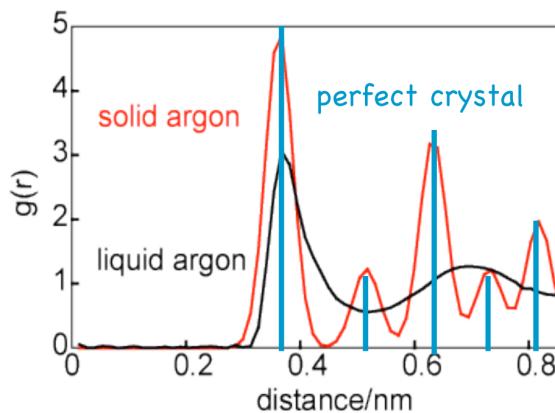
Figura 7.10: Grafico della $g(r)$ per l'Argon gassoso e liquido.

tutto quello affermato nella lezione: il gas perfetto ha un andamento costante e unitario, man mano che la temperatura diminuisce viene fuori la struttura periodica dell'Argon.

Argon solido

Nell'argon solido abbiamo dei picchi dalla forma gaussiana come possiamo vedere in Figura 7.11. In questo caso infatti abbiamo che

$$g(\mathbf{r}_1, \mathbf{r}_2) \propto \rho(\mathbf{r}_1)\rho(\mathbf{r}_2). \quad (7.2.3)$$

Figura 7.11: Grafico della $g(r)$ per l'Argon solido e liquido.

Il primo picco inoltre è collocato approssimativamente nella stessa posizione del picco presente nello stato liquido e corrisponde alla shell di primi vicini. Notiamo anche che se il cristallo fosse perfetto (atomi perfettamente localizzati) allora il plot della $g(r)$ sarebbe formato da delle δ corrispondenti ai picchi gaussiani come quelli nella figura.

Questi picchi non possono essere raggiunti come δ nemmeno a temperatura nulla poiché, come sappiamo, anche in questo caso vi sarebbero delle fluttuazioni.

7.2.5 Struttura dell'argon e funzione $g(r)$.

Solitamente di fluidi di Lennard Jones solidificano in un cristallo avente celle FCC (cubico facce centrate), tali celle sono quelle più compatte possibile e hanno una forma del tipo:

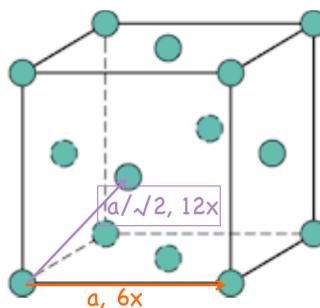


Figura 7.12: Struttura FCC.

Mettendoci a cavallo di uno di questi atomi possiamo vedere a che distanza e quante volte incontriamo un atomo vicino. Il conteggio è riportato in Figura 7.12, sovrapposta alla forma della cella.

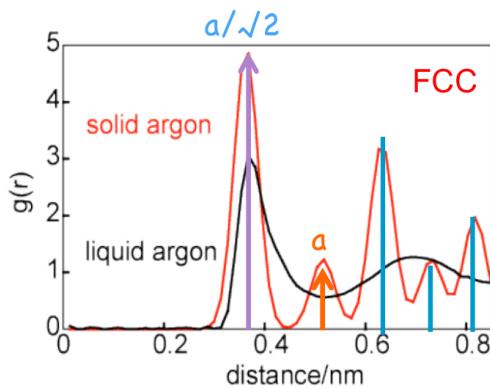
Vediamo allora che nella $g(r)$ si ha un primo picco proprio in corrispondenza dell'atomo vicino "più conteggiato". In particolare si ha che l'altezza di un picco è proporzionale a n/r^2 in cui n è il numero di atomi vicini a distanza r .

Un esercizio interessante potrebbe essere quello di prendere una cella cubica di forma a piacimento (FCC, BCC, ecc..) e provare a calcolare l'altezza dei picchi e la loro distanza. Una volta fatto questo prendere una funzione formata da tante δ della stessa altezza dei picchi e distanti l'una dall'altra come questi ultimi. Successivamente si può fare un prodotto di convoluzione di queste δ con delle gaussiane anche esse localizzate ed ottenere una buona stima di $g(r)$ per la nostra struttura (come si nota dalla Figura 7.13).

Notiamo anche che più ci si allontana dalla shell dei primi vicini e più i picchi si avvicinano tra loro, vediamo che asintoticamente la $g(r)$ tende ad uno, poiché i picchi si infittiscono e scalano come $(4\pi r^2)^{-1}$.

Inoltre abbiamo che più il cristallo di forma e più tra un picco e l'altro di formeranno degli zeri, l'andamento al calare della temperatura tende ad avvicinarsi a quello delle δ .

Per l'Argon abbiamo parlato fin'ora della $g(r)$, vediamo adesso come va la $S(q)$ al variare dello stato del sistema di Lennard Jones.

Figura 7.13: $g(r)$ per un cristallo di Argon FCC.

7.2.6 Diagrammi di stato e $S(q)$

Un tipico diagramma di fase per un sistema di Lennard Jones è il seguente:

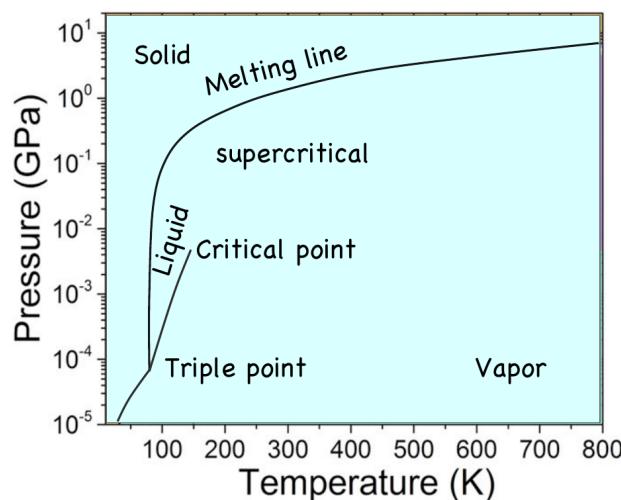


Figura 7.14: Diagramma di fase per sistema di Lennard Jones.

In tali sistemiabbiamo generalmente un punto triplo ed un punto critico. Ricordiamo che il punto critico è il punto al di sopra del quale, diminuendo la temperatura, non si ottiene più una discontinuità in densità della materia, quindi non si può parlare di avvenuto passaggio di stato.

In realtà sono presenti cose più particolari a livello dinamico al di sopra del punto critico, esiste infatti una linea detta *linea di Frenkel*. Questa linea delimita una transizione del secondo ordine: non vi è associato alcun calore latente.

Notiamo inoltre dalla Figura 7.15 che la $S(k = 0)$ non è nulla ed il suo andamento dipende dalla posizione nel diagramma di stato che andiamo a modificare.

7.2.7 Relazione di Ornstein-Zernike

Vediamo qual'è il significato di $S(q)$ con $q \rightarrow 0$. Tale funzione calcolata in 0 è:

$$\begin{aligned} S(k=0) &= 1 + \rho \int [g(r) - 1] = \\ &= 1 + \frac{1}{N} \int \int \underbrace{\rho^2 g(r) d\mathbf{r} d\mathbf{r}'}_{\bar{\rho}_2(\mathbf{r}, \mathbf{r}')} - \rho \int d\mathbf{r}. \end{aligned} \quad (7.2.4)$$

Ricordando che:

$$\int \int \bar{\rho}_2(\mathbf{r}, \mathbf{r}') d\mathbf{r} d\mathbf{r}' = \langle N^2 \rangle - \langle N \rangle. \quad (7.2.5)$$

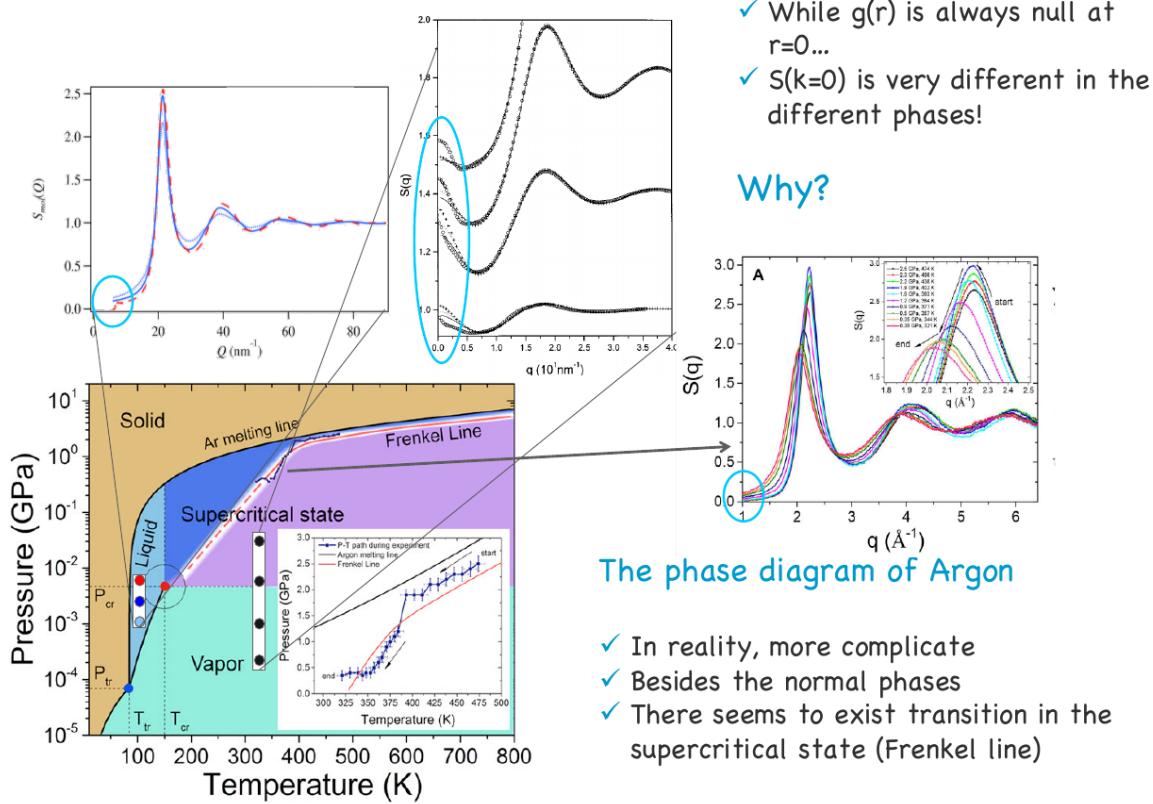


Figura 7.15: Andamento della $S(q)$ per varie posizioni del diagramma di stato.

Possiamo risolvere in N :

$$\begin{aligned} S(k=0) &= 1 + \frac{\langle N^2 \rangle - \langle N \rangle}{\langle N \rangle} - \langle N \rangle = \\ &= \frac{\langle N^2 \rangle - \langle N \rangle^2}{\langle N \rangle} = \\ &= \frac{\langle \Delta N^2 \rangle}{\langle N \rangle}. \end{aligned} \quad (7.2.6)$$

Quindi abbiamo che il valore del fattore di struttura statica in $\Delta k = 0$ è collegato alle fluttuazioni del valore medio del numero di particelle relativo.

In particolare si ha in un cristallo, dove il numero di particelle non varia, che $S(k)$ si annulla per $k = 0$.

Vediamo se questa caratteristica è collegata a qualche proprietà macroscopica della materia. Per far questo mettiamoci nel sistema del gran canonico:

$$\begin{aligned} N &= - \left. \frac{\partial \Omega}{\partial \mu} \right|_{T,V} \\ \langle \Delta N^2 \rangle &= kT \left. \frac{\partial N}{\partial \mu} \right|_{T,V}. \end{aligned} \quad (7.2.7)$$

Possiamo riscrivere la seconda collegandola al teorema di Fluttuazione-Dissipazione:

$$\langle \Delta M^2 \rangle = kT \left. \frac{\partial M}{\partial H} \right|_{T,V}. \quad (7.2.8)$$

Dove ΔM sono le fluttuazioni di una determinata variabile (come la magnetizzazione) mentre H è il campo esterno che genera tale variabile (nel caso del della magnetizzazione il campo magnetico)⁷.

Possiamo notare dalle equazioni in 7.2.7 che N e μ sono due variabili legate tra loro esattamente come M e H nella notazione del teorema. In un certo senso il potenziale chimico è il campo esterno che mi fa cambiare il numero di particelle.

⁷Questa è la forma statica del teorema, scriveremo la generale più avanti.

Maneggiamo a questo punto la seconda equazione in 7.2.7:

$$\begin{aligned}
 \langle \Delta N^2 \rangle &= kT \frac{\left. \frac{\partial N}{\partial P} \right|_{T,V}}{\left. \frac{\partial \mu}{\partial P} \right|_{T,V}} = \\
 &= kT \frac{\left. \frac{\partial N}{\partial P} \right|_{T,V}}{\frac{1}{\rho}} = \\
 &= V \rho kT \left. \frac{\partial \rho}{\partial P} \right|_{T,V} = \\
 &= V \rho^2 kT \underbrace{\frac{1}{\rho} \left. \frac{\partial \rho}{\partial P} \right|_{T,V}}_{k_T}.
 \end{aligned} \tag{7.2.9}$$

Il secondo passaggio è stato ottenuto grazie ad un differenziale (che probabilmente abbiamo già affrontato):

Fatto 2.1: Relazione di Gibbs-Duhem

$$Nd\mu + SdT - VdP = 0. \tag{7.2.10}$$

Dalla quale abbiamo preso:

$$\left. \frac{\partial \mu}{\partial P} \right|_{T,V} = \frac{V}{N} = \frac{1}{\rho}. \tag{7.2.11}$$

Il differenziale in questione può essere ottenuto differenziando una delle qualunque energie libere, ad esempio quella di Gibbs.

Mettendo insieme la 7.2.6 e la 7.2.9 otteniamo una importante relazione (molto molto importante all'esame):

Fatto 2.2: Relazione di Ornstein-Zernike

$$\lim_{k \rightarrow 0} S(k) = \rho k T k_T. \tag{7.2.12}$$

L'importanza di questa relazione è evidente: abbiamo legato il limite per $k \rightarrow 0$ di $S(k)$ alla comprimibilità isoterma. Se la comprimibilità di un materiale è nulla (come avviene (quasi) nei cristalli) allora si annulla asintoticamente anche la $S(k)$.

7.2.8 Limite asintotico di $S(K)$ nel caso di Gas perfetti

Nel caso di un gas abbiamo una comprimibilità pari a :

$$\begin{aligned}
 k_T &= \frac{1}{\rho} \frac{\partial \rho}{\partial P} = \\
 &= \frac{1}{\rho} \frac{\partial N/V}{\partial P} \xrightarrow{PV=NkT} \frac{1}{\rho} \frac{\partial P/kT}{\partial P}.
 \end{aligned} \tag{7.2.13}$$

Quindi utilizzando l'equazione del gas perfetto abbiamo che:

$$k_T = \frac{1}{\rho k T}. \tag{7.2.14}$$

Per questo motivo per un gas perfetto utilizzando la Relazione 2.2 si ottiene che:

$$S(q=0) = 1. \tag{7.2.15}$$

In linea con quanto detto fin'ora.

7.2.9 Limite asintotico di $S(K)$ nel caso di plasmi

Consideriamo un fluido di particelle caricate non interagenti su un fondo di carica positivo neutralizzante inerte (Fluido di Wiegner):



Figura 7.16: Plasma compresso.

Quando comprimo il fondo di carica non altera le sue caratteristiche fisiche, la parte negativa (corrispondente ad esempio ad un gas di elettroni) invece permette la formazione di separazione di carica ai bordi. Questa separazione crea dei campi macroscopici, quindi abbiamo che

$$\lim_{k \rightarrow 0} S(k) = -\frac{kT}{\rho} \chi(k, \omega = 0). \quad (7.2.16)$$

Dove abbiamo messo $\omega = 0$ supponendo di essere nel limite statico ed avendo generalizzato la compressibilità alla funzione di risposta lineare.

Nel caso del gas in questione tale funzione è la funzione di risposta dielettrica, questa può essere ottenuta risolvendo l'equazione di Poisson con le condizioni al contorno (in modo naif per un condensatore piano). Risolvendo si ha:

$$\lim_{k \rightarrow 0} S(k) = \frac{kT}{4\pi\rho e^2} k^2. \quad (7.2.17)$$

7.2.10 Momenti di $g(r)$

Possiamo generalizzare il fatto che i momenti di $g(r)$ sono legati alle derivate rispetto a k di $S(k)$ calcolate in $k = 0$ grazie al fatto che:

$$S(q = 0) = 1 + \rho \int [g(r) - 1] dr. \quad (7.2.18)$$

Quindi:

$$\begin{aligned} \left. \frac{\partial}{\partial k} S(k) \right|_0 &= \rho \int \mathbf{r} [g(r) - 1] dr \\ \left. \frac{\partial^2}{\partial k^2} S(k) \right|_0 &= \rho \int |\mathbf{r}|^2 [g(r) - 1] dr \end{aligned} \quad (7.2.19)$$

Quindi le proprietà di $S(k)$ dipendono in modo "non locale" su $g(r)$ (ad esempio sulla comprimibilità o altri momenti di $g(r)$).

Viceversa anche $g(r)$ dipende dalle caratteristiche del potenziale infraparticellare grazie al suo collegamento con $S(k)$.

7.3 Lezione 21

7.3.1 Collegamento tra $g(r)$ ed il potenziale tra le particelle $u(r)$.

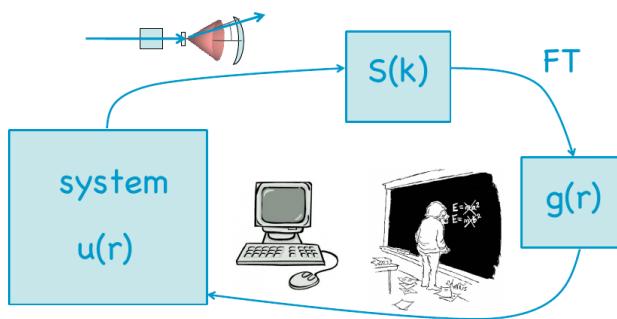


Figura 7.17: Passare dalla $g(r)$ alla $u(r)$.

Teorie multicorpi.

La relazione tra $u(r)$ e $g(r)$ può essere studiata all'interno delle teorie di multicorpi e di calcolo numerico. Questo approccio ha un costo computazionale quasi nullo ma richiede spesso delle approssimazioni importanti per gestire l'interazione a multicorpi.

Simulazioni al computer

Possiamo simulare un set di particelle con un potenziale di interazione scelto dal programmatore $u(r)$, a questo punto abbiamo che $g(r)$ può essere estrapolata lanciando la simulazione e lasciandola andare per un tempo sufficientemente lungo.

Questo approccio è molto simile a fare un esperimento vero, l'artificialità è introdotta dal poter scegliere la $u(r)$.

L'unico limite di questo approccio è la potenza di calcolo del computer, inoltre per avere dei risultati fisici significativi è necessario poter accedere a dei dati veri di $g(r)$ altrimenti resta soltanto un giocattolo.

7.3.2 Unicità della relazione tra $g(r)$ e $u(r)$.

Abbiamo visto che la relazione tra la $S(q)$ e la $g(r)$ è unicamente determinata tramite una FT, si può dire lo stesso tra $g(r)$ e $u(r)$?

Prendiamo un sistema di particelle in cui il potenziale agisce soltanto tra i primi vicini⁸, in questo caso la $u(r)$ determina in modo univoco la $g(r)$. Potremmo dire anche il viceversa?

Ci chiediamo quindi se è vero che ad ogni funzione di distribuzione di coppia corrisponde un unico potenziale di coppia $u(r)$.

La risposta è sì, sotto alcune ipotesi:

Fatto 3.1: La relazione che lega $g(r)$ ad una singola $u(r)$ è unica e biunivoca.

$g(r)$ e $u(r)$ sono biunivocamente legate se:

- Siamo all'equilibrio termodinamico.
- Siamo in un sistema in cui agiscono soltanto le forze a 2 particelle.
- I potenziali che differiscono di una costante corrispondono alla stessa $g(r)$.

Non è comunque garantita l'esistenza di una $u(r)$ per ogni $g(r)$, tuttavia esiste sempre una procedura numerica inversa quando le condizioni del Fatto 3.1.

⁸Questa è una approssimazione molto brutale

7.3.3 Energia interna di un fluido monoatomico classico con potenziale a 2 corpi.

Consideriamo un fluido monoatomico con un potenziale di interazione che agisce solo a due particelle:

$$U = \sum_{i < j} u(r_{ij}) \quad r_{ij} = |\mathbf{r}_i - \mathbf{r}_j|. \quad (7.3.1)$$

La media dell'energia potenziale totale del sistema si ottiene come:

$$\begin{aligned} \langle U \rangle &= \frac{1}{Z} \int d\mathbf{r}_1 \dots d\mathbf{r}_N \sum_{i < j} u(r_{ij}) \exp \left(- \sum_{i < j} u(r_{ij}) / kT \right) = \\ &= \frac{N(N-1)}{2} \int d\mathbf{r} d\mathbf{r}' u(|\mathbf{r} - \mathbf{r}'|) \left[\frac{\int d\mathbf{r}_1 \dots d\mathbf{r}_N \exp \left(- \sum_{i < j} u(r_{ij}) / kT \right) \delta(\mathbf{r} - \mathbf{r}_1) \delta(\mathbf{r}' - \mathbf{r}_2)}{Z} \right] = \quad (7.3.2) \\ &= \frac{N(N-1)}{2} \int d\mathbf{r} d\mathbf{r}' u(|\mathbf{r} - \mathbf{r}'|) g(|\mathbf{r} - \mathbf{r}'|) \rho^2 \frac{(N-2)!}{N!} = \\ &= \frac{1}{2} \rho^2 V \int u(r) g(r) 4\pi r^2 dr. \end{aligned}$$

Dove si è sfruttata la definizione di $\rho_2 g(r)$:

$$\bar{\rho}_2(\mathbf{r}_1, \mathbf{r}_2) = \left\langle \sum_{i \neq j} \delta(\mathbf{r}_1 - \mathbf{r}_i) \delta(\mathbf{r}_2 - \mathbf{r}_j) \right\rangle. \quad (7.3.3)$$

Che nel formalismo gran canonico diventa proprio l'espressione tra parentesi quadre. Se poi ricordiamo che per i liquidi si ha anche che:

$$\bar{\rho}_2(|\mathbf{r}_1 - \mathbf{r}_2|) = \rho^2 g(|\mathbf{r}_1 - \mathbf{r}_2|). \quad (7.3.4)$$

Si ottiene il passaggio discusso.

In conclusione troviamo che l'energia potenziale può essere espressa in termini del potenziale di coppia stesso pesato sulla funzione di distribuzione di coppia. L'energia interna di un fluido monoatomico classico così descritto sarà:

$$E = \frac{3}{2} N k T + \frac{N}{2} \rho \int u(r) g(r) 4\pi r^2 dr. \quad (7.3.5)$$

Da cui si ha ovviamente il calore specifico:

$$C_V = \frac{3}{2} N k + \frac{N}{2} \rho \int u(r) \frac{\partial g(r)}{\partial T} 4\pi r^2 dr. \quad (7.3.6)$$

Passando invece dal teorema del Viriale per sistemi confinati:

$$2 \langle K \rangle = - \sum \mathbf{F}_i \cdot \mathbf{r}_i. \quad (7.3.7)$$

si ottiene una generalizzazione della leggi di stato per i gas perfetti in presenza di una interazione di coppia:

$$2 \frac{3}{2} N k T = 3 P V + N \frac{\rho}{2} \int r \frac{\partial u(r)}{\partial r} g(r) dr. \quad (7.3.8)$$

Quindi anche:

Definizione 3.1: Generalizzazione della equazione di stato

$$P = \rho k T - \frac{\rho^2}{6} \int r \frac{\partial u(r)}{\partial r} g(r) dr. \quad (7.3.9)$$

Notiamo che finché non si trova una relazione diretta tra $u(r)$ e $g(r)$ non è possibile risolvere con la correzione tale equazione.

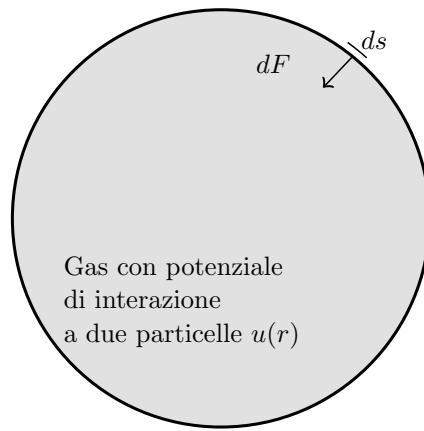


Figura 7.18: Sfera per dimostrare la relazione di gas perfetto

Digressione sulla derivazione della equazione di stato a partire dal Viriale.

Nella equazione 7.3.8 abbiamo che il secondo termine deriva dalle interazioni tra le particelle interne al gas mentre il termine $3PV$ dovrebbe essere un termine di pressione di bordo. Per dimostrarlo mettiamoci all'interno di una sfera avente raggio R come in Figura 7.18 e trascuriamo l'interazione $u(r)$. Per il calcolo di $\mathbf{F} \cdot \mathbf{r}$ conviene passare dalla sommatoria ad un integrale in $d\mathbf{r}$:

$$\sum_i \mathbf{F}_i \cdot \mathbf{r}_i \rightarrow \int \mathbf{r} \cdot \mathbf{F} \delta(r - R) dr. \quad (7.3.10)$$

Dove abbiamo introdotto il fatto che la forza sta solo sulla superficie tramite una $\delta(\mathbf{r} - \mathbf{R})$ ⁹. Possiamo calcolare la forza come

$$\mathbf{F} = \int P d\mathbf{s}. \quad (7.3.11)$$

Dove $d\mathbf{s} \propto -\hat{\mathbf{r}}$. Inserendo anche questa si ha che:

$$\begin{aligned} \int dr \delta(r - R) \mathbf{F} \cdot \mathbf{r} &= \int \int dr \delta(r - R) P \mathbf{r} \cdot d\mathbf{s} = \\ &= - \int dV P r \delta(r - R) = \\ &= - 4\pi \int r^3 \delta(r - R) P dr = \\ &= - 3PV. \end{aligned} \quad (7.3.12)$$

In conclusione si ottiene quanto atteso (visto che nel teorema c'è un segno negativo).

Digressione su potenziali del tipo $u(r) \propto r^n$.

Per potenziali di questo tipo si ha che il teorema del Viriale assume la forma:

$$2 \langle K \rangle = n \langle U \rangle. \quad (7.3.13)$$

Non saprei...

Digressione: legge di stato nel caso di gas quantistici.

Nel caso di gas quantistico abbiamo una correzione quantistica alla legge di stato del seguente tipo:

$$\frac{P}{\rho k T} = 1 \pm \frac{\rho \lambda^3(T)}{4\sqrt{2}(2s+1)}. \quad (7.3.14)$$

Dove il segno positivo è per i fermioni mentre quello negativo per i bosoni (come abbiamo già visto). Nella formula λ è la lunghezza d'onda di De Broglie:

$$\lambda = \sqrt{\frac{h^2}{3mkT}}. \quad (7.3.15)$$

⁹Ricordiamoci che la δ porta le dimensioni di un inverso di una lunghezza, quindi il calcolo è dimensionato.

7.3.4 Ricerca di una relazione analitica tra $u(r)$ e $g(r)$.

Tramite Simulazioni al computer è sempre possibile ottenere l'espressione per $S(q)$ e $g(r)$ fissata una $u(r)$, basta creare il sistema di particelle, farlo termalizzare (andare all'equilibrio) e poi valutare numericamente le quantità cercate.

Il vantaggio del metodo precedente è che possiamo decidere un potenziale a piacere per il nostro conto, lo svantaggio è la potenza di calcolo richiesta per simulare un sistema che assomigli a qualcosa di reale e il computer si porta dietro una incertezza numerica.

Se potessimo ottenere la relazione analitica tra la funzione di correlazione di coppia e il potenziale tra due particelle avremo idealmente risolto il nostro sistema. Tuttavia vedremo che questo è un problema non risolvibile analiticamente.

Vediamo come si procede analiticamente a grandi linee per arrivare ad un risultato. Per far questo ci è utile sfruttare la definizione di media di $\bar{\rho}_2$ nell'Ensemble gran canonico:

$$\bar{\rho}_2(\mathbf{r}_1, \mathbf{r}_2) = \sum_{N=2} \frac{1}{Z_N N!} \int \prod_{I,J} d\mathbf{r}_I d\mathbf{r}_J e^{-\{K(\{\mathbf{P}_J\})+U(\{\mathbf{r}_I\})\}/kT} \sum_{i \neq j} \delta(\mathbf{r}_1 - \mathbf{r}_i) \delta(\mathbf{r}_2 - \mathbf{r}_j). \quad (7.3.16)$$

Nel caso di fluidi questa espressione si semplifica sensibilmente diventando la seguente formula:

$$\rho^2 g(|\mathbf{r}_1 - \mathbf{r}_2|) = \frac{1}{\Xi} \sum_{N=2} \frac{z^N}{(N-2)!} \int e^{-U(\mathbf{r}_1, \dots, \mathbf{r}_N)/kT} d\mathbf{r}_3 \dots d\mathbf{r}_N. \quad (7.3.17)$$

In cui ricordiamo la Fugacità già incontrata in precedenza:

$$z = \left(\frac{mkT}{2\pi\hbar^2} \right)^{3/2} e^{\mu/kT}. \quad (7.3.18)$$

E la funzione di partizione gran canonica Ξ :

$$\Xi = \sum_{N=0} \frac{z^N}{N!} \int e^{-U(\mathbf{r}_1, \dots, \mathbf{r}_N)/kT} d\mathbf{r}_1 \dots d\mathbf{r}_N. \quad (7.3.19)$$

Abbiamo quindi una complicata equazione per la densità di massa a due corpi, infatti a peggiorare ancora la situazione all'interno dell'esponenziale abbiamo pure:

$$\begin{aligned} U(\mathbf{r}_1, \dots, \mathbf{r}_N) &= \sum_{i>j} u(|\mathbf{r}_i - \mathbf{r}_j|) = \\ &= u(|\mathbf{r}_1 - \mathbf{r}_2|) + \sum_{i=3} u(|\mathbf{r}_1 - \mathbf{r}_i|) + (\text{Term. indip. da } \mathbf{r}_1). \end{aligned} \quad (7.3.20)$$

Aver scritto il potenziale in questo modo ci aiuta perché se adesso prendiamo il gradiente della equazione 7.3.17 otteniamo:

$$\begin{aligned} \rho^2 \nabla_{\mathbf{r}_1} g(|\mathbf{r}_1 - \mathbf{r}_2|) &= -\frac{1}{kT} \nabla_{\mathbf{r}_1} u(|\mathbf{r}_1 - \mathbf{r}_2|) \underbrace{\frac{1}{\Xi} \sum_{N=2} \frac{z^N}{(N-2)!} \int e^{-U(\mathbf{r}_1, \dots, \mathbf{r}_N)/kT} d\mathbf{r}_3 \dots d\mathbf{r}_N}_{=\rho^2 g(r)} + \\ &\quad - \frac{1}{kT} \frac{1}{\Xi} \sum_{N=2} \frac{z^N}{(N-2)!} \int d\mathbf{r}_3 \dots d\mathbf{r}_N e^{-U(\mathbf{r}_1, \dots, \mathbf{r}_N)/kT} \sum_{i=3} \nabla_{\mathbf{r}_1} u(|\mathbf{r}_1 - \mathbf{r}_i|). \end{aligned} \quad (7.3.21)$$

Che a prima vista non sembra molto bella, tuttavia nasconde dei piccoli segreti. Infatti facendo una cosa analoga a quanto fatto per il calcolo della $\langle U \rangle$ ad inizio lezione possiamo anche qui trasformare una sommatoria in un prodotto di integrali utilizzando 3 δ .

In questo modo è possibile definire una funzione di distribuzione al terzo ordine:

$$\langle \rho_3(\mathbf{r}, \mathbf{r}', \mathbf{r}'') \rangle = \left\langle \sum_{i,j,k} \delta(\mathbf{r}_i - \mathbf{r}) \delta(\mathbf{r}_j - \mathbf{r}') \delta(\mathbf{r}_k - \mathbf{r}'') \right\rangle. \quad (7.3.22)$$

Che nel caso di fluidi diventerà:

$$\begin{aligned} \langle \rho_3(\mathbf{r}, \mathbf{r}', \mathbf{r}'') \rangle &= \rho^3 g_3(\mathbf{r}, \mathbf{r}', \mathbf{r}'') = \\ &= \frac{1}{\Xi} \sum_{N=3} \frac{z^N}{(N-3)!} \int e^{-U(\mathbf{r}_1, \dots, \mathbf{r}_N)/kT} d\mathbf{r}_4 \dots d\mathbf{r}_N. \end{aligned} \quad (7.3.23)$$

Inserendo questa nella equazione 7.3.21 si ottiene:

$$\nabla_{\mathbf{r}_1} g(|\mathbf{r}_1 - \mathbf{r}_2|) = -\frac{g(|\mathbf{r}_1 - \mathbf{r}_2|)}{kT} \nabla_{\mathbf{r}_1} u(|\mathbf{r}_1 - \mathbf{r}_2|) - \frac{\rho}{kT} \int d\mathbf{r}_3 \nabla_{\mathbf{r}_1} u(|\mathbf{r}_1 - \mathbf{r}_3|) g_3(\mathbf{r}_1, \mathbf{r}_2, \mathbf{r}_3). \quad (7.3.24)$$

Notiamo che l'integrale che coinvolge la g_3 è un integrale di convoluzione. È proprio questo termine il problema dell'approccio analitico: senza questo la relazione tra g ed u sarebbe semplice e anche invertibile.

L a g_3 può essere scritta anche in funzione della distanza tra i tre \mathbf{r}_i , in questo modo mi bastano due distanze per poterla descrivere, la terza dipenderà dalle altre due. Definiamo allora:

$$\begin{aligned} r &= |\mathbf{r}_1 - \mathbf{r}_2| \\ r' &= |\mathbf{r}_1 - \mathbf{r}_3|. \end{aligned} \quad (7.3.25)$$

In modo tale da scrivere in modo ancora più compatto l'equazione sopra sfruttando anche l'isotropia del fluido:

Fatto 3.2: Collegamento tra $g(r)$ e $u(r)$ mediato dalla $g_3(r, r')$.

In un fluido il collegamento tra il potenziale a due particelle e la funzione di correlazione di coppia è mediato dalla $g_3(r, r')$ tramite la seguente:

$$\nabla g(r) = -\frac{g(r)}{kT} \nabla u(r) - \frac{\rho}{kT} \int d\mathbf{r}' \nabla u(r') g_3(r, r'). \quad (7.3.26)$$

Andando avanti con il conto di si rende presto conto che non è ancora finita, infatti per calcolare la g_i serve la g_{i+i} , si innesca una catena che non si ferma. L'unico modo per rendere risolvibile questa equazione è di chiudere la catena delle g_i inventandosi una approssimazione per la g_3 in funzione di $g(r)$ e $u(r)$. Procediamo allora proprio in questo modo:

$$\frac{\nabla g(r)}{g(r)} = \nabla [\ln(g(r))] = -\nabla \frac{u(r)}{kT} - \frac{\rho}{kT g(r)} \int d\mathbf{r}' \nabla u(r') g_3(r, r'). \quad (7.3.27)$$

Possiamo quindi procedere assumendo che la g_3 sia trascurabile rispetto alla g , in questo modo l'equazione diventa:

$$\nabla \left[\ln(g(r)) + \frac{u(r)}{kT} \right] = 0. \quad (7.3.28)$$

In questo modo otteniamo una legge alla Boltzmann tra g ed u :

$$\begin{aligned} g(r) &= e^{-\frac{u(r)}{kT}} \\ u(r) &= -kT \ln(g(r)). \end{aligned} \quad (7.3.29)$$

Notiamo che questa legge sarebbe rigorosamente vero se avessi soltanto due particelle nel sistema, possiamo assumere che sia vero anche nel caso di gas molto rarefatti.

È comunque utile definire un $w(r)$ al posto di $u(r)$ nell'esponenziale, questo termine a differenza di u tiene conto dell'effetto di g_3 nella equazione ed è chiamato potenziale di forza media (PMF).

$$\begin{aligned} g(r) &= e^{-\frac{w(r)}{kT}} \\ w(r) &= -kT \ln(g(r)). \end{aligned} \quad (7.3.30)$$

Passare dall'una all'altra formula significa fare l'inversione di Boltzmann.

7.3.5 Potenziali $u(r)$ e $w(r)$ in un fluido di Lennard Jones.

Abbiamo visto che per un fluido di Lennard Jones Abbiamo una $g(r)$ della forma di 7.15. Effettuando l'inversione di Boltzmann su tale andamento di ottiene:

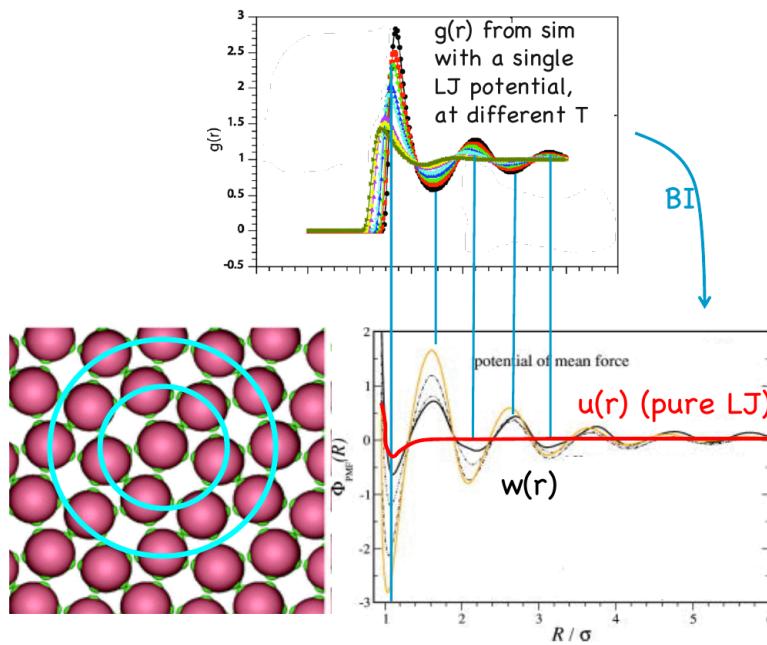


Figura 7.19: figures/wug-andamenti.png

Notiamo che l'inversione di Boltzmann converte i massimi di $g(r)$ in minimi di $u(r)$.

Inoltre è evidente la differenza tra il potenziale $u(r)$ e $w(r)$, quest'ultimo infatti è molto più strutturato di u , l'unica cosa da tenere bene in considerazione è il fatto che il primo minimo è lo stesso per tutti e due i potenziali.

7.3.6 Chiusura di Born-Green.

Considerando l'espressione non approssimata (eq. 7.3.24) possiamo provare a vedere se esistono altri modi di chiuderla senza perdere troppe informazioni. Un metodo è quello di Born-Green, questo consiste nel considerare la g_3 come catena di funzioni di correlazione di coppia:

$$g_3(\mathbf{r}_1, \mathbf{r}_2, \mathbf{r}_3) = g(|\mathbf{r}_1 - \mathbf{r}_2|)g(|\mathbf{r}_2 - \mathbf{r}_3|)g(|\mathbf{r}_1 - \mathbf{r}_3|). \quad (7.3.31)$$

Questa approssimazione è anche detta approssimazione di sovrapposizione.

Per procedere con i conti di Born e Green è necessario richiamare alcune quantità e definirne altre in modo da poter riscrivere l'equazione da risolvere. Partiamo dalle 3 variabili:

$$\begin{aligned} \mathbf{r}_2 - \mathbf{r}_1 &= \mathbf{r} \\ \mathbf{r}_3 - \mathbf{r}_2 &= \mathbf{r}' \\ \mathbf{r}_3 - \mathbf{r}_1 &= \mathbf{r}' - \mathbf{r}. \end{aligned} \quad (7.3.32)$$

Riscriviamo ed introduciamo adesso:

$$\begin{aligned} \underbrace{\ln(g(r))}_{-\frac{w(r)}{kT}} + \frac{u(r)}{kT} &= \rho \int E(|\mathbf{r} - \mathbf{r}'|)h(\mathbf{r}')d\mathbf{r}' \\ h(r) &= g(r) - 1 \\ E(x) &= \frac{1}{kT} \int_x^\infty g(x') \frac{du}{dx}(x') dx'. \end{aligned} \quad (7.3.33)$$

La funzione di supporto $E(x)$ ha la proprietà

$$\begin{aligned} E(x) &= -\frac{u(x)}{kT} \quad \text{Se } g \sim 1 \\ E(x) &= 0 \quad \text{Per gas ideali} \\ FT[E](k=0) &= \overline{E}(0) = 2 \left[1 - \frac{P}{\rho kT} \right]. \end{aligned} \quad (7.3.34)$$

In questo modo la relazione tra $u(r)$ e $g(r)$ è chiusa e può essere risolta (almeno numericamente).

7.3.7 Funzione di correlazione diretta.

Per continuare la trattazione conviene introdurre anche una funzione di correlazione diretta $c(r)$ come:

Definizione 3.2: Funzione di correlazione diretta

Si dice Funzione di correlazione diretta $c(r)$ la funzione per la quale vale la seguente relazione:

$$h(r) = c(r) + \rho \int d\mathbf{r}' h(\mathbf{r}') c(|\mathbf{r} - \mathbf{r}'|). \quad (7.3.35)$$

Questa funzione è quindi collegata alla Hole function da un prodotto di convoluzione, vorrà dire che in trasformata si potranno ottenere delle relazioni più semplici del tipo:

$$\begin{aligned} \bar{h}(k) &= \bar{c}(k) + \bar{h}(k)\bar{c}(k) \implies \bar{h}(k) = \frac{\bar{c}(k)}{1 - \bar{c}(k)} \\ \bar{c}(k) &= \frac{\bar{h}(k)}{1 + \bar{h}(k)} = \frac{S(k) - 1}{S(k)} = 1 - \frac{1}{S(k)}. \end{aligned} \quad (7.3.36)$$

La funzione $c(r)$ ha anche la proprietà:

$$h(r \rightarrow \infty) = 0. \quad (7.3.37)$$

Inoltre si può ricavare che:

$$\int h(r)d\mathbf{r} = S(0) - 1 = \rho k T K_T - 1 = \begin{cases} 0 & \text{Per gas perfetti} \\ -1 & \text{Per fluidi in comprimibili} \end{cases} \quad (7.3.38)$$

$$\int c(r)d\mathbf{r} = \bar{c}(0) = 1 - \frac{1}{\rho k T K_T}. \quad (7.3.39)$$

Abbiamo che c, h, g ed S contengono tutte le medesime informazioni, se sperimentalmente ne troviamo una possiamo ricavare da questa tutte le altre.

Per concludere la carrellata mettiamo una tabella di cose utili da ricordare:

	Pair correlation $g(r), h(r), c(r)$	Structure factor $S(k), S(0), c(k)$	Internal energy	Equation of state	"Force equation"
general	$h(r)=g(r)-1$ $h(r)=c(r)+\rho \int d\mathbf{r}' h(r') c(\mathbf{r}-\mathbf{r}')$	$S(k)=1+\bar{h}(k)$ $\bar{c}(k)=\frac{\bar{h}(k)}{1+\bar{h}(k)}=1-\frac{1}{S(k)}$	$E=\frac{3}{2}NkT+\frac{N}{2}\rho \int u(r)g(r)d\mathbf{r}$ $C_v=\frac{3}{2}Nk+\frac{N}{2}\rho \int u(r)\frac{\partial g}{\partial T}(r)d\mathbf{r}$	$p=\rho kT-\frac{\rho^2}{6}\int r \frac{\partial u(r)}{\partial r} g(r)d\mathbf{r}$	$\nabla[\ln(g(r))+\frac{u(r)}{kT}]=-\frac{\rho}{kTg(r)}\int d\mathbf{r}' \nabla u(r') g_i(\mathbf{r}, \mathbf{r}')$
	$g(r)=1$ $h(r)=0$ $c(r)=0$	$S(k)=1$ $k_T=1/\rho kT$ $c(k)=0$	$E=\frac{3}{2}NkT$ $C_v=\frac{3}{2}Nk$	$p=\rho kT$	$u(r)=0$

Figura 7.20: Riassunto delle formule salienti affrontate fino ad ora.

7.3.8 Esempi di applicazione della Chiusura di Born-Green.

Se volessimo studiare un gas perfetto allora abbiamo già tutto quello che ci serve¹⁰. Il modello più facile che possiamo incontrare dopo il gas perfetto è quello delle sfere dure:

¹⁰Ricordiamo che in questo caso si ha una $S(q)$ piatta e da questa derivano tutte le semplificazioni.

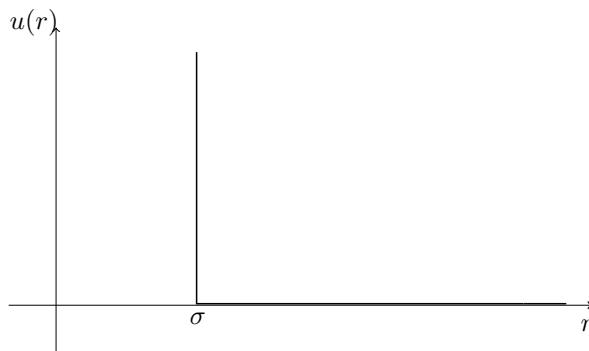


Figura 7.21: Modello di potenziale a "sfere dure".

In questo modello il potenziale è nullo fino a che le due sfere non si toccano, a quel punto diventa improvvisamente ∞ .

Tuttavia avere una netta divergenza porta problemi sia dal punto di vista numerico¹¹ sia dal punto di vista analitico dove alcuni integrali con questi oggetti potrebbero portare problemi.

Per ovviare a questo problema si costruisce il modello a sfere soffici:

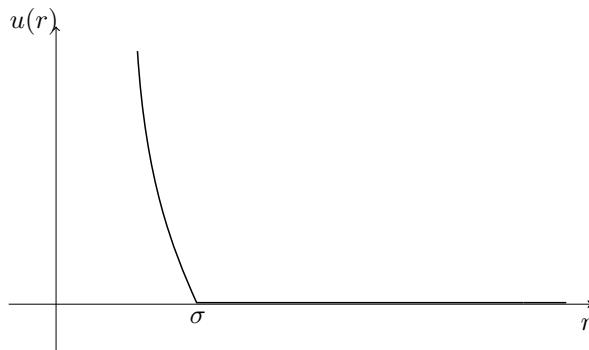


Figura 7.22: Modello di potenziale a "sfere soffici".

Questo modello può essere considerato un buon modello per i colloidii.

In conclusione abbiamo il modello di Lennard Jones che introduce un termine \mathcal{E} di attrazione tra le sfere, il potenziale prende così la forma:

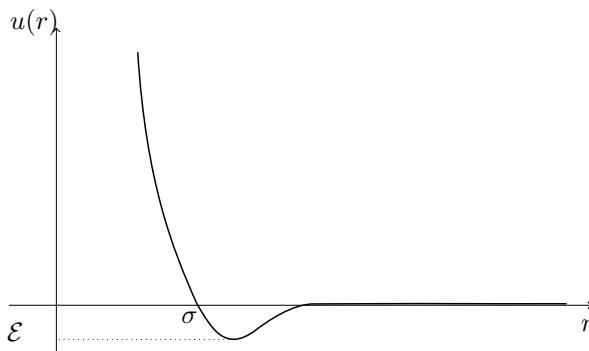


Figura 7.23: Modello di Lennard Jones.

¹¹Un potenziale così Hardcore mi da sempre problemi nel calcolo di integrali, nelle simulazioni reali si usano potenziali analitici più soft (nelle simulazioni di dinamica molecolare standard)

7.3.9 Modello a sfere dure.

Possiamo partire per questa analisi dalla equazione di stato per il sistema:

$$\frac{P}{\rho kT} = 1 - \frac{\rho}{6} \int r \frac{\partial u(r)/kT}{\partial r} g(r) dr. \quad (7.3.40)$$

Mentre l'equazione di forza è:

$$\ln(g(r)) + \frac{u(r)}{kT} = \rho \int dr' (g(r') - 1) \int_{r-r'}^{\infty} g(x) \frac{\partial u(x)/kT}{\partial x} dx. \quad (7.3.41)$$

Notiamo che $u(r)$ dipende soltanto dal parametro σ (il diametro della sfera), mentre l'equazione di forza dipende in u soltanto tramite la combinazione $u(r)/kT$. Per come è definito il potenziale si ha che $C \cdot u(r) = u(r)$, questo implica che la $g(r)$ è indipendente dalla temperatura.

Visto che la scala di lunghezze del sistema è σ possiamo riscrivere tutto in funzione di $x = r/\sigma$ e della densità espressa tramite la frazione di impacchettamento:

$$\eta = \rho \frac{4}{3} \pi R^3 = \pi \rho \frac{\sigma^3}{6} = \rho v. \quad (7.3.42)$$

In cui abbiamo usato il fatto che $R = \sigma/2$. Notiamo che non si avrà mai $\eta = 1$, infatti per delle sfere FCC (le più compatte) raggiungiamo $\eta \approx 0.74$: resta sempre spazio tra gli atomi.

Inoltre $g(r)$ è identicamente nulla per $r < \sigma$ ed u è nulla per $r > \sigma$ ma ovviamente u e la sua derivata divergono a $r = \sigma$. Queste ultime considerazioni rendono difficile il calcolo degli integrali nelle equazioni.

Proviamo adesso a risolvere l'equazione di stato, essendo le sfere dure "ideali" potremmo assumere che queste si comportino come tali fino a che non entrino a contatto, quindi ciò che cambia dal modello di gas ideale è il volume a disposizione: se prima era V adesso è $V - b$ dove b è il co-volume.

Tale co-volume è esattamente 8 volte il volume di una singola sfera, lo possiamo capire dalla seguente figura:

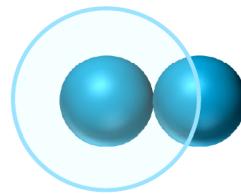


Figura 7.24: Calcolo del co-volume per sfere dure.

Dalla figura è evidente che la sfera non cerchiata non potrà spostarsi per tutto il volume in semi trasparenza attorno alla sfera di sinistra, tale sfera semitrasparente ha raggio doppio rispetto alle due sfere, quindi ha volume 8 volte maggiore. Questo risultato va diviso per due perché coinvolge due sfere. Ne risulta che se il volume di una sfera è v allora il volume a disposizione è $V - 4v$.

Risolvendo quindi l'integrale nella equazione di stato arriviamo alla seguente equazione...

$$\frac{P}{\rho kT} = \frac{1}{1 - 4\eta}. \quad (7.3.43)$$

Questa è tanto più vera quanto più possiamo trascurare l'interazione a 3 particelle, ovvero per basse densità (bassi η). Il risultato di questa soluzione è il seguente:

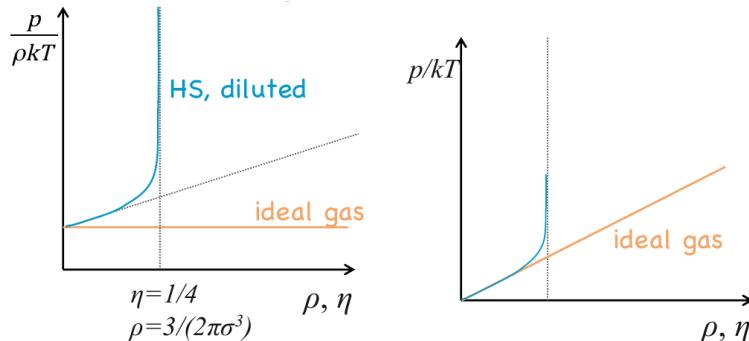


Figura 7.25: Modello a sfere dure a confronto con gas perfetto (i due grafici mostrano la stessa cosa).

Siamo portati a credere che la pressione diverga quando $\eta = 1/4$, tuttavia si ha che l'approssimazione fallisce prima. Sappiamo infatti che il fattore di impacchettamento massimo è oltre $\eta = 0.25$, quindi deve essere possibile costruire un grafico fino a tale valore senza divergenze. Per questo motivo tale asintoto è fittizio, è un sintomo del fallimento della approssimazione di interazione a due sole particelle.

Vediamo come si trasformano invece la $g(r)$ e la $S(q)$:

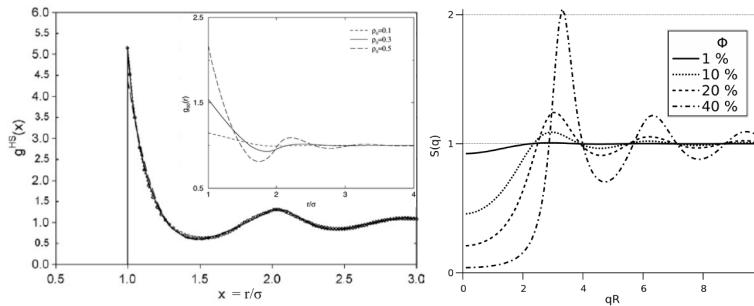


Figura 7.26: Andamento della $g(r)$ e della $S(q)$ per il modello a sfera dura.

Possiamo notare la discontinuità di $g(r)$ in $r/\sigma = 1$, inoltre a basse densità entrambe le funzioni tendono ad 1. Inoltre notiamo che la $g(r)$ è nulla per $x < 1$ ma non è unitaria per $x > 1$: la correlazione tra gli atomi è presente anche quando l'interazione è pressoché nulla (perché comunque si potrà avere contatto). Quando le concentrazioni diventano grandi è necessario capire se il cristallo che si forma preferirà rimanere disordinato o sistemarsi in pacchetti. Ricordiamo intanto che il massimo fattore di impacchettamento ottenibile da delle sfere rigide è:

$$\begin{aligned}\eta &= \frac{\pi\sqrt{2}}{6} \approx 0.74 \\ \rho &= \frac{\sqrt{2}}{\sigma^3}.\end{aligned}\quad (7.3.44)$$

In prossimità della densità critica del cristallo la compressibilità si annulla, quindi la pressione deve divergere essendo il sistema impossibile da comprimere. Quest'ultima affermazione ci fa capire che il sistema tenderà a sistemarsi in modo ordinato e che il grafico di $P/\rho kT$ divergerà dopo una fase ancora ignota.

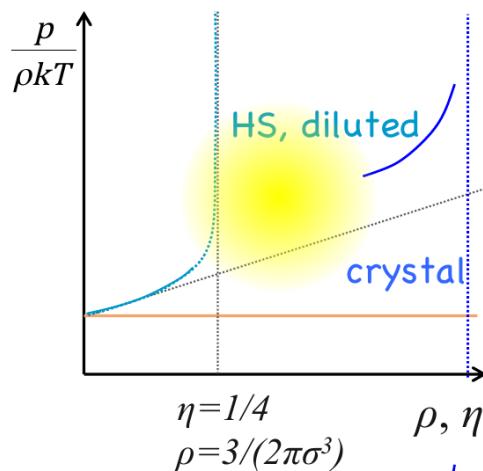


Figura 7.27: Zona in cui il cristallo è ormai formato, resta solo da capire cosa avviene nella zona centrale.

Per descrivere cosa avviene nella zona centrale è necessario utilizzare delle approssimazioni migliori alle due equazioni (stato e delle forze).

Approssimazione di Abe.

Un altro modo per risolvere in maniera analitica il problema alle Hard Sphere è l'approssimazione di Abe o Hypernetted Chain.

Riprendiamo le due equazioni:

$$\begin{aligned} \text{Eq. stato: } & \frac{P}{\rho kT} = 1 - \frac{\rho}{6} \int r \frac{\partial u(r)/kT}{\partial r} g(r) dr \\ \text{Eq. forze: } & \ln(g(r)) + \frac{u(r)}{kT} = \rho \int d\mathbf{r}' (g(r') - 1) \int_{r=r'}^{\infty} g(x) \frac{\partial u(x)/kT}{\partial x} dx. \end{aligned} \quad (7.3.45)$$

Consideriamo inoltre il potenziale di forza media $w(r)$:

$$w(r) = -kT \ln(g(r)). \quad (7.3.46)$$

Se sostituiamo questo integrale nella equazione di forza (la seconda sopra) si ottiene che:

$$\ln(g(r)) + \frac{u(r)}{kT} = \rho \int d\mathbf{r}' h(r') \left[\int_{r=r'}^{\infty} g(x) \frac{\partial [(u-w)]/kT}{\partial x} dx - \int_{r=r'}^{\infty} \frac{\partial g(x)}{\partial x} dx \right]. \quad (7.3.47)$$

L'approssimazione L'approssimazione di Abe consiste nel porre all'interno dell'integrale contenente la derivata di $u - w$ il termine $g(r) \sim 1$. In questo modo l'equazione si semplifica nel seguente modo:

$$\ln(g(r)) + \frac{u(r)}{kT} = \rho \int d\mathbf{r}' h(r') \left[\frac{w(r-r') - u(r-r')}{kT} + h(r-r') \right]. \quad (7.3.48)$$

Infatti è stato sufficiente assumere che per $r \rightarrow \infty$ la differenza tra i due potenziali si annulli e che la $g(r) \rightarrow 1$ con $r \rightarrow \infty$.

Applicazioni fisiche della approssimazione di Abe L'approssimazione di Abe si può applicare a sistemi nei quali è possibile separare una interazione a corto range ed una a lungo range, questa risulta quindi molto buona per i potenziali di contatto mentre risulta pessima per i potenziali come Coulomb.

Legame della approssimazione con $c(r)$ In maniera più pratica l'approssimazione di Abe può essere scritta come:

$$\begin{aligned} c(r) &= \frac{w(r) - u(r)}{kT} + h(r) \\ &= - \left[\ln(g(r)) + \frac{u(r)}{kT} \right] + h(r). \end{aligned} \quad (7.3.49)$$

Inoltre si ha anche che l'approssimazione di Abe è l'equivalente di porre $E(r) = c(r)$ nella equazione di stato:

$$\ln(g(r)) + \frac{u(r)}{kT} = \rho \int d\mathbf{r}' h(r') c(r-r'). \quad (7.3.50)$$

Visto che si ha l'equazione 7.3.49 vale che, nel limite di grandi distanze rispetto a σ deve valere che:

$$\begin{aligned} c(r) &\approx -\frac{u(r)}{kT} \\ h(r) &\approx -\frac{w(r)}{kT}. \end{aligned} \quad (7.3.51)$$

Dalla prima deriva il fatto che la funzione $c(r)$ si chiama funzione di correlazione diretta¹² mentre dalla seconda il fatto che $h(r)$ si chiama funzione di correlazione totale.

Ricordiamo allora che $w(r)$ ed $h(r)$ contengono l'informazione della correlazione a molti corpi mentre $c(r)$ e $u(r)$ sono direttamente collegate al potenziale di interazione interatomico.

Il problema con i potenziali Hard core come quello a sfere rigide è il loro oscillare molto rapidamente nella regione di core. Per trattare in maniera corretta tale regione si usa un'altra chiusura detta di Percus Yevick.

Chiusura di Percus Yevick.

Questa chiusura regolarizza la funzione $c(r)$ in vicinanza del core.

Fatto 3.3: Approssimazione di Percus Yevick

$$c(r) \stackrel{\text{def}}{=} -\frac{U_{\text{eff}}(r)}{kT} = g(r) \left[1 - e^{u(r)/kT} \right] = e^{w(r)/kT} - e^{-[w(r)-u(r)]/kT}. \quad (7.3.52)$$

¹²Si vede infatti il collegamento diretto con il potenziale "nudo" di interazione

Lo scopo di questa approssimazione è dare una espressione analitica per la $c(r)$ che sia nulla per $r > \sigma$ e polinomiale per $r < \sigma$. Inoltre la PY ci da anche una espressione esplicita per l'equazione di stato.

Utilità fisica Questo metodo risulta efficace quando siamo in situazioni di densità molto maggiori rispetto alla equazione di gas diluito, quindi funziona dove Abe fallisce. Infatti il metodo di Abe consiste nel mettere $g(r) \sim 1$ in un integrale contenente la differenza tra i potenziali, quindi in un certo senso assume il gas molto diluito, questa chiusura possiamo affermare che "mette una pezza" ai problemi di Abe.

Risultato della approssimazione PY Con questa chiusura si ottiene una legge di stato che non ha più il problema asintotico incontrato per la chiusura BG:

$$\frac{P}{\rho kT} = \frac{1 + \eta + \eta^2}{(1 - \eta)^3} \approx 1 + 4\eta + 10\eta^2 \dots \quad (7.3.53)$$

Andamenti delle approssimazioni e RP.

Nella zona centrale del grafico per la legge di stato, nello stato di fase disordinata, oltre alla PY è possibile anche predire l'andamento tramite simulazioni al computer (questo metodo vale quindi per la fase detta Random Phase o RP). Possiamo vedere un confronto tra gli andamenti in Figura 7.28. L'approssimazione RP non

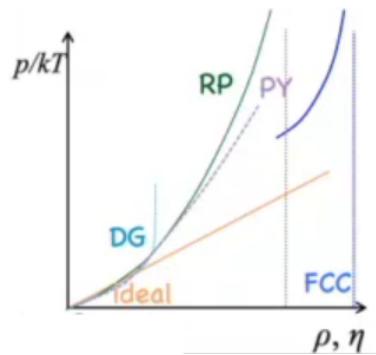


Figura 7.28: Confronto tra le varie chiusure.

è molto buona per le sfere dure, tuttavia la si cita perché è utile nel caso Coulombiano.

Tramite simulazioni al computer è possibile anche connettere la fase completamente cristallina a quella disordinata, il risultato che si ottiene è il seguente:

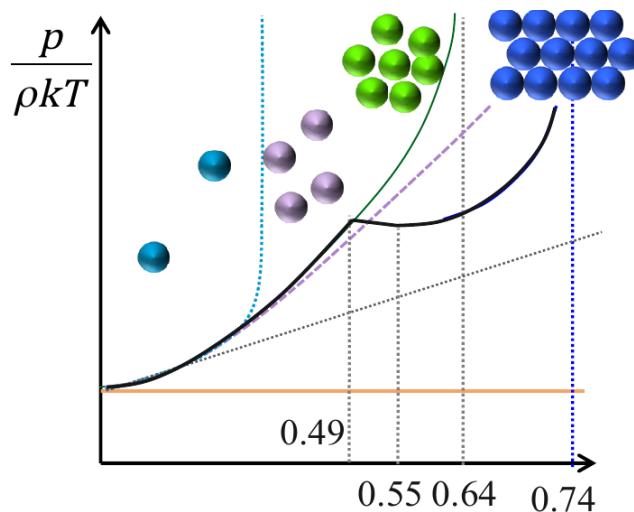


Figura 7.29: Connessione tra le varie chiusure per formare un unico andamento.

7.3.10 Modello di Lennard Jones per le sfere

Il modello di Lennard Jones differisce da quello a sfere dure per il fatto che contiene una buca di potenziale di profondità \mathcal{E} . Quindi se prima le grandezze scalavano spazialmente come σ adesso (oltre a questa spaziatura)

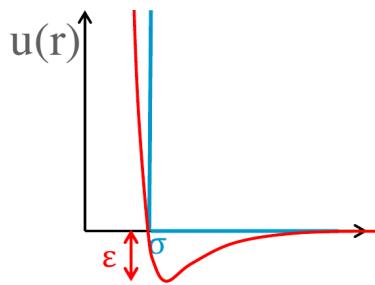


Figura 7.30: Confronto tra sfere dure e buca di Lennard Jones.

abbiamo anche una scala energetica: \mathcal{E}/kT ¹³.

Possiamo vedere l'introduzione della interazione come una perturbazione del modello a sfere dure, per far questo possiamo considerare un ragionamento euristico: la pressione quando aggiungo l'interazione al modello delle sfere rigide deve diminuire, questo per via della maggiore attrazione presente tra le particelle:

$$P = P_{\text{HS}} - \dots \quad (7.3.54)$$

Questo effetto di diminuzione della pressione sarà tanto maggiore quanto più la densità è alta:

$$P = P_{\text{HS}} - f(\rho). \quad (7.3.55)$$

Essendo questo un effetto di correlazione a due corpi la dipendenza dalla densità della correzione non sarà lineare bensì quadratica, otteniamo quindi:

$$\begin{aligned} P &= P_{\text{HS}} - a\rho^2 = \\ &= \frac{\rho kT}{1 - 4\eta} - a\rho^2 = \\ &= \frac{\rho kT}{1 - b\rho} - a\rho^2. \end{aligned} \quad (7.3.56)$$

Utilizzando l'equazione di stato

$$P = \rho kT - \frac{\rho^2}{6} \int r \frac{\partial u(r)}{\partial r} g(r) dr. \quad (7.3.57)$$

Possiamo calcolare il valore di a , per approfondire aprire il March Tosy, a noi basta citare le linee guida per il calcolo e ci fidiamo:

- Assumiamo che la parte dell'integrale divergente $r < \sigma$ sia già inclusa in P_{HS} , possiamo calcolare l'integrale direttamente per $r > \sigma$ e porlo a questo punto uguale a $a\rho^2$. Inoltre è necessario porre la risalita del potenziale avente un andamento del tipo r^6 .
- Facciamo l'approssimazione di PY ponendo $g(r) \sim 1$ nell'integrale rendendolo risolvibile, questo metodo ci fornisce l'equazione di stato dei gas di Van Der Waals.

Con questo metodo si conclude che:

$$\frac{P}{\rho kT} = \frac{1}{1 - \frac{2}{3}\pi\sigma^3\rho} - \underbrace{\frac{16\pi}{9} \frac{\mathcal{E}}{kT} \sigma^3 \rho}_{a/kT}. \quad (7.3.58)$$

Abbiamo una equazione di stato per fluidi di Lennard Jones sempre nella approssimazione di fluido diluito. È importante notare la dipendenza del parametro a dal valore di \mathcal{E}/kT , questo fa sì che si ottengano curve sensibilmente differenti nel grafico di P/kT come si mostra in Figura 7.31. Dalle curve in questa figura possiamo notare che all'aumentare del parametro \mathcal{E}/kT si forma un flesso, concentriamoci su questa importante particolarità.

Come possiamo notare dalla Figura 7.32 se ci spostiamo dall'origine verso la curva incontriamo un massimo nella pressione, viceversa spostandoci dall'altra parte otterremo un minimo nella pressione con successiva risalita.

Questa anomalia corrisponde ad un passaggio di fase: la pressione è discontinua alla densità. Precisamente questo rappresenta un passaggio di fase tra gas e liquido.

¹³Questo significa che un sistema alla temperatura T ed energia \mathcal{E} si comporta come un sistema a temperatura $2T$ ed energia $2\mathcal{E}$.

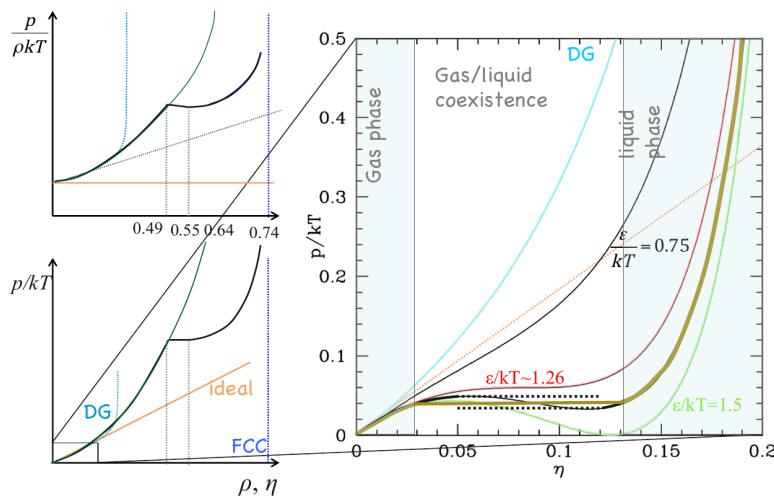


Figura 7.31: Curve nel grafico P/kT per un fluido di Lennard Jones, questo modello funziona bene nella parte di grafico in basso a sinistra evidenziata e zoommata con un rettangolo. È inoltre chiaro come si modifichi quella zona di curva al variare del parametro \mathcal{E}/kT . La linea DG corrisponde alle sfere dure (oppure a $a = 0$).

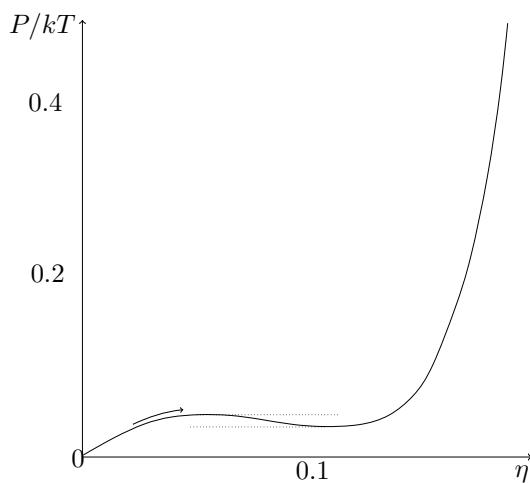


Figura 7.32: Flesso nella curva per l'equazione di stato.

Fatto 3.4: Fasi nei vari modelli

Il modello di gas ideale permette soltanto una fase gassosa, il modello a sfere rigide permette di predire soltanto la separazione tra fase gassosa e fase solida, il modello di Lennard Jones permette di predire fase gassosa, fase liquida e fase solida.

Notiamo che è possibile anche continuare a seguire la curva tratteggiata senza fare il salto in un punto esatto, questo corrisponde alla situazione di liquido riscaldato (viceversa di gas raffreddato)¹⁴.

Possiamo anche dire che tale flesso corrisponde al punto critico nel grafico PT . Quando l'energia $\mathcal{E} \rightarrow 0$ abbiamo che il punto critico viene mandato verso l'origine schiacciando anche il punto triplo verso questa direzione.

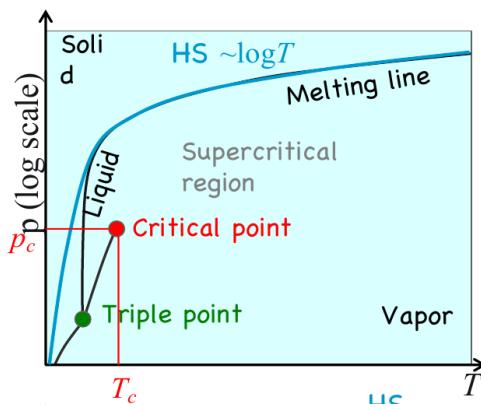
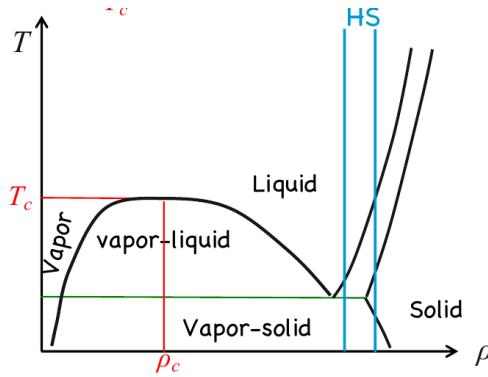
È interessante notare come nel grafico $T\rho$ invece "espandere" il potenziale delle sfere rigide nell'idea di Lennard Jones corrisponde ad "ampliare il campo visivo come si evince in Figura 7.34.

7.3.11 Riscalamento di $S(q)$ e $g(r)$.

Abbiamo visto che i grafici di $S(q)$ e $g(r)$ tendono a sovrapporsi nella regione al di sopra del punto critico (spostandosi nel grafico PT) come in Figura 7.35.

Se normalizziamo la distanza $r \rightarrow r/\sigma$ (che equivale a fare $r \rightarrow r/\rho^{1/3}$) ed il potenziale $u \rightarrow u/kT$ allora otteniamo che tali curve si sovrappongono come possiamo vedere in Figura 7.36.

¹⁴Questo è ciò che si osserva facendo bollire l'acqua: capita che si superi la temperatura di fusione senza che effettivamente tale fusione avvenga. Questa è una situazione metastabile che viene rottata dalla aggiunta del sale.

Figura 7.33: Punto critico nella curva PT .Figura 7.34: Andamento $T - \rho$ per fluido di Lennard Jones a confronto con porzione di grafico vista dal modello Hard Sphere.

7.3.12 Riassunto di HG,HS,LJ.

Nel seguente grafico possiamo vedere un riassunto delle formule saliente affrontate nell'ultima lezione:

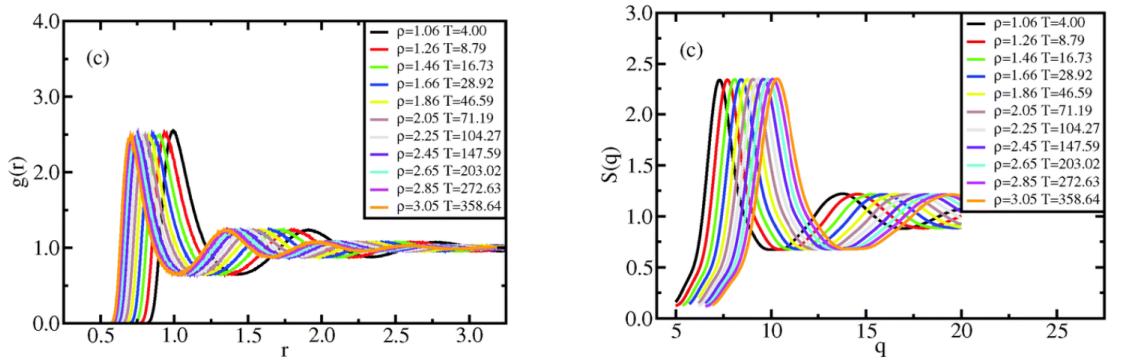
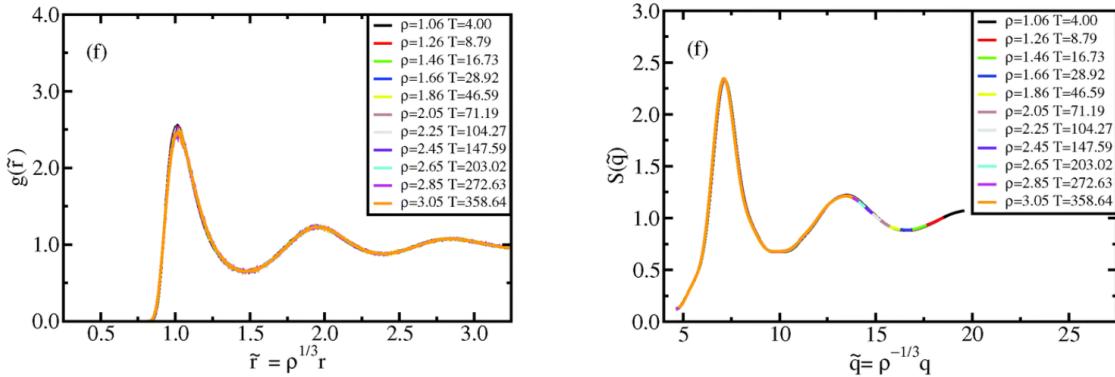
	Pair correlation $g(r)$, $h(r)$, $c(r)$	Structure factor $S(k)$, $S(0)$, $c(k)$	Internal energy, phase diagram, $u(r)$	Equation of state	"Force equation"
general	$h(r)=g(r)-1$ $h(r)=c(r)+\rho \int d\mathbf{r} h(r') c(\mathbf{r}-\mathbf{r}')$	$S(k)=1+\bar{h}(k)$ $S(0)=\rho k T k_T$ $\bar{c}(k)=\frac{\bar{h}(k)}{1+\bar{h}(k)}=1-\frac{1}{S(k)}$	$E=\frac{3}{2} N k T + \frac{N}{2} \rho \int u(r) g(r) d\mathbf{r}$ $C_V=\frac{3}{2} N k + \frac{N}{2} \rho \int u(r) \frac{\partial g}{\partial T}(r) d\mathbf{r}$	$p=\rho k T - \frac{\rho^2}{6} \int r \frac{\partial u(r)}{\partial r} g(r) d\mathbf{r}$	$\nabla[\ln(g(r)) + \frac{u(r)}{kT}] = -\frac{\rho}{kT g(r)} \int d\mathbf{r} \nabla u(r') g_3(\mathbf{r}, \mathbf{r}')$
Ideal gas	$g(r)=1$ $h(r)=0$ $c(r)=0$	$S(k)=1$ $k_T=1/\rho k T$ $c(k)=0$	$E=\frac{3}{2} N k T$ $C_V=\frac{3}{2} N k$	$p=\rho k T$	$u(r)=0$
HS				$\frac{p}{\rho k T} = \begin{cases} \frac{1}{1-4\eta} & \text{at low dens} \\ f(\eta), \eta=\pi/6\rho\sigma^3 & \end{cases}$	Solvable by approx theories such as Percus-Yevick
LJ				$\frac{p}{\rho k T} = \begin{cases} \frac{1}{1-b\rho} + a\rho^2 & \text{low dens} \\ f(T, \rho) & \end{cases}$	Solvable by approx theories (PY) Invariant lines

Figura 7.37: Riassunto delle puntate precedenti.

7.3.13 Fluidi quantistici: trattazione della condensazione di Bose.

Possiamo dire euristicamente che la regione di interesse quantistico nel grafico PT sarà quella a basse temperature.

Normalmente si ha che un cristallo si rompe quando le fluttuazioni termiche diventano più grandi della distanza interatomica, tuttavia a basse temperature sono le fluttuazioni quantistiche diventano più grandi di quelle

Figura 7.35: Andamenti di $S(q)$ e $g(r)$.Figura 7.36: Andamento di $S(q)$ e $g(r)$ con le variabili ridotte.

termiche, di conseguenza la temperatura assume un "ruolo minore" nelle transizioni di fase. Questo ragionamento spiega in grandi linee la formazione di un nuovo stato della materia: il superfluido, la transizione di fase in questo stato non è guidata dalle fluttuazioni termiche ma dalle fluttuazioni quantistiche. Per completezza si mostra anche come varia il grafico $T\rho$ nel caso quantistico (diventa molto complicato).

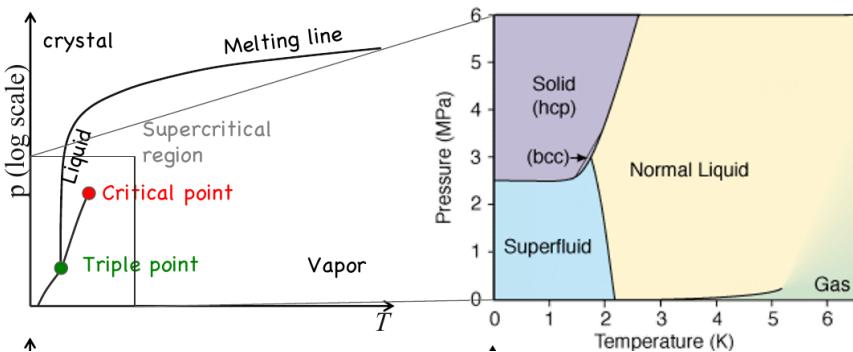


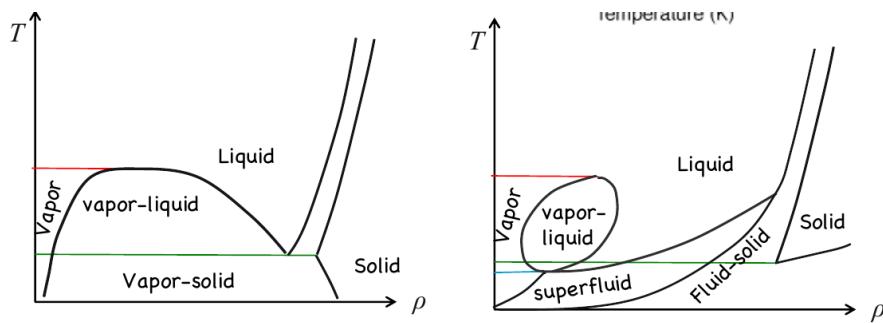
Figura 7.38: Formazione del superfluido.

7.3.14 Colloidì.

Il potenziale di Lennard Jones si applica bene nel caso di "piccole particelle che corrispondono ai gas nobili", oppure in generale per atomi in cui il dipolo permanente è piccolo o assente.

Fatto 3.5: Applicabilità di Lennard Jones

Il potenziale di Lennard Jones è applicabile nel caso di sistemi composti da particelle neutre non polarizzate.

Figura 7.39: Andamento del grafico $T\rho$ nel caso classico e nel caso quantistico.

Un ottimo caso in cui è possibile applicare il potenziale di Lennard Jones è quello riguardante le particelle colloidali¹⁵. Un esempio di colloide sono le proteine globulari.

Per poter utilizzare un modello alla Lennard Jones in questo caso particolare è necessario (essendo le particelle in genere molto più grandi della scala atomica¹⁶) utilizzare una forma di potenziale avente un range di interazione stretto senza diminuire \mathcal{E} . Potrebbe essere utile avere un altro parametro che regola la larghezza del potenziale.

Applicare queste modifiche cambia nuovamente il diagramma di fase come in Figura 7.40.

Quando il range di attrazione diventa sufficientemente piccolo perdiamo di nuovo la fase liquida. Questa fase

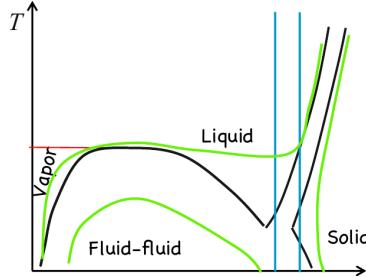


Figura 7.40: Modifiche al grafico della equazione di stato per i collodi.

infatti esiste stabilizzata se vi è un potenziale attrattivo sufficiente.

Dobbiamo comunque puntualizzare una caratteristica importante dei collodi, infatti questi sono immersi in una sostanza liquida. Dire quindi che questi sono in una fase gassosa è fuorviante, in realtà la fase gassosa per questi corrisponde ad una fase completamente dispersa nel fluido, una fase solida corrisponde invece ad un precipitato. Possiamo immaginare invece una fase liquida come una fase in cui i collodi sono tutti vicini tra loro a formare un oggetto "appiccicaticcio".

7.3.15 Repulsione a lungo raggio: cristallo di Wiegner.

Consideriamo un caso estremo di potenziale di Coulomb puro: elettroni in un background inerte positivo (plasma).

Il potenziale è a lungo lungo raggio ma allo stesso tempo questi hanno $\sigma = 0$ non essendoci una repulsione Hardcore.

Sappiamo che i fermioni non fanno condensazione per via della loro distribuzione quantistica, tuttavia a basse densità possono raggiungere una configurazione stabile detta cristallo di Wiegner. Questa configurazione può essere rotta aumentando la densità, in tal modo il cristallo si fonde.

Le oscillazioni che possono rompere il cristallo possono essere di natura quantistica se la temperatura supera $T \propto h^2/m\rho^{2/3}$ oppure quantistiche se l'energia delle fluttuazioni supera $k_F^2 \sim \rho^{2/3}$.

La cristallizzazione di Wiegner si forma quando si raggiunge un equilibrio tra energia cinetica degli elettroni e l'energia di scambio, questo avviene quando la distanza tra un elettrone ed un altro è dell'ordine delle 100 u.a. ($\rho \sim 10^{18} \text{ el/cm}^3$)¹⁷. Si ha quindi che la cristallizzazione di Wiegner avviene a basse densità ed a basse temperature.

¹⁵Particelle disperse in un'altra sostanza in cui sono libere di muoversi.

¹⁶Quindi σ molto più grande di quelli utilizzati fin'ora.

¹⁷Consideriamo che la densità di un normale fluido quando arriva a cristallizzare è $\sim 10^{24} \text{ cm}^{-3}$.

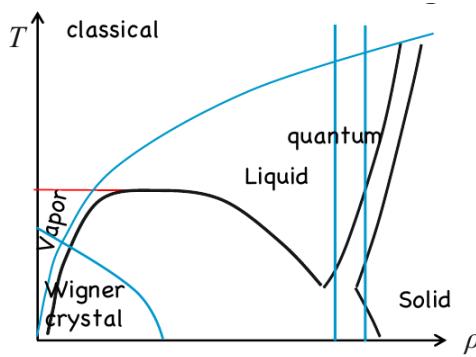


Figura 7.41: Zona di cristallizzazione di Wiegner confrontata con le altre viste fino ad ora.

7.3.16 Interazioni a lungo raggio ed approssimazione di Random Phase.

Tornando nel regime classico quando siamo in presenza di un potenziale Coulombiano le approssimazioni fatte in precedenza ($g(r) \sim 1$, $u(r) \sim 0$) smettono di funzionare, questo perché funzionavano soltanto a grandi distanze (alternativamente dovevano esistere soli interazioni a corto range).

È necessario tornare alla formula iniziale in cui abbiamo utilizzato l'approssimazione di Born Green (o di sovrapposizione):

$$\begin{aligned} \nabla_{\mathbf{r}_1} g(|\mathbf{r}_1 - \mathbf{r}_2|) = & -\frac{g(|\mathbf{r}_1 - \mathbf{r}_2|)}{kT} \nabla_{\mathbf{r}_1} u(|\mathbf{r}_1 - \mathbf{r}_2|) + \\ & -\frac{\rho}{kT} \int d\mathbf{r}_3 \nabla_{\mathbf{r}_1} u(|\mathbf{r}_1 - \mathbf{r}_3|) g(|\mathbf{r}_1 - \mathbf{r}_2|) g(|\mathbf{r}_2 - \mathbf{r}_3|) g(|\mathbf{r}_1 - \mathbf{r}_3|). \end{aligned} \quad (7.3.59)$$

Non potendo considerare $g(r)$ unitario e necessario ricordare come era legato con $S(q)$ e la funzione ρ , conviene quindi andare nello spazio di Fourier e considerare delle funzioni globali:

$$\rho g(r) = \frac{1}{N} \left\langle \sum_{i \neq j} \delta(r - (r_i - r_j)) \right\rangle \xrightarrow{FT} S(k) = \frac{1}{N} \langle \bar{\rho}(k) \bar{\rho}(-k) \rangle. \quad (7.3.60)$$

In cui $\bar{\rho}$ è la fluttuazione della densità locale. Per tali fluttuazioni si ha:

$$\bar{\rho} = FT \left[\sum_i \delta(\mathbf{r} - \mathbf{r}_i) \right] = \sum_i e^{i\mathbf{k} \cdot \mathbf{r}_i}. \quad (7.3.61)$$

Combinando le 3 ultime equazioni si ottiene che:

$$S(k) = 1 + \frac{1}{Nk^2} \sum_{k'} \frac{\bar{u}(k')}{kT} \langle \bar{\rho}(k) \bar{\rho}(k') \bar{\rho}(k+k') \rangle \mathbf{k} \cdot \mathbf{k}'. \quad (7.3.62)$$

L'approssimazione di Random Phase assume un'interferenza distruttiva tra i termini aventi k differenti all'interno delle 3 ρ ¹⁸, quindi sopravvive soltanto un termine avente $k' = -k$. Si ottiene allora:

$$S(k) = \frac{1}{1 + \rho \bar{u}(k)/kT}. \quad (7.3.63)$$

Quindi possiamo ricavare anche $c(r)$ viste le sue relazioni in trasformata con $S(k)$:

$$\bar{c}(k) = -\frac{\rho \bar{u}(k)}{kT} \implies c(r) = -\frac{u(r)}{kT}. \quad (7.3.64)$$

Questo è lo stesso risultato ottenuto con l'approssimazione di Abe nel limite asintotico, la differenza sta nel fatto che con la RP la si usa in tutto lo spazio.

Possiamo vedere la qualità di questa approssimazione confrontandola con alcuni dati sperimentali sulla $g(r)$:

¹⁸Quindi deve essere $k \neq k' \neq k + k'$.

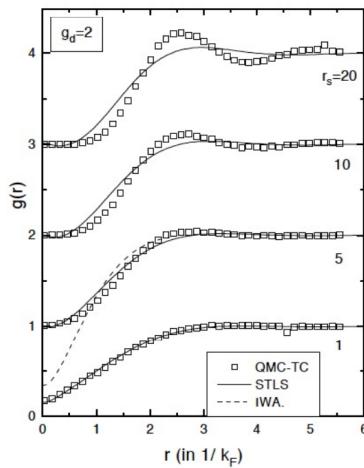


Figura 7.42: Approssimazione di Random Phase per un fluido Coulombiano.

7.3.17 Cosa devo sapere all'esame?

- L'approssimazione PY funziona molto bene per i potenziali Hardcore.
- Per i fluidi LJ il potenziale PY funziona bene in media con eccezione in presenza di picchi.
- HNC (Abe) funziona bene per sfere soffici.
- RPA non è utilizzata generalmente per liquidi Hardcore. È invece utilizzata per i liquidi Coulombiani in cui abbiamo interazioni a lungo raggio.

7.4 Lezione 22

08-04-2020

7.4.1 Estensione dinamica: funzione di Van Hove.

L'espansione dinamica della funzione di correlazione di coppia $g(r)$ è chiamata $G(r, t)$ definita come:

$$\begin{aligned} G(r, t) &= \frac{1}{N} \sum_{i,j} \langle \delta(r - (r_i(0) - r_j(0))) \rangle = \\ &= \frac{1}{\rho} \langle \rho(0, 0) \rho(r, t) \rangle. \end{aligned} \quad (7.4.1)$$

Dove abbiamo rimosso la media temporale dalla definizione di ρ , in questo modo ricompare la sua dipendenza dal tempo.

In generale per i sistemi non isotropi si ha anche che:

$$G(r, t) = \frac{1}{N} \int d\mathbf{r}' \rho(\mathbf{r}', 0) \rho(\mathbf{r}' + \mathbf{r}, t). \quad (7.4.2)$$

Come per la $g(r)$ è possibile dividere questa funzione in una parte "self" ed una riguardante particelle differenti:

$$G(r, t) = G_s(r, t) + G_d(r, t). \quad (7.4.3)$$

Notiamo che per $t = 0$ si ha:

$$G(r, t = 0) = \delta(r) + \rho g(r). \quad (7.4.4)$$

Quindi nel limite statico torna lo screenshot del sistema con tutta l'analisi della scorsa lezione. L'utilità di introdurre una $G(r, t)$ è che dalle sole $S(k)$ e $g(r)$ non è possibile distinguere un sistema amorfo da uno liquido. Su scale temporali grandi nei liquidi possiamo assumere che la correlazione temporale tra le particelle vada perduta: la media statistica del prodotto delle due densità è il prodotto delle medie statistiche.

$$G(r, t) \approx \frac{1}{N} \int d\mathbf{r}'' \rho(\mathbf{r} - \mathbf{r}'') \rho(\mathbf{r}''). \quad (7.4.5)$$

Questo implica che nei liquidi che $G(r, \infty) \sim G_d(r, \infty) \rightarrow \rho$ mentre $G_s(r, \infty) \rightarrow \frac{1}{V} \sim 0$ dove V è il volume medio occupato da una particella (questi andamenti sono dovuti al fatto che il numero di coppie scala come N^2

mentre il numero di particelle scala come N^2). Possiamo vedere l'annullamento della G_s come la perdita della autocorrelazione della particella.

Nei solidi viceversa si ha che il volume V in cui una particella è confinata è piccolo, quindi non vi sarà l'annullamento della G_s .

Notiamo che la perdita di memoria (o correlazione) da parte di un liquido può caratterizzare il liquido: maggiore perdita di correlazione e minore sarà la viscosità del liquido stesso.

Riassunto sulla $G(r)$

- La funzione di Van Hove descrive la correlazione spaziale e temporale tra le fluttuazioni di densità:

$$G(r, t) = G_s(r, t) + G_d(r, t). \quad (7.4.6)$$

- Istante iniziale:

$$G(r, 0) = \delta(r) + \rho g(r). \quad (7.4.7)$$

- Dopo un tempo scala molto grande:

- Liquidi:

$$G(r, \infty) = \frac{1}{N} \int d\mathbf{r}'' \rho(\mathbf{r} - \mathbf{r}'') \rho(\mathbf{r}'') = \begin{cases} G_s = \frac{1}{V} \rightarrow 0 \\ G_d = \rho \end{cases}. \quad (7.4.8)$$

- Cristalli:

$$G(r, \infty) = \frac{1}{N} \int d\mathbf{r}'' \rho(\mathbf{r} - \mathbf{r}'') \rho(\mathbf{r}'') = \begin{cases} G_s \sim \rho_{\text{loc}}(r) \\ G_d \xrightarrow{\text{FT}} |\rho(k)|^2 \end{cases}. \quad (7.4.9)$$

Funzione di scattering intermediata.

La trasformata (spaziale) di Fourier della funzione di Van Hove è chiamata la funzione di scattering intermediata:

$$\begin{aligned} F(k, t) &= \int d\mathbf{r} e^{i\mathbf{k} \cdot \mathbf{r}} G(r, t) = \\ &= \frac{1}{\rho} \int d(\mathbf{r} - \mathbf{r}') e^{i\mathbf{k} \cdot (\mathbf{r} - \mathbf{r}')} \langle \rho(\mathbf{r}', 0) \rho(\mathbf{r}, t) \rangle = \\ &= \frac{1}{N} \langle \bar{\rho}(-k, 0) \bar{\rho}(k, t) \rangle. \end{aligned} \quad (7.4.10)$$

Questa funzione misura la correlazione temporale delle fluttuazioni della densità ad un dato numero d'onda \mathbf{k} . Può esser vista come la probabilità che la fluttuazione di densità avente vettore d'onda \mathbf{k} generata al tempo 0 sia ancora presente dopo un tempo t .

Proprio come la funzione G anche la sua trasformata può essere separata nella parte self e nella parte a diverse particelle:

$$\begin{aligned} F(\mathbf{k}, t) &= F_s(\mathbf{k}, t) + F_d(\mathbf{k}, t) = \\ &= \frac{1}{N} \left\langle \sum_i \exp(i\mathbf{k} \cdot (\mathbf{r}_i(t) - \mathbf{r}_i(0))) \right\rangle + \frac{1}{N} \left\langle \sum_{i \neq j} \exp(i\mathbf{k} \cdot (\mathbf{r}_i(t) - \mathbf{r}_j(0))) \right\rangle. \end{aligned} \quad (7.4.11)$$

Dalla Figura 7.43 possiamo notare che la $F(k)$ misura il decadimento temporale della autocorrelazioni temporali

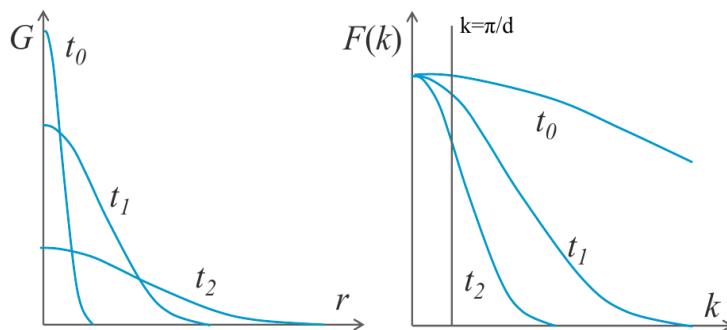


Figura 7.43: Andamento della funzione G_s confrontato con la F_s al variare del tempo.

del sistema. Quindi ci dice quanta memoria ha il sistema della dinamica delle singole particelle.

Per misurare la F solitamente si sonda con lunghezze d'onda dell'ordine di π/d con d distanza media tra le particelle e può dirci se un materiale si trova nello stato solido o nello stato liquido. In Figura 7.44 possiamo

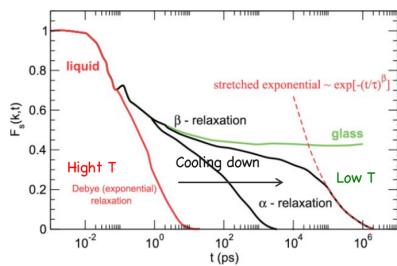


Figura 7.44: Osservazione dello stato della materia tramite $F(k)$.

notare i diversi andamenti di $F(k)$ al variare del tempo in scala logaritmica.

La parte in alto nel grafico piatta indica il tempo in cui la particella preserva la sua autocorrelazione poiché non ha ancora iniziato ad urtare con le altre (questa zona è detta balistica costante).

Aumentando la temperatura nel liquido avviene un veloce decadimento detta fase di Debye, questo è un processo collegato alla viscosità del liquido.

Abbassando la temperatura questo andamento di caduta diventa sempre più lento, il meccanismo di perdita di correlazione diventa sempre meno efficiente fino a che a temperature molto basse non si stabilizza come nel caso del vetro.

Anche nei cristalli possiamo avere dei processi di rilassamento dovuti ai fononi, in approssimazione armonica questi non interagiscono tra loro mentre aggiungendo un termine di interazione possono interagire e far perdere correlazione temporale tramite un decadimento delle oscillazioni.

7.4.2 "Fononi" e fattore di struttura dinamico.

Essendo la densità la media della posizione delle particelle la fluttuazione della densità deve essere legata alla variazione della posizione delle particelle.

Di conseguenza la $\bar{\rho}(k, t)$ descrive la variazione temporale delle fluttuazioni di densità "wavelike" con una data lunghezza d'onda corrispondente appunto ad un fonone nel cristallo.

Le vibrazioni collettive coerenti di fluttuazioni di densità in un fluido sono la generalizzazione dei fononi per i fluidi, $\rho(k, t)$ può essere usata come variabile collettiva dei modi normali. Se tali modi sono presenti ci si aspetta che varino nel tempo con una frequenza del tipo $e^{i\omega_k t}$. In conclusione $F(k, t)$ è collegata a quanto più esiste di simile ai fononi nei liquidi.

Con queste basi è possibile calcolare anche la trasformata di Fourier temporale di $F(k, t)$ ed associarla allo spettro delle fluttuazioni di densità, questa quantità è definita fattore di struttura dinamico:

$$\begin{aligned} S(k, \omega) &= \int dt F(k, t) e^{-i\omega t} = \\ &= \int dt \int d\mathbf{r} G(\mathbf{r}, t) e^{i(\mathbf{k} \cdot \mathbf{r} - \omega t)} = \\ &= \frac{1}{N} \int \langle \bar{\rho}(-k, 0) \bar{\rho}(k, t) \rangle e^{-i\omega t}. \end{aligned} \quad (7.4.12)$$

Per definizione abbiamo che:

$$\int \frac{d\omega}{2\pi} S(k, \omega) = F(k, 0) = S(k). \quad (7.4.13)$$

Che si ottiene usando le definizioni di $S(k, \omega)$ e di $S(k)$. Questa quantità deve quindi essere legata alla $S(k)$: mentre quest'ultima permetteva scambio di momento angolare (quindi k) adesso il fattore di struttura dinamico permette anche scambio di energia (ω), quindi permette lo scattering inelastico!

Possiamo quindi affermare che il fattore di struttura dinamico è proporzionale alla sezione d'urto di scattering inelastico.

Se incidiamo nel liquido con elettroni lo scattering inelastico farà sì che tali protoni perdano energia, tale energia viene ceduta ai fononi.

7.4.3 Approssimazione per le funzioni di struttura dinamica.

Abbiamo visto alcune teorie di chiusura per le funzioni statiche, nel caso dinamico è ancora più complicato. Un possibile metodo per risolvere è quello di riscrivere la F come:

$$\begin{aligned} F(\mathbf{k}, t) &= F_s(\mathbf{k}, t) + \frac{1}{N} \sum_{i \neq j} \left\langle e^{i\mathbf{k}(\mathbf{r}_i(0) - \mathbf{r}_j(0))} e^{i\mathbf{k}(\mathbf{r}_i(t) - \mathbf{r}_j(0))} \right\rangle = \\ &\approx F_s(\mathbf{k}, t) + \frac{1}{N} \sum_i \left\langle e^{i\mathbf{k}(\mathbf{r}_i(t) - \mathbf{r}_i(0))} \right\rangle \left[\sum_i e^{i\mathbf{k}(\mathbf{r}_i(0) - \mathbf{r}_j(0))} - 1 \right] = \\ &= F_s(\mathbf{k}, t) F(\mathbf{k}, 0). \end{aligned} \quad (7.4.14)$$

Abbiamo assunto così che la media del prodotto sia il prodotto delle medie. Questa approssimazione è equivalente a separare le correlazioni spaziali e temporali. In questo modo si assume che la parte di correlazione temporale della funzione si comporti in modo indipendente dal resto.

In altre parole fissata la parte temporale a $t = 0$ si assume che tale parte si propaghi nel tempo come conseguenza del moto della particella stessa, senza nessuna modifica intrinseca. Di conseguenza abbiamo che:

$$F(k, t) = S(k, t) F_s(k, t) \quad G(r, t) = G_s(r, t) + \rho \int d\mathbf{r}' g(r') G_s(|\mathbf{r} - \mathbf{r}'|, t) \quad S(k, \omega) = S(k) S_s(k, \omega). \quad (7.4.15)$$

Questa approssimazione porta con sé alcuni problemi:

- Non funziona bene per tempi lunghi (nel regime idrodinamico).
- Non soddisfa la legge di conservazione della quantità di moto.

Tuttavia ha il grosso vantaggio di includere in maniera naturale la funzione $S(k)$ e tutte le approssimazioni viste nelle scorse lezioni per questa.

7.4.4 Collegamento con le funzioni di risposta del fluido

Le fluttuazioni possono essere incluse nel fluido come media di un qualche potenziale esterno. Nella teoria di risposta lineare queste sono proporzionali queste sono proporzionali alla funzione di risposta χ :

$$\delta\rho(r, t) = \int d\mathbf{r}' \int_{-\infty}^t \chi(\mathbf{r} - \mathbf{r}', t - t') v(\mathbf{r}', t) dt \xrightarrow{\text{limite stazionario}} \delta\rho(\mathbf{r}) = \int d\mathbf{r}' \chi_s(\mathbf{r} - \mathbf{r}') v(\mathbf{r}'). \quad (7.4.16)$$

Dove χ_s indica la suscettibilità:

$$\chi_s(\mathbf{r} - \mathbf{r}') = \int \chi(\mathbf{r} - \mathbf{r}', t - t') dt. \quad (7.4.17)$$

Entrambe le funzioni (χ e S) si riferiscono ad una risposta nella densità del sistema ad una perturbazione esterna, infatti entrambe possono essere calcolate come media della teoria perturbativa.

Il calcolo diretto della funzione di risposta che affronteremo nella lezione seguente porterà alle seguenti relazioni (dal calcolo quantistico alla temperatura nulla):

$$\bar{\chi}(\mathbf{k}, \omega) = \bar{\chi}'(\mathbf{k}, \omega) + i\bar{\chi}''(\mathbf{k}, \omega). \quad (7.4.18)$$

Con

$$\bar{\chi}''(\mathbf{k}, \omega) = \frac{\rho}{2\hbar} [S(k, \omega) - S(-k, -\omega)]. \quad (7.4.19)$$

Questa è una forma del *Teorema fluttuazione dissipazione*: la parte immaginaria della funzione di risposta è proporzionale alla energia dissipata quando il sistema risponde ad un piccolo stimolo esterno; il fattore di struttura dinamico descrive allora la correlazione temporale spettrale delle fluttuazioni all'equilibrio in assenza di stimoli esterni.

Quanto detto sopra deriva dalla forma quantistica della funzione di risposta. Usando la distribuzione termica delle fluttuazioni come:

$$\bar{\chi}''(\mathbf{k}, \omega) = \frac{\rho}{2\hbar} S(k, \omega) \left[1 - e^{-\hbar\omega/kT} \right] \xrightarrow{\text{Limite classico}} \bar{\chi}''(\mathbf{k}, \omega) = \frac{\rho\omega}{2kT} \propto \left\langle |\rho_k(\omega)|^2 \right\rangle. \quad (7.4.20)$$

Il principio di causalità implica che la funzione di risposta deve soddisfare qualche relazione esatta di somma (?) e che le parti reale/immaginaria di tale funzione devono essere collegate dalle relazioni di KK, quindi:

$$\bar{\chi}'(\mathbf{k}, \omega) = \frac{1}{\pi} \int d\omega' \frac{\bar{\chi}''(\mathbf{k}, \omega)}{\omega' - \omega - i\eta} \implies S(k) = \frac{kT}{\rho} \bar{\chi}(\mathbf{k}, 0). \quad (7.4.21)$$

Dove adesso riconosciamo la relazione di Ornstein Zernike generalizzata: in questa forma la $\bar{\chi}(\mathbf{k}, 0)$ rappresenta la compressibilità isoterma del sistema.

7.5 Lezione 23

7.5.1 Generalità sui fononi

In generale i fononi nei cristalli sorgono risolvendo l'equazione secolare:

$$\ddot{u}_i(\mathbf{R}_I) = \mathbf{D}_{ij,IJ} u_j(\mathbf{R}_I). \quad (7.5.1)$$

Dove $u_i(R_I)$ è lo spostamento dell'atomo i -esimo dalla posizione di equilibrio nel sito R_I del reticolo, mentre \mathbf{D} è la matrice dinamica: la matrice delle derivate seconde dell'energia nelle posizioni di equilibrio (Hessiano). Assumendo che le soluzioni a tale equazione siano onde piane:

$$u_i(\mathbf{R}_I) = \mathcal{E}_i e^{i(\mathbf{q} \cdot \mathbf{R} - \omega t)}. \quad (7.5.2)$$

otteniamo la forma standard per l'equazione secolare:

$$\omega^2 \mathcal{E}_i = \mathbf{D}_{ij}(\mathbf{q}) \mathcal{E}_j. \quad (7.5.3)$$

Questa equazione ha 3 soluzioni per ogni valore di \mathbf{q} . Inoltre la simmetria del cristallo assicura che tali soluzioni sono funzioni di Bloch, quindi i 3 autovalori $\omega_I(\mathbf{q})$ possono essere valutati all'interno della prima zona di Brillouin.

Notiamo che se nella cella unitaria sono presenti N atomi allora le soluzioni a tale equazione sono $3N$.

7.5.2 Struttura del Silicio e del carburo di Silicio.

Entrambe queste strutture hanno una cella di tipo ZB: FCC con due atomi per base. Entrambe le strutture

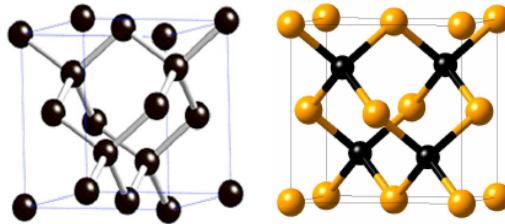


Figura 7.45: Struttura di un cristallo di Silicio (sinistra) e di un cristallo di carburo di Silicio (destra), le due figure mostrano la stessa struttura sotto diverse prospettive.

hanno 3 rami ottici e 3 rami acustici per la propagazione di fononi con differenti polarizzazioni:

- Una longitudinale.
- Due trasverse.

Generalmente le onde longitudinali hanno energia maggiore delle trasverse (per i modi acustici questo è sempre vero). I rami trasversi tendono inoltre ad essere degeneri.

Esistono dei punti di simmetria in questi cristalli, in tali punti si ha la degenerazione dei rami fononici (nel loro k corrispondente nel reticolo reciproco). Gli andamenti dei rami sono i seguenti:

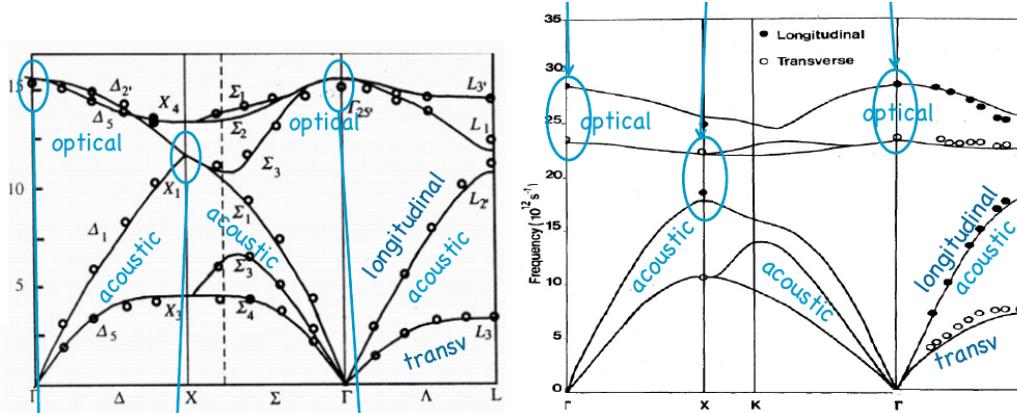


Figura 7.46: Rami dei fononi per il Silicio (sinistra) e per il carburo di Silicio (destra).

Se assumiamo che $q < (1/5)(\pi/a)$ (quindi $\lambda > 10a$) i grafici nella Figura 7.46 sono nel regime lineare (confinati intorno alla origine) e che ovviamente vediamo solo i rami acustici. In questa zona notiamo che fononi longitudinali e trasversi hanno diverse velocità di propagazione e che i due modi trasversi tendono a degenerare.

7.5.3 Onde longitudinali nei liquidi e nei gas

Dimostriamo che qualunque sistema avente una compressibilità finita può sostenere il trasporto di onde longitudinali.

Prendiamo l'equazione di newton e di continuità:

$$\begin{aligned} \frac{\partial P}{\partial x} + \rho \frac{\partial v}{\partial t} &= 0 \\ \frac{\partial \rho}{\partial t} + \frac{\partial}{\partial x}(\rho v) &= 0. \end{aligned} \quad (7.5.4)$$

Prendiamo una perturbazione della densità (pressione) per linearizzare l'equazione:

$$\begin{aligned} P &= P_0 + P' \\ \rho &= \rho_0 + \rho' \\ v &= v'. \end{aligned} \quad (7.5.5)$$

Inserendo queste perturbazioni:

$$\begin{aligned} \frac{\partial P'}{\partial x} + \rho_0 \frac{\partial v'}{\partial t} &= 0 \\ \frac{\partial \rho'}{\partial t} + \rho_0 \frac{\partial v'}{\partial x} &= 0. \end{aligned} \quad (7.5.6)$$

Per risolvere dobbiamo introdurre una equazione di stato:

$$\begin{aligned} \rho &= \rho(P_0) + \frac{\partial \rho}{\partial P} P' \\ c^2 &= \frac{\partial P}{\partial \rho} = \frac{1}{K\rho}. \end{aligned} \quad (7.5.7)$$

Mettendo a sistema si riesce ad ottenere una equazione di D'alambert:

$$\frac{\partial^2 \rho'}{\partial x^2} - \frac{1}{c^2} \frac{\partial^2 \rho'}{\partial t^2} = 0. \quad (7.5.8)$$

Quindi si hanno onde di densità (longitudinali) come si voleva dimostrare.

7.5.4 Teoria della elasticità: legge di Hooke

La legge di Hooke è:

$$\mathbf{T} = \mathbf{C} \cdot \mathbf{e}. \quad (7.5.9)$$

Dove si ha che

- $\mathbf{T} = T_{ij}$ è il tensore degli stress, si ha che $\mathbf{F} = \mathbf{T}\hat{n}$.
- $\mathbf{e} = e_{ij} = \frac{\partial u_{ij}}{\partial x_j}$ è il tensore degli stress.
- $\mathbf{C} = C_{ijkl}$ è il tensore delle costanti elastiche.

L'equazione di Newton per un volumetto di materia è:

$$\rho dx ds \frac{\partial^2 \mathbf{u}}{\partial t^2} = ds [\mathbf{f}(x + dx) - \mathbf{f}(x)] = ds dx \mathbf{C} \cdot \nabla \mathbf{e}. \quad (7.5.10)$$

Che ci porta alla equazione per le onde elastiche nei solidi:

$$\rho \frac{\partial^2 u_i}{\partial t^2} = C_{ikjl} \frac{\partial^2 u_j}{\partial x_k \partial x_l}. \quad (7.5.11)$$

Inoltre possiamo anche notare che la relazione con la matrice dinamica: \mathbf{D} è quadratica in \mathbf{q} , per questo motivo abbiamo anche che ω lineare in \mathbf{q} .

$$D_{ij} = \frac{q_k q_l}{\rho} C_{ikjl}. \quad (7.5.12)$$

Le soluzioni sono quindi onde non dispersive le cui velocità al quadrato sono combinazioni lineari dei coefficienti C_{ijkl}/ρ e possono essere ricavate risolvendo il problema agli autovalori.

Quando il cristallo raggiunge l'equilibrio traslazionale e rotazionale si ha una notevole riduzione delle costanti indipendenti all'interno della matrice delle costanti elastiche C_{ijkl} , se inoltre il cristallo ha la forma cubica allora le costanti indipendenti si riducono a 6. In questo modo il calcolo delle velocità di propagazione si semplifica notevolmente.

7.5.5 Funzione di risposta e teorema di fluttuazione dissipazione.

Definiamo la funzione di risposta di un generico sistema nel seguente modo:

$$\begin{aligned}\delta\rho(\mathbf{r}, t) &= \int d\mathbf{r} \int_{-\infty}^t \chi_l(\mathbf{r} - \mathbf{r}', t - t') v(\mathbf{r}', t') dt = \\ &= \int d\mathbf{r}' \int_{-\infty}^{\infty} \chi(\mathbf{r} - \mathbf{r}', t - t') v(\mathbf{r}', t') dt.\end{aligned}\quad (7.5.13)$$

IN cui si fa uso di una funzione di Eavyside per espandere gli estremi di integrazione:

$$\chi(\mathbf{r} - \mathbf{r}', t - t') = \chi_l(\mathbf{r} - \mathbf{r}', t - t') \Theta(t - t').\quad (7.5.14)$$

Quindi la funzione χ è definita per ogni tempo ed è nulla per tempi negativi, a differenza di χ_l che è definita soltanto per tempi positivi. Andando in trasformata di Fourier si ha che le convoluzioni diventano prodotti:

$$\delta\bar{\rho}(\mathbf{k}, \omega) = \bar{\chi}(\mathbf{k}, \omega) \bar{v}(\mathbf{k}, \omega).\quad (7.5.15)$$

Mentre la trasformata spazio-temporale della χ è:

$$\begin{aligned}\bar{\chi}(\mathbf{k}, \omega) &= \int d\omega' \bar{\chi}_l(\mathbf{k}, \omega - \omega') \Theta(\omega') = \\ &= \int d\omega' \bar{\chi}_l(\mathbf{k}, \omega - \omega') \left[\frac{1}{2} \delta(\omega') + \frac{i}{2\pi\omega'} \right] = \\ &= \frac{1}{2} \left[\bar{\chi}_l(\mathbf{k}, \omega) + \int d\omega' \frac{i}{\pi\omega'} \bar{\chi}_l(\mathbf{k}, \omega - \omega') \right].\end{aligned}\quad (7.5.16)$$

χ_l è reale nel dominio positivo, nel dominio negativo invece può assumere ogni valore. Noi consideriamo il caso in cui $\bar{\chi}_l(\mathbf{k}, \omega)$ sia simmetrico e reale, in tal caso:

$$\begin{aligned}Re[\bar{\chi}(\mathbf{k}, \omega)] &= \frac{1}{2} \bar{\chi}_l(\mathbf{k}, \omega) \\ Im[\bar{\chi}(\mathbf{k}, \omega)] &= \frac{1}{2} \int d\omega' \frac{\bar{\chi}_l(\mathbf{k}, \omega - \omega')}{\pi\omega'}.\end{aligned}\quad (7.5.17)$$

Questo ci porta ad una prima importante relazione:

$$Im[\bar{\chi}(\mathbf{k}, \omega)] = \int d\omega' \frac{Re[\bar{\chi}(\mathbf{k}, \omega - \omega')]}{\pi\omega'}.\quad (7.5.18)$$

Assumendo anche una estensione antisimmetrica di χ_l abbiamo che $\bar{\chi}_l(\mathbf{k}, \omega)$ è immaginaria (e sempre antisimmetrica).

$$Re[\bar{\chi}(\mathbf{k}, \omega)] = -\frac{1}{2} \int d\omega' \frac{\bar{\chi}_l(\mathbf{k}, \omega - \omega')}{\pi\omega'}.\quad (7.5.19)$$

$$Im[\bar{\chi}(\mathbf{k}, \omega)] = \frac{1}{2} \bar{\chi}_l(\mathbf{k}, \omega).\quad (7.5.20)$$

Abbiamo quindi le relazioni di Kramers Kronig che nella forma complessa generale si scrivono come:

$$\bar{\chi}(\mathbf{k}, \omega) = \int \frac{d\omega'}{i\pi} \frac{\bar{\chi}(\mathbf{k}, \omega)}{(\omega - \omega')}.\quad (7.5.21)$$

Tali relazioni dipendono dalla causalità del sistema e sono dette trasformate di Hilbert. Matematicamente queste sono collegate da una convoluzione con la funzione di risposta ed una funzione di Heavyside (visto a metodi 2).

Notiamo anche che la FT di $\bar{\chi}$ è indefinita, è definita soltanto la sua trasformata di Laplace e coincide con la

FT di χ .

Assumiamo adesso che il nostro sistema abbia una perturbazione indipendente dal tempo nella Hamiltoniana:

$$H = H_0 - \int d\mathbf{r} v(\mathbf{r}') \delta\hat{\rho}(\mathbf{r}'). \quad (7.5.22)$$

Dove $\hat{\rho}(\mathbf{r}) = \sum \delta(\mathbf{r} - \mathbf{r}_i)$. Calcolando la media delle fluttuazioni del sistema (classicamente) si ha che:

$$\begin{aligned} \delta\rho(\mathbf{r}) &= \langle \delta\hat{\rho}(\mathbf{r}) \rangle = \\ &= \frac{1}{Z} \int \delta\hat{\rho}(\mathbf{r}) \exp(-\beta H) = \\ &\approx \frac{1}{Z} \int \delta\hat{\rho}(\mathbf{r}) \exp(-\beta H_0) \left[1 + \beta \int d\mathbf{r}' v(\mathbf{r}') \delta\hat{\rho}(\mathbf{r}') \right] = \\ &= \beta \int d\mathbf{r}' v(\mathbf{r}') \langle \delta\hat{\rho}(\mathbf{r}) \delta\hat{\rho}(\mathbf{r}') \rangle_0. \end{aligned} \quad (7.5.23)$$

Quindi otteniamo che:

$$\chi_s(\mathbf{r} - \mathbf{r}') = \frac{1}{kT} \langle \delta\hat{\rho}(\mathbf{r}) \delta\hat{\rho}(\mathbf{r}') \rangle_0. \quad (7.5.24)$$

La funzione di risposta lineare del sistema ad un campo esterno è collegata alle fluttuazioni spaziali del sistema in assenza di campo esterno (inperturbato)!

Usando inoltre la definizione di $S(k)$ (fattore di struttura statica) e la sua relazione con $S(k, \omega)$ possiamo scrivere le seguenti relazioni:

$$\begin{aligned} \frac{1}{kT} \langle |\rho(\mathbf{k})|^2 \rangle &= \frac{S(k)}{\rho kT} = \\ &= \text{Re} [\bar{\chi}(\mathbf{k}, 0)] = \\ &= \int \frac{d\omega'}{\pi} \frac{\text{Im} [\bar{\chi}(\mathbf{k}, \omega)]}{\omega'} = \\ &= \int d\omega' \frac{S(\mathbf{k}, \omega)}{\rho kT}. \end{aligned} \quad (7.5.25)$$

Nel caso in cui la perturbazione abbia dipendenza temporale si procede in modo analogo sviluppando l'Hamiltoniana, in tal caso si può ottenere:

$$\frac{1}{kT} \langle \rho_k(\omega) \rho_{-k}(-\omega) \rangle = \frac{2}{\omega} \text{Im} [\bar{\chi}(\mathbf{k}, \omega)]. \quad (7.5.26)$$

Questa è la forma del teorema relativa alla dissipazione. La parte immaginaria della funzione di risposta sappiamo infatti essere legata a quest'ultima.

Abbiamo ottenuto la forma classica del teorema di fluttuazione dissipazione, nel caso quantistico si può dimostrare che:

General form for density fluctuations

$$\langle \rho_k(\omega) \rho_{-k}(-\omega) \rangle = \text{Im} \bar{\chi}(\mathbf{k}, \omega) \frac{2\hbar}{[1 - e^{-\hbar\omega/kT}]} = \left\{ \begin{array}{l} \xrightarrow{\text{classic limit, } kT \gg \hbar\omega} \text{Im} \bar{\chi}(\mathbf{k}, \omega) \frac{2kT}{\omega} \\ \xrightarrow{\text{static, classic}} kT \text{Re} \bar{\chi}(\mathbf{k}, 0) \\ \xrightarrow{\text{quantum } T=0} \text{Im} \bar{\chi}(\mathbf{k}, \omega) 2\hbar \end{array} \right.$$

$\int d\omega; k \rightarrow 0$

$$= S(\mathbf{k}, \omega) \longrightarrow S(\mathbf{k} \rightarrow 0) = \rho kT \kappa_T$$

Finisce sulle slide della Professoressa Tozzini.

Capitolo 8

Interazione radiazione materia

8.1 Lezione 24

19-04-2020

8.1.1 Introduzione alla interazione radiazione materia

Riprendiamo la teoria delle perturbazioni (anche dipendenti dal tempo), supponiamo di avere una Hamiltoniana per il nostro sistema H_0 e di inserire una perturbazione $V(t)$ tale che:

$$\bar{V}(t) = \begin{cases} W(t) & 0 < t < \tau \\ 0 & t < 0 \text{ e } t > \tau \end{cases}. \quad (8.1.1)$$

L'Hamiltoniana completa sarà la somma di queste due quantità: $H = H_0 + \bar{V}(t)$.

Cerchiamo le soluzioni alla equazione di Shrodinger dipendente dal tempo:

$$i\hbar \frac{d\psi(t)}{dt} = [H_0 + \bar{V}(t)] \psi(t). \quad (8.1.2)$$

Sviluppiamo la funzione d'onda sugli autostati di H_0 :

$$|\psi(t)\rangle = \sum_n a_n(t) e^{-iE_n t/\hbar} |\varphi_n\rangle. \quad (8.1.3)$$

Ipotizziamo inoltre che per tutti i $t < 0$ il sistema si trovi in un autostato $|\varphi_m\rangle$ dato. Vogliamo trovare lo stato del sistema all'istante τ : quello in cui termina la perturbazione.

Per $t \leq 0$ abbiamo che

$$\begin{aligned} |\psi_m\rangle(t) &= e^{-iE_m t/\hbar} |\varphi_m\rangle \\ a_n(t) &= \delta_{mn}. \end{aligned} \quad (8.1.4)$$

AL termine della perturbazione mi troverò in uno stato dato dalla sovrapposizione degli altri autostati, tali autostati continueranno ad evolvere (con l'esponenziale della loro energia) e gli $a_n(t)$ per $t \geq \tau$ rimarranno costanti ed uguali a $a(\tau)$.

Possiamo chiamare le ampiezze di probabilità $a_n(\tau)$ come $a_{m \rightarrow n}(\tau)$ essendo questa l'ampiezza di probabilità dello stato φ_m di passare allo stato n-esimo.

La probabilità di andare dallo stato m allo stato n sarà data da:

$$W_{m \rightarrow n}(\tau) = |a_{m \rightarrow n}(\tau)|^2. \quad (8.1.5)$$

Per trovare tali ampiezze sostituiamo nella equazione di Schrodinger lo sviluppo della ψ e proiettiamo su un generico $|\varphi_n\rangle$.

$$H \frac{d}{dt} a_{m \rightarrow n}(t) = \sum_l \langle n | W(H) | l \rangle e^{i\omega_{n,l} t} a_{m \rightarrow l}(t). \quad (8.1.6)$$

Nella quale $\omega_{n,l}$ vale:

$$\omega_{n,l} = \frac{E_n - E_l}{\hbar}. \quad (8.1.7)$$

Ci mettiamo nel caso in cui l'elemento di matrice è nullo tra stati uguali $\langle n | W | n \rangle = 0$ (lo possiamo sempre fare con una base opportuna degli stati) e risolviamo queste equazioni con la condizione

$$a_{m \rightarrow n}(t=0) = \delta_{mn}. \quad (8.1.8)$$

Possiamo riscrivere l'equazione di Schrodinger al primo ordine come:

$$i\hbar \frac{da_{m \rightarrow n}(t)}{dt} = \langle n | W(t) | m \rangle e^{i\omega_{nm} t}. \quad (8.1.9)$$

Possiamo integrare questa espressione (mettiamo un pedice per)

$$a_{m \rightarrow n}^{(1)}(t) = \frac{1}{i\hbar} \int_0^t \langle n | W(t') | m \rangle e^{i\omega_{mn} t'} dt'. \quad (8.1.10)$$

Agli ordini successivi abbiamo che

$$a_{m \rightarrow n}^{(2)}(t) = \frac{1}{i\hbar} \sum_m \int_0^t \int_0^t \langle k | W(t') | n \rangle e^{i\omega_{kn} t'} a_{m \rightarrow n}^{(1)}(t') dt' dt. \quad (8.1.11)$$

Come primo esempio possiamo prendere la $W(t) = V$ indipendente dal tempo. In questo caso abbiamo che:

$$a_{m \rightarrow n}^{(1)}(t) = \frac{1}{i\hbar} \langle n | W | m \rangle \int_0^t e^{i\omega_{nm} t'} dt'. \quad (8.1.12)$$

Quindi possiamo trovare la probabilità di transizione da m a n al tempo τ :

$$W_{m \rightarrow n}^{(1)}(\tau) = \left| a_{m \rightarrow n}^{(1)}(\tau) \right|^2 = \frac{2}{\hbar} |\langle n | W | m \rangle|^2 F(\tau, E_n - E_m). \quad (8.1.13)$$

Questa F è:

$$F(\tau, x) = \frac{2}{\left(\frac{x}{\hbar}\right)^2} \sin^2 \left(\frac{x\tau}{2\hbar} \right). \quad (8.1.14)$$

Questa funzione ha la seguente forma:

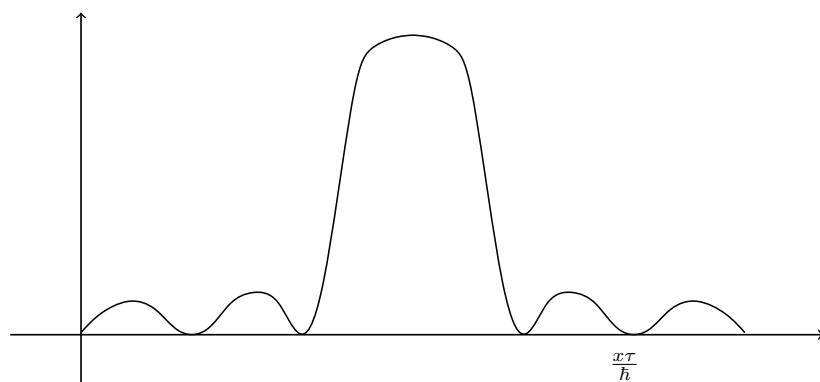


Figura 8.1: F interazione radiazione materia

In cui

$$|x| = \frac{2\pi\hbar}{\tau} n. \quad (8.1.15)$$

Maggiore è τ e più si stringe il massimo della funzione. Se vale

$$\tau \gg \frac{2\pi\hbar}{|x|}. \quad (8.1.16)$$

Possiamo approssimare tale funzione ad una δ , in tal caso vale la relazione:

$$\int_{-\infty}^{\infty} F(x) dx = \tau\hbar\pi. \quad (8.1.17)$$

Con questa normalizzazione possiamo scrivere la funzione $F(\tau, x)$:

$$F(\tau, x) = 2\pi\hbar\delta(x). \quad (8.1.18)$$

Se la perturbazione dura un tempo infinito ($\tau \rightarrow \infty$) allora l'ultima formula ci dice che il sistema non può cambiare energia.

Abbiamo trattato il sistema concentrandoci sulla transizione di due livelli m e n , in generale possiamo avere una distribuzione di stati continua (come ad esempio la ρ_e nei cristalli) in tal caso possiamo normalizzare:

$$\int \rho(E_n) dE_n = 1. \quad (8.1.19)$$

Possiamo immaginare che questa densità di stati sia distribuita con un picco largo $\Delta E_n = \hbar\Delta\omega_n$. Possiamo calcolare la probabilità di transizione complessiva come:

$$W_{m \rightarrow n}^{(1)}(\tau) = \frac{2}{\hbar^2} \int |\langle n | W | m \rangle|^2 F(\tau, E_n - E_m) \rho(E_n) dE_n. \quad (8.1.20)$$

Tipicamente nei sistemi che trattiamo il primo termine (che è un modulo quadro di un elemento di matrice) non dipende da quali dei singoli stati m o n che andiamo a considerare, quindi può essere tirato fuori dall'integrale.

$$W_{m \rightarrow n}^{(1)}(\tau) = \frac{2}{\hbar^2} |\langle n | W | m \rangle|^2 \int \frac{2}{(\frac{x}{\hbar})^2} \sin^2\left(\frac{x\tau}{2\hbar}\right) \rho(E_n) dE_n. \quad (8.1.21)$$

Nell'ipotesi in cui $\tau \gg \pi/\Delta\omega$ (nello spazio delle frequenze la F è molto più stretta di ρ), portiamo allora fuori dall'integrale la ρ , ci resta un integrale noto:

$$W_{m \rightarrow n}^{(1)}(\tau) = \frac{2\pi}{\hbar} |\langle \bar{n} | W | m \rangle|^2 \rho(E_{\bar{n}}) \tau. \quad (8.1.22)$$

Questa è la regola d'oro di Fermi. Grazie a questa possiamo definire una probabilità $P_{m \rightarrow n}$ per unità di tempo dividendo semplicemente per τ .

$$\overline{P}_{m \rightarrow n}^{(1)} = \frac{2\pi}{\hbar} |\langle \bar{n} | W | m \rangle|^2 \rho(E_{\bar{n}}). \quad (8.1.23)$$

Possiamo imporre che tale probabilità prima di essere integrata fosse la δ , quindi:

$$P_{m \rightarrow n}^{(1)} = \frac{2\pi}{\hbar} |\langle \bar{n} | W | m \rangle|^2 \delta(E_n - E_m). \quad (8.1.24)$$

Nel caso opposto invece $\tau \ll \frac{\hbar}{\Delta\omega}$, in tal caso portiamo fuori la F e resta l'integrale della ρ . Facendo in questo modo si ottiene

$$\overline{P} \propto \tau^4. \quad (8.1.25)$$

Abbiamo parlato fin'ora di un potenziale a "impulso quadro", ovvero un potenziale che sale fino ad un W costante e poi torna a 0 al tempo τ . Se interagiamo con il campo elettromagnetico dobbiamo prendere una interazione con un potenziale oscillante, supponiamo di avere una onda piana

$$V = W^+ e^{-i\omega t} + W^- e^{i\omega t}. \quad (8.1.26)$$

Se la perturbazione è di questo tipo possiamo riprendere tutti i passaggi fatti in precedenza e aggiungere all'esponenziale complessa che avevamo prima il pezzo oscillante del campo EM:

$$e^{i\omega_{mn}t} \rightarrow e^{i(\omega_{mn}-\omega)t}. \quad (8.1.27)$$

Quindi possiamo utilizzare il caso costante anche per descrivere la situazione oscillante a patto di inserire questo termine.

Vediamo il contributo dei due singoli pezzi di V :

$$a_{m \rightarrow n}^{(1)}(t) = \frac{1}{i\hbar} \langle n | W^+ | m \rangle \frac{e^{i(\omega_{nm}-\omega)t} - 1}{i(\omega_{mn} - \omega)}. \quad (8.1.28)$$

Quindi si ha che:

$$W_{m \rightarrow n}^{(1)}(\tau) = \left| a_{m \rightarrow n}^{(1)}(\tau) \right|^2 = \frac{2}{\hbar} |\langle n | W^+ | m \rangle|^2 F(\tau, E_n - E_m - \hbar\omega). \quad (8.1.29)$$

Nelle ipotesi della regola d'oro di fermi abbiamo che:

$$\overline{P}_{m \rightarrow n}^{(1)} = \frac{2\pi}{\hbar} |\langle n | W^+ | m \rangle|^2 \rho(E_n = E_m + \hbar\omega). \quad (8.1.30)$$

Oppure possiamo scrivere senza integrare:

$$P_{m \rightarrow n}^{(1)} = \frac{2\pi}{\hbar} |\langle n | W^+ | m \rangle|^2 \delta(E_n - E_m - \hbar\omega). \quad (8.1.31)$$

Prendendo il secondo pezzo di V abbiamo:

$$\bar{P}_{m \rightarrow n}^{(1)} = \frac{2\pi}{\hbar} |\langle n | W^- | m \rangle|^2 \rho(E_n = E_m - \hbar\omega). \quad (8.1.32)$$

Quindi i due termini ci descrivono due processi diversi: uno ci fa guadagnare energia e l'altro ce la fa perdere (questo indicano i - e il +). Quindi questi rappresentano il processo di emissione stimolata ed assorbimento, inoltre i due termini W^+ e W^- classicamente sono identici. Abbiamo quindi una simmetria completa tra i processi di emissione stimolata ed assorbimento.

Spesso non solo gli stati finali hanno una distribuzione iniziale ma ce l'hanno anche gli stati finali, si utilizza quindi spesso la densità di stati ridotta o congiunta:

$$\rho_{congiunta}(E_n - E_m). \quad (8.1.33)$$

Che ci dice il numero di stati separati da una energia $E_n - E_m$. In questo modo possiamo anche riscrivere la probabilità di transizione:

$$\bar{P}_{m \rightarrow n}^{(1)} = \frac{2\pi}{\hbar} |\langle n | W^+ | m \rangle|^2 \rho(E_n - E_m = \hbar\omega). \quad (8.1.34)$$

Dobbiamo adesso capire quando è possibile fermarci allo sviluppo al primo ordine, sarà necessario che:

$$W_{m \rightarrow n}^{(1)}(\tau) \ll 1. \quad (8.1.35)$$

Questo significa che:

$$\frac{1}{\hbar} |\langle n | W^\pm | m \rangle|^2 \tau \ll 1. \quad (8.1.36)$$

L'elemento di matrice sarà proporzionale al fattore $\mathbf{E} \cdot \mathbf{d}$ quindi sarà necessario considerare tempi di interazione lunghi rispetto alla larghezza di distribuzione dei livelli ma devono essere corti rispetto al reciproco della intensità del campo.

Abbiamo fin'ora assunto una onda elettromagnetica monocromatica, vedremo cosa succede quando abbiamo invece una distribuzione di campo elettromagnetico (che è quello che succede tipicamente). In generale avremo una densità di energia $u(\nu)d\nu$, in questo caso dovremmo fare la convoluzione della probabilità monocromatica che abbiamo calcolato con tale densità di energia.

Prima di far questo vediamo che succede andando agli ordini successivi, prendiamo $a^{(1)}(t)$ e le rimettiamo nella parte destra della equazione differenziale e troviamo com'è fatta la probabilità di transizione. In questo caso senza effettuare i conti vediamo il risultato:

$$a_{m \rightarrow n}^{(2)}(t) = \frac{1}{\hbar^2} \sum_n \frac{\langle k | W^\pm | n \rangle \langle n | W^\pm | m \rangle}{\omega_{nm} \pm \omega} \cdot \left\{ \frac{e^{i(\omega_{km} \pm 2\omega)t} - 1}{\omega_{km} \pm 2\omega} - \frac{e^{i(\omega_{km} \pm \omega)t} - 1}{\omega_{kn} \pm \omega} \right\}. \quad (8.1.37)$$

La cosa importante è il fatto che abbiamo una somma su tutti gli n . Inoltre la nostra F adesso è piccata nel punto in cui la differenza dei due stati è il doppio di ω del campo magnetico, quindi una volta passato al secondo ordine ho dei processi in cui posso scambiare energia con il campo magnetico assorbendo o emettendo 2 quanti di energia (o $2\hbar\omega$), per questo prendono il nome di processi a due fotoni.

Questi argomenti agli ordini superiori sono argomenti di ottica non lineare (il numero di fotoni coinvolti è maggiore di 1).

Vediamo adesso come può essere scritto l'elemento di matrice, per far questo possiamo metterci ad esempio nella Gauge di Coulomb:

$$\mathbf{P} - \frac{e}{n} \mathbf{A} \cdot \mathbf{P}. \quad (8.1.38)$$

In tale Gauge abbiamo che il potenziale diventa:

$$\hat{V}(t) = -\frac{e}{mc} \mathbf{A} \cdot \mathbf{P} + \dots \quad (8.1.39)$$

Dove non consideriamo il termine al secondo ordine. Il caso più interessante o semplice che possiamo trattare è quello in cui \mathbf{A} è una onda piana:

$$\mathbf{A} = A_0 \hat{e} \cos(\mathbf{k} \cdot \mathbf{r} - \omega t). \quad (8.1.40)$$

Nel vuoto inoltre il campo elettrico può essere scritto come:

$$\mathbf{E} = -\frac{1}{c} \frac{d\mathbf{A}}{dt}. \quad (8.1.41)$$

Quindi possiamo riscrivere il $\hat{V}(t)$ come

$$\hat{V}(t) = \frac{eE_0}{m\omega} \frac{1}{2} \left(e^{i(\mathbf{k} \cdot \mathbf{r} - \omega t)} + e^{-i(\mathbf{k} \cdot \mathbf{r} - \omega t)} \right) \hat{e} \cdot \mathbf{P}. \quad (8.1.42)$$

Dove il termine E_0 è legato al potenziale vettore tramite:

$$E_0 = -A_0 \frac{\omega}{c}. \quad (8.1.43)$$

Quindi possiamo scrivere la probabilità con l'elemento di matrice esplicitato:

$$\bar{P}_{m \rightarrow n}^{(1)} = \frac{2\pi}{\hbar} \frac{e^2}{m^2 \omega^2} E_0^2 \frac{1}{4} |\langle \bar{n} | e^{\pm i \mathbf{k} \cdot \mathbf{r}} \hat{e} \cdot \mathbf{P} | \bar{m} \rangle|^2 \rho(E_n = E_m \pm \hbar\omega). \quad (8.1.44)$$

Ci mettiamo adesso in una situazione in cui la lunghezza d'onda della radiazione è maggiore della estensione dei livelli che consideriamo (o anche del parametro della funzione d'onda che descrive i nostri livelli) :

$$\lambda \gg a. \quad (8.1.45)$$

ovvero $ka \ll 1$, questa è l'approssimazione di dipolo.

Tale approssimazione funziona bene anche per i solidi nelle ipotesi in cui a è il passo reticolare. In questo modo si arriva alla espressione più classica per la regola d'oro di fermi per le transizioni nel campo elettromagnetico:

$$P_{m \rightarrow n}^{(1)} = \frac{2\pi}{\hbar} \frac{e^2}{m^2 \omega^2} \frac{E_0^2}{4} |\langle n | \hat{e} \cdot \bar{P} | m \rangle|^2 \rho(E_n = E_m \pm \hbar\omega). \quad (8.1.46)$$

Tipicamente l'elemento di matrice dato dal dipolo lo possiamo riscrivere sfruttando il commutatore tra \mathbf{r} ed H_0 , in questo modo l'elemento di matrice diventa:

$$P_{m \rightarrow n}^{(1)} = \frac{2\pi}{\hbar} \frac{e^2}{m^2 \omega^2} \frac{E_0^2}{4} |\langle n | \hat{r} \cdot \mathbf{d} | m \rangle|^2 \rho(E_n = E_m \pm \hbar\omega). \quad (8.1.47)$$

Possiamo adesso trattare un campo elettromagnetico non monocromatico, consideriamo la densità di energia:

$$u(\nu) d\nu = \frac{\epsilon E_0^2}{2} = n_{\text{fot}} \hbar\omega. \quad (8.1.48)$$

Con n_{fot} che è il numero di fotoni per unità di volume.

Possiamo adesso riscrivere la densità di stati congiunta come:

$$\rho(E_{mn}) = \frac{1}{2\pi\hbar} g(\nu_{nm}). \quad (8.1.49)$$

Mentre la probabilità non integrata di andare dallo stato m a quello n diventa:

$$P_{m \rightarrow n}^{(1)} = \frac{2\pi}{\hbar^2} |\langle n | \hat{n} \cdot \mathbf{d} | m \rangle|^2 \delta(\nu_{nm} \pm \nu) u(\nu) d\nu g(\nu_{nm}). \quad (8.1.50)$$

Nel caso in cui interagiamo con radiazione non polarizzata dobbiamo mediare il termine nel Bracket sulle orientazioni del dipolo (visto che viene fuori un \cos^2 alla fine della media resterà un fattore $1/3$), quindi:

$$P_{m \rightarrow n}^{(1)} = \frac{2\pi}{3\hbar^2} |\langle n | d | m \rangle|^2 \delta(\nu_{nm} \pm \nu) u(\nu) d\nu g(\nu_{nm}). \quad (8.1.51)$$

Possiamo adesso integrare in ν :

$$P_{m \rightarrow n}^{(1)} = \frac{2\pi}{3\hbar^2} |\langle n | d | m \rangle|^2 u(\nu_{nm}) g(\nu_{nm}). \quad (8.1.52)$$

Se integriamo adesso su ν_{nm} considerando una u molto larga rispetto alla g (campo elettromagnetico estremamente non monocromatico) possiamo considerare la g costante:

$$\bar{P}_{m \rightarrow n}^{(1)} = u(\nu_{nm}) B_{m \rightarrow n}. \quad (8.1.53)$$

In cui il coefficiente B vale:

$$B_{m \rightarrow n} = \frac{2\pi}{3\hbar^2} |\langle n | d | m \rangle|^2. \quad (8.1.54)$$

Che è un coefficiente introdotto da Einstein, introdotto assumendo che la probabilità di assorbimento e di emissione stimolata sia proporzionale alla densità di energia del campo elettromagnetico presente.

Possiamo notare che questa teoria è valida nel limite perturbativo con la regola d'oro di fermi e con un campo elettromagnetico molto largo rispetto alla distribuzione di energia dei livelli energetici (valida per campi elettromagnetici a banda larga).

Ovviamente i coefficienti $B_{m \rightarrow n}$ sono simmetrici, Einstein trovò questa simmetria con un sistema a due livelli all'equilibrio termodinamico con la radiazione, egli impose che tale sistema soddisfacesse la condizione di Boltzmann. In questo modo introdusse anche un coefficiente A di emissione spontanea:

$$P_{n \rightarrow m} = B_{n \rightarrow m} u + A. \quad (8.1.55)$$

Tale nuovo termine è indipendente dal campo elettromagnetico.

Dalla forma della equazione per la probabilità possiamo notare una simmetria tra la densità del campo elettromagnetico u e la g che è la densità di stati congiunta del sistema materiale, questo ci dice che la regola d'oro di fermi vale anche se abbiamo due stati ben definiti (su un singolo atomo) purché τ sia molto maggiore della larghezza di riga del campo elettromagnetico.

Possono anche esserci dei casi in cui la trattazione perturbativa non funziona a causa della ampiezza del campo magnetico, quindi non sarà più vero che

$$W^{(1)} \ll 1. \quad (8.1.56)$$

Vediamo in un sistema semplice cosa succede se non possiamo trattare il campo magnetico perturbativamente: Incidiamo con una onda elettromagnetica di ampiezza E_0 e frequenza ω mentre i due livelli sono separati da

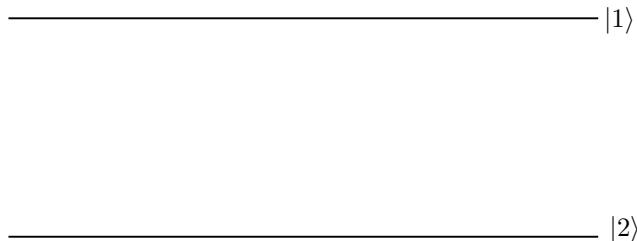


Figura 8.2: Livelli energetici del sistema. In questo caso il livello 2 è il fondamentale.

una energia $\hbar\omega_{12}$. La perturbazione $\hat{V}(t)$ sarà:

$$\hat{V}(t) = \frac{e}{m\omega} \frac{E_0}{2} (\hat{e} \cdot \mathbf{p}) (e^{-i\omega t} + e^{i\omega t}). \quad (8.1.57)$$

Gli elementi di matrice:

$$\langle 1 | W^+ | 2 \rangle = \frac{e}{m\omega} \frac{E_0}{2} \langle 1 | \hat{e} \cdot \mathbf{p} | 2 \rangle = i \frac{E_0}{2} \hat{e} \cdot \mathbf{d}_{12}. \quad (8.1.58)$$

Nella quale $\mathbf{d}_{12} = \langle 1 | \mathbf{d} | 2 \rangle$. L'altro elemento invece:

$$\langle 2 | W^+ | 1 \rangle = i \frac{E_0}{2} \hat{e} \cdot \mathbf{d}_{21}. \quad (8.1.59)$$

Assumiamo inoltre la simmetria: $\mathbf{d}_{12} = \mathbf{d}_{21}$. Senza fare calcolo perturbativo cerchiamo di risolvere l'equazione di Schrodinger a due livelli sostituendovi la seguente ψ .

$$|\psi(t)\rangle = a_1(t)e^{-iE_1 t/\hbar} |1\rangle + a_2(t)e^{-iE_2 t/\hbar} |2\rangle. \quad (8.1.60)$$

Useremo inoltre l'approssimazione di onda rotante.

8.2 Lezione 25

20-04-2020

8.2.1 Approssimazione di onda rotante

Ricordiamo la forma della perturbazione con una onda monocromatica incidente:

$$\hat{V}(t) = W^+ e^{-i\omega t} + W^- e^{i\omega t}. \quad (8.2.1)$$

La prima parte descrive i processi di assorbimento, l'altra i processi di emissione stimolata.

Prendendo il sistema a due livelli introdotto a fine della scorsa lezione abbiamo visto che il primo termine della perturbazione inserito nella regola d'oro di fermi porta un contributo del tipo $\delta(E_1 - E_2 - \hbar\omega)$. Questo termine è diverso da zero quando $\hbar\omega = E_1 - E_2$.

L'altro termine invece produce $\delta(E_f - E_1 + \hbar\omega)$ quindi questo descrive un processo in cui l'energia dello stato finale è minore di quella dello stato iniziale.

Se fossimo in una situazione in cui la regola d'oro non è invece applicabile abbiamo che le funzioni avranno un certo allargamento con code oscillanti (le funzioni F della scorsa lezione).

Definizione 2.1: Approssimazione di onda rotante

L'approssimazione di onda rotante (RWA) consiste nel trascurare nei processi di assorbimento il termine con il W^- e nei processi di emissione il termine con il W^+ .

In pratica tale approssimazione funziona bene quando i due picchi delle funzioni per W^+ e W^- sono lontani: Il

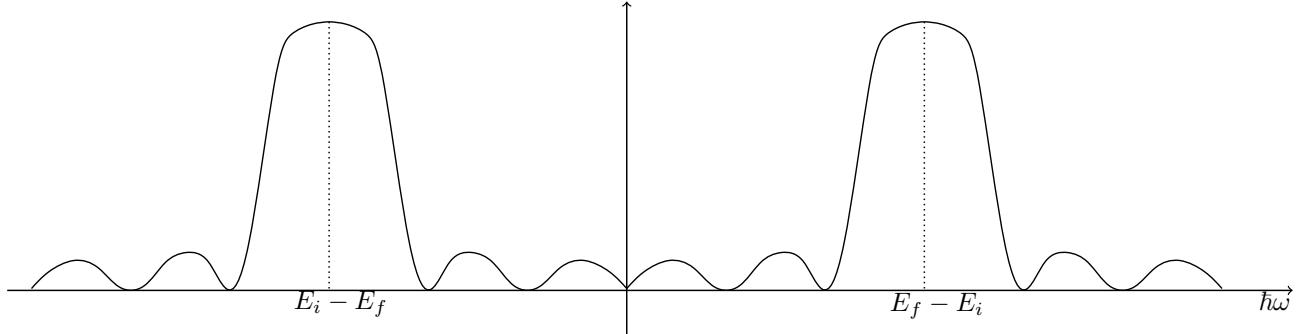


Figura 8.3: Picchi per la RWA

caso in cui tale approssimazione smette di valere è quello in cui i due picchi sono vicini a zero.

8.2.2 Trattamento non perturbativo della interazione radiazione materia

Riprendiamo il sistema a due livelli lasciato alla fine della scorsa lezione. L'intensità del campo di interazione ricordiamo essere:

$$\hat{V}(t) = \frac{eE_0}{m\omega}(\hat{e} \cdot \mathbf{p})(e^{-i\omega t} + e^{i\omega t}). \quad (8.2.2)$$

In questo caso i termini W^i coincidono, i due termini che ci danno un contributo in RWA sono:

$$\begin{aligned} \langle 1 | W^+ | 2 \rangle &= \frac{iE_0}{2}\hat{e} \cdot \mathbf{d}_{12} \\ \langle 2 | W^+ | 1 \rangle &= \frac{iE_0}{2}\hat{e} \cdot \mathbf{d}_{21} \end{aligned} \quad (8.2.3)$$

In cui $\mathbf{d}_{ij} = \langle i | \hat{e} \cdot \mathbf{p} | j \rangle$, inoltre ci siamo messi nella ipotesi in cui \mathbf{d}_{12} sia reale, in questo modo $\mathbf{d}_{12} = \mathbf{d}_{21}$.

Cerchiamo una soluzione della equazione di Schrodinger che sia sovrapposizione dei due autostati in assenza di campo elettromagnetico:

$$|\psi(t)\rangle = a_1(t)e^{-iE_1 t/\hbar} + a_2(t)e^{-iE_2 t/\hbar}. \quad (8.2.4)$$

SI procede sostituendo questa nella equazione di Schrodinger dipendente dal tempo e proiettiamo su $|1\rangle$ e $|2\rangle$ ottenendo due equazioni: una per la derivata di a_1 ed una per la derivata di a_2 :

$$\begin{aligned} i\hbar \frac{da_1(t)}{dt} &= a_2 \frac{\langle 1 | W^+ | 2 \rangle}{i\hbar} e^{i(\omega_{12}-\omega)t} + \cancel{a_2 \frac{\langle 1 | W^- | 2 \rangle}{i\hbar} e^{i(\omega_{12}-\omega)t}} \\ i\hbar \frac{da_2(t)}{dt} &= a_1 \cancel{\frac{\langle 1 | W^+ | 2 \rangle}{i\hbar} e^{i(\omega_{12}-\omega)t}} + a_1 \frac{\langle 1 | W^- | 2 \rangle}{i\hbar} e^{i(\omega_{12}-\omega)t} \end{aligned} \quad (8.2.5)$$

Nello spirito della RWA trascuriamo i termini antirisonanti nella transizione.

Per risolvere questo sistema conviene introdurre due nuove ampiezze:

$$\begin{aligned} \tilde{a}_1(t) &\rightarrow a_1(t) = \tilde{a}_1(t)e^{i(\omega_{12}-\omega)t} \\ \tilde{a}_2(t) &\rightarrow a_2(t). \end{aligned} \quad (8.2.6)$$

Il sistema diventa:

$$\left\{ \begin{array}{l} \frac{d\tilde{a}_1(t)}{dt} = i\delta\tilde{a}_1(t) + \frac{E_0}{2} \frac{\hat{e} \cdot \mathbf{d}_{12}}{\hbar} \tilde{a}_2(t) \\ \frac{d\tilde{a}_2(t)}{dt} = -\frac{E_0}{2} \frac{\hat{e} \cdot \mathbf{d}_{12}}{\hbar} \tilde{a}_1(t) \end{array} \right. \quad (8.2.7)$$

In cui $\delta = \omega - \omega_{12}$. Risolvendo per sostituzione ($\tilde{a}_2(t)$ dalla prima inserito nella seconda):

$$\frac{d^2\tilde{a}_1(t)}{dt^2} - i\delta \frac{d\tilde{a}_1(t)}{dt} + \left(\frac{E_0}{2} \frac{\hat{e} \cdot \mathbf{d}_{12}}{\hbar} \right) \tilde{a}_1(t) = 0. \quad (8.2.8)$$

Risolviamo questa equazione nella ipotesi di $\delta = 0$:

$$\frac{d^2\tilde{a}_1}{dt^2} + \left(\frac{E_0}{2} \frac{\hat{e} \cdot \mathbf{d}_{12}}{\hbar} \right) \tilde{a}_1 = 0. \quad (8.2.9)$$

Cerchiamo la soluzione imponendo che $t = 0$ il sistema si trovasse nel livello più basso (2):

$$\begin{aligned} a_2(0) &= 1 \\ a_1(0) &= 0. \end{aligned} \quad (8.2.10)$$

Quindi la soluzione generale sarebbe:

$$\tilde{a}_1 = c_1 \cos\left(\frac{\Omega_r}{2}t\right) + c_2 \sin\left(\frac{\Omega_r}{2}t\right). \quad (8.2.11)$$

Dove $\Omega_r = \frac{E_0 \hat{e} \cdot \mathbf{d}_{12}}{2\hbar}$ detta frequenza di Rabi. Le soluzioni con le nostre condizioni saranno:

$$\begin{aligned} \tilde{a}_1(t) &= -\sin\left(\frac{\Omega_r}{2}t\right) \\ \tilde{a}_2(t) &= \cos\left(\frac{\Omega_r}{2}t\right). \end{aligned} \quad (8.2.12)$$

A noi interessa la probabilità, facciamo quindi il modulo quadro di tali ampiezze:

$$\begin{aligned} |\tilde{a}_1(t)|^2 &= \sin^2\left(\frac{\Omega_r}{2}t\right) = \frac{1 - \cos(\Omega_r t)}{2} \\ |\tilde{a}_2(t)|^2 &= \cos^2\left(\frac{\Omega_r}{2}t\right) = \frac{1 + \cos(\Omega_r t)}{2}. \end{aligned} \quad (8.2.13)$$

La probabilità di trovare il sistema nel fondamentale o nel primo eccitato oscilla con la frequenza di Rabi.

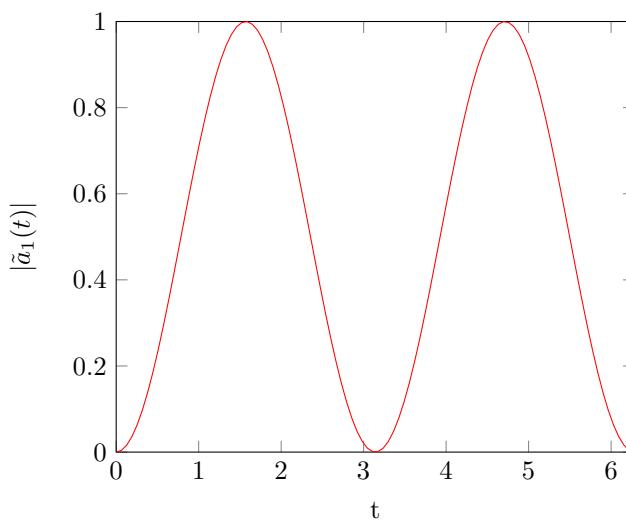
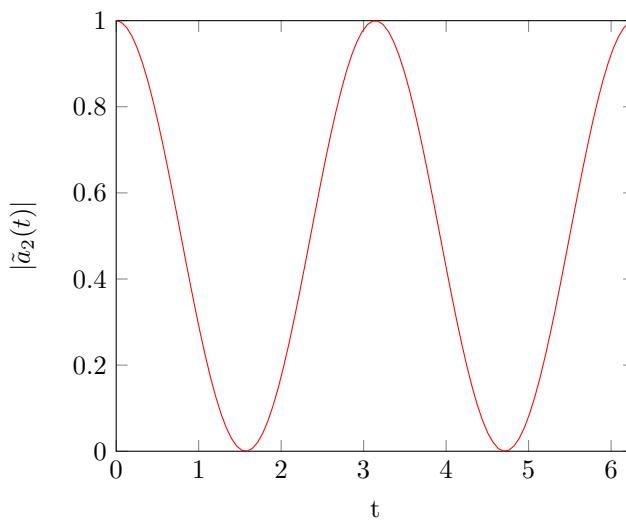


Figura 8.4: $|\tilde{a}_1(t)|$

Il periodo di queste oscillazioni è $2\pi/\Omega_r$, al tempo $\pi/\Omega_r = T_\pi$ il sistema si è "ribaltato": ha probabilità massima 1 di essere nel primo eccitato.

Figura 8.5: $|\tilde{a}_2(t)|$.

Possiamo spiegarci questa cosa pensandola come tanti processi perturbativi consecutivi: il nostro atomo parte nel fondamentale ed interagendo con la radiazione passa nel primo eccitato. Arrivato nel livello eccitato non può più assorbire radiazione, può solo fare emissione stimolata ricadendo nel fondamentale.

Notiamo che la probabilità di transizione non è lineare nel tempo (come potevamo aspettarci per τ molto piccoli), inoltre tale soluzione deve contenere il trattamento perturbativo, quindi per tempi piccoli (ovvero tali da far rimanere la probabilità di transizione piccola).

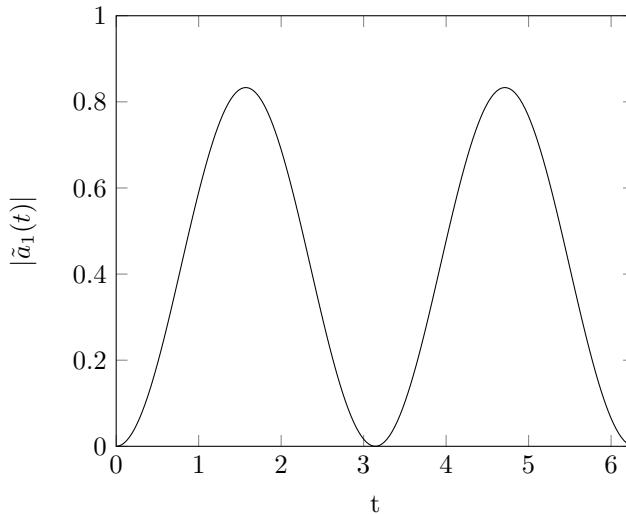
Questo ci dice anche che l'approccio perturbativo vale per

$$\tau \ll \frac{2\pi}{\Omega_r}. \quad (8.2.14)$$

Possiamo anche risolvere le equazioni nel caso di $\delta \neq 0$, si ottiene:

$$|\tilde{a}_1|^2 = \frac{\Omega_r^2}{\Omega_r^2 + \delta^2} \sin^2 \left(\frac{\sqrt{\Omega_r^2 + \delta^2}}{2} t \right). \quad (8.2.15)$$

Quindi la forma di $|\tilde{a}_1|^2$ si modifica nel seguente modo:

Figura 8.6: $|\tilde{a}_1(t)|$ considerando $\delta \neq 0$.

Con questa ultima equazione capiamo che l'approssimazione RWA è sensata, la correzione a questa sarebbero delle oscillazioni molto piccole sovrapposte all'andamento già oscillante.

Per poter visualizzare le onde di Rabi è necessario avere delle onde quanto più possibile monocromatiche, altrimenti la convoluzione di tutte le componenti oscillanti distruggerà la forma della oscillazione.

Per poter vedere tali oscillazioni quindi sarà necessario avere una ampiezza della distribuzione in frequenza $\Delta\omega$ pari a:

$$\Delta\omega \ll \Omega_r. \quad (8.2.16)$$

Quindi gli esperimenti in questo campo si fanno tipicamente con Laser molto intensi.

8.2.3 Interazione radiazione materia collegata alla termodinamica

Supponiamo di avere un Ensemble di N atomi, la probabilità al tempo t di avere l'atomo nel livello m -esimo è $|a_m(t)|^2$. Il numero di atomi nel livello m -esimo al tempo t sarà dato da:

$$N_m = N |a_m(t)|^2. \quad (8.2.17)$$

La probabilità di transizione l'abbiamo calcolata e supponiamo che gli atomi non abbiano altri tipi di interazione al di fuori del campo elettromagnetico. Possiamo quindi scrivere che:

$$\frac{d|a_n(t)|_{\text{in}}^2}{dt} = P_{m \rightarrow n} |a_m(t)|^2. \quad (8.2.18)$$

Viceversa:

$$\frac{d|a_m(t)|_{\text{in}}^2}{dt} = P_{n \rightarrow m} |a_n(t)|^2. \quad (8.2.19)$$

Questa è la probabilità che l'atomo vada nel livello n per la prima formula e m per la seconda.

La probabilità di uscire dal livello n sarà invece:

$$\frac{d|a_n(t)|_{\text{out}}^2}{dt} = -\frac{d|a_n(t)|_{\text{in}}^2}{dt} = -P_{n \rightarrow m} |a_n|^2. \quad (8.2.20)$$

In totale (per tutti gli atomi) si ha che:

$$\frac{dN_n}{dt} = \sum_m' P_{m \rightarrow n} N_m - \sum_m' P_{n \rightarrow m} N_n. \quad (8.2.21)$$

Le sommatoria sono su tutti i livelli diversi da n , la prima corrisponde al prodotto della probabilità di andare da m a n moltiplicata per gli atomi del livello m (e poi sommiamo su tutti gli $m \neq n$) mentre il secondo termine corrisponde agli atomi che abbandonano il livello n .

Se siamo all'equilibrio ovviamente tale derivata deve essere nulla:

$$\sum_m' P_{m \rightarrow n} N_m = \sum_m' P_{n \rightarrow m} N_n. \quad (8.2.22)$$

Notiamo che stiamo ragionando sui moduli quadri delle ampiezze di probabilità, quindi quando facciamo una trattazione di rate abbiamo già perso un po' di informazione (nella trattazione di Rabi invece potevamo vedere anche le fasi della ampiezza di probabilità), per questo motivo non siamo in grado di descrivere fenomeni coerenti o interferenze.

L'equazione per l'equilibrio che abbiamo trovato è parente di un'altra ancora più stringente che abbiamo già incontrato: l'equazione di bilancio dettagliato.

Infatti il bilancio dettagliato ci diceva che i singoli processi dai singoli stati devono essere uguali:

$$\forall n, m \quad P_{m \rightarrow n} N_m = P_{n \rightarrow m} N_n. \quad (8.2.23)$$

Dal punto di vista quantistico questa è strettamente connessa con il time reversal symmetry.

Dal punto di vista classico (sistema alla Boltzmann) se prendiamo un sistema a due livelli sappiamo che all'equilibrio termico:

$$\frac{N_1^0}{N_2^0} = \exp\left(-\frac{E_{12}}{kT}\right). \quad (8.2.24)$$

Se gli atomi possono interagire solo con il campo elettromagnetico allora si ha che:

$$P_{12} = B_{12} u_{\nu_{12}} = P_{21} = B_{21} u_{\nu_2}. \quad (8.2.25)$$

Applicando il bilancio dettagliato abbiamo che:

$$\frac{N_1^0}{N_2^0} = \frac{P_{2 \rightarrow 1}}{P_{1 \rightarrow 2}} = 1. \quad (8.2.26)$$

Quindi sembra che le condizioni di equilibrio termodinamico e la condizione di equilibrio proveniente da un principio generale applicato all'interazione con il campo EM ci diano risultati diversi.
Einstein risolse questo problema assumendo che le probabilità fossero proporzionali alla intensità del campo elettromagnetico, egli introdusse un nuovo processo di emissione scrivendo:

$$P_{1 \rightarrow 2} = B_{1 \rightarrow 2} u_\nu(\nu_{12}) + A_{1 \rightarrow 2}. \quad (8.2.27)$$

Il secondo termine è indipendente dalla densità di energia del campo elettromagnetico. Questo coefficiente è quello di emissione spontanea.¹

Possiamo ora scrivere le proprietà di equilibrio termodinamico:

$$\frac{N_1^0}{N_2^0} = \frac{B_{1 \rightarrow 2} u_\nu(\nu_{12})}{B_{1 \rightarrow 2} u_\nu(\nu_{12}) + A_{1 \rightarrow 2}} = e^{-h\nu_{12}/k_B T}. \quad (8.2.28)$$

Possiamo quindi calcolare A in funzione di T :

$$A_{12} = \left(B_{1 \rightarrow 2} e^{h\nu_{12}/k_B T} - B_{1 \rightarrow 2} \right) u_\nu(\nu_{12}). \quad (8.2.29)$$

Se siamo all'equilibrio termico possiamo utilizzare l'espressione di plank:

$$A_{1 \rightarrow 2} = \frac{8\pi h\nu_{12}^3}{c^3} \left(\frac{B_{2 \rightarrow 1} e^{h\nu_{12}/k_B T} - B_{1 \rightarrow 2}}{e^{h\nu_{12}/k_B T} - 1} \right). \quad (8.2.30)$$

Imponendo che tale coefficiente non dipenda dalla temperatura abbiamo che $B_{1 \rightarrow 2} = B_{2 \rightarrow 1}$, quindi rimane semplicemente:

$$A_{1 \rightarrow 2} = \frac{4}{3\hbar} \frac{\omega_{12}^3}{c^3} |\langle 1 | d | 2 \rangle|^2. \quad (8.2.31)$$

Questa è l'espressione del coefficiente di emissione spontanea, quella che si ottiene anche quantizzando il campo elettromagnetico.

Vediamo che dipende dal cubo della frequenza e dal modulo quadro del dipolo. Se siamo in una situazione di assenza del campo EM rimane l'emissione spontanea e troviamo dalla equazione di rate semplicemente un decadimento esponenziale con tempo caratteristico:

$$\tau_s = \frac{1}{A_{1 \rightarrow 2}}. \quad (8.2.32)$$

Diamo una dimensione numerica del tempo tipico di emissione spontanea:

$$|\langle 1 | d | 2 \rangle| \approx ea \approx 2.4 \text{ Debye} = 2.4 \cdot 10^{-30} [\text{C}][\text{m}]. \quad (8.2.33)$$

Nel visibile ($\lambda \sim 600 \text{ nm}$) abbiamo che il tempo di emissione spontanea viene $\tau_s \sim 100 \text{ ns}$.

Se andiamo nell'infrarosso ($\lambda = 10 \mu\text{m}$) abbiamo $\tau_s \sim 0.5 \text{ ms}$.

Nel caso quantistico la trattazione fatta resta valida, tuttavia se cambiamo il tipo di particella sarà necessario cambiare l'assunzione che

$$\frac{dN_1}{dt} \propto N_2 P_{21}. \quad (8.2.34)$$

Con particelle classiche questo funziona, con con particelle quantistiche invece no.

Prendiamo come esempio il caso di Fermioni: il rate con cui le particelle vanno dallo stato 1 a quello 2 deve tener conto del fatto che non ci può stare più di una particella per stato, gli stati finali devono essere liberi per transire.

Nel caso di Bosoni invece si ha che più particelle ci sono nello stato finale e più e probabile che un'altra particella ci finisca.

Vediamo adesso quando domina il processo di emissione stimolata e quando invece domina quello di emissione spontanea. Per far questo consideriamo il rapporto:

$$\frac{B_{1 \rightarrow 2} u_\nu(\nu_{12})}{A_{1 \rightarrow 2}} = \frac{1}{e^{h\nu_{12}/kT} - 1} = n_{\text{ph}}^{(\nu_{12})}. \quad (8.2.35)$$

Questo è il numero medio di fotoni alla frequenza ν_{12} che è la frequenza della transizione. Quantizzando il campo magnetico troviamo che $P_{\text{em}} \propto n_{\text{ph}} + 1$, il primo termine sarà quello di emissione stimolata mentre quello di emissione spontanea è il secondo.

Questo comporta che in una situazione in cui $n_{\nu_{12}} \ll 1$ allora domina l'emissione spontanea, viceversa domina

¹Quantizzando il campo EM si vedrà che tale elemento viene fuori direttamente dagli elementi di matrice della interazione.

la stimolata.

Nel primo dei due casi se abbiamo fotoni termici la condizione comporta:

$$e^{h\nu/kT} \ll 2. \quad (8.2.36)$$

Di conseguenza anche:

$$T\lambda \gg \frac{1}{\ln(2)} \frac{hc}{k} \sim 20000[\mu\text{m}][\text{K}]. \quad (8.2.37)$$

L'emissione stimolata domina quindi per $\lambda \gg 10^4$.

8.2.4 Applicazione dell'interazione radiazione materia: Laser

Vediamo come varia l'intensità della radiazione quando attraversa un mezzo materiale (che noi schematizziamo come un sistema a due livelli). Dobbiamo studiare la variazione della intensità I della radiazione (il flusso di energia per unità di tempo, la potenza per unità di area), ricordando che

$$u = \frac{E_0^2}{8\pi}. \quad (8.2.38)$$

Questa è la densità di energia (nel corpo nero avevamo u_ν : la densità di energia per unità di frequenza). Abbiamo quindi

$$I = cu. \quad (8.2.39)$$

Considerando il seguente corpo Vogliamo trovare l'andamento di I_z , in particolare vedremo che

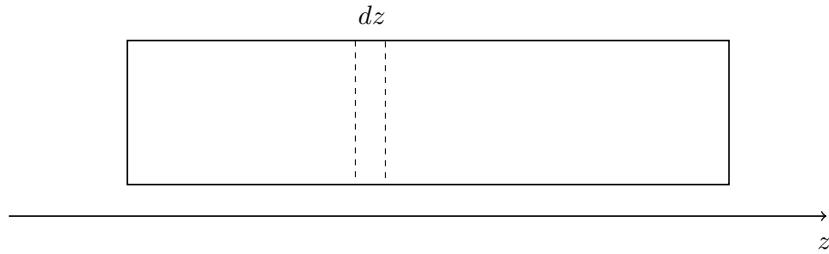


Figura 8.7: Corpo per interazione radiazione materia

$$I = \exp(-kz) I(0). \quad (8.2.40)$$

O in forma differenziale:

$$dI = -kI(z)dz. \quad (8.2.41)$$

Dove il segno negativo è per la convenzione che una variazione di intensità negativa si riferisce ad un k positivo. In generale k potrebbe dipendere da I , al primo ordine non sarà così, k si dice coefficiente di assorbimento. Se tale parametro è positivo l'energia viene soppressa, se è negativo l'energia aumenta.

Per un sistema a due livelli questo significa che se k è positivo l'energia viene persa dal campo elettromagnetico perché domina l'assorbimento, viceversa domina l'emissione stimolata.

Poniamoci nella situazione in cui N_2 ed N_1 (le popolazioni dei due livelli) sono fissate e diventano da qui in poi le densità di popolazione². Consideriamo la variazione di I in z :

$$\frac{dI}{dz} = c \frac{du}{dz} = \frac{dz}{dt} \frac{du}{dz} = \frac{du}{dt}. \quad (8.2.42)$$

Ma l'ultima derivata la possiamo scrivere considerando che la densità di energia del campo EM cambia tramite processi di assorbimento o di emissione stimolata, trascuriamo l'emissione spontanea poiché consideriamo un campo elettromagnetico che si propaga con un vettore d'onda fissato nel nostro materiale.

Non abbiamo parlato le proprietà dei fotoni emessi nei vari processi, tuttavia i fotoni emessi per emissioni stimolata sono identici ai fotoni che li hanno stimolati, quelli emessi per emissione spontanea invece possono essere emessi in uno qualunque dei modi possibili del campo elettromagnetico, in particolare con un qualunque k . Per questo motivo li trascuriamo.

²Facciamo in modo che non si modifichino con l'applicazione di un campo elettromagnetico esterno

Abbiamo quindi processi di assorbimento o processi di emissione stimolata, per unità di tempo si produrranno tanti fotoni quanti atomi passano dal livello eccitato al fondamentale (per unità di tempo) e viceversa.

$$\frac{dn^+}{dt} = \left| \frac{dN_1}{dt} \right|_{\text{out}} = P_{1 \rightarrow 2} N_1. \quad (8.2.43)$$

$$\frac{dn^-}{dt} = \left| \frac{dN_1}{dt} \right|_{\text{out}} = P_{2 \rightarrow 1} N_2. \quad (8.2.44)$$

Quindi abbiamo che

$$\frac{dI}{dz} = \frac{du}{dt} = h\nu (P_{1 \rightarrow 2} N_1 - P_{2 \rightarrow 1} N_2). \quad (8.2.45)$$

Inserendo dentro $P_{1 \rightarrow 2}$ e $P_{2 \rightarrow 1}$:

$$P_{1 \rightarrow 2} = B_{12} u_\nu (\nu_{12}). \quad (8.2.46)$$

Questa volta supponiamo che la radiazione sia molto "stretta" rispetto alla g , integriamo la u_ν , lasciando la g .

$$P_{1 \rightarrow 2} = B_{12} g(\nu - \nu_{12}) u. \quad (8.2.47)$$

Inserendo dentro otteniamo l'espressione:

$$\frac{dI}{dz} = h\nu g(\nu - \nu_{12}) u (B_{1 \rightarrow 2} N_1 - B_{2 \rightarrow 1} N_2) = -kI. \quad (8.2.48)$$

Nella formula abbiamo riscritto $u = I/c$ mentre il coefficiente k vale:

$$k = \frac{h\nu}{c} g(\nu - \nu_{12}) (B_{21} N_2 - B_{12} N_1). \quad (8.2.49)$$

All'equilibrio termodinamico la popolazione del livello i -esimo la popolazione sarà moltiplicata per la degenerazione del livello:

$$N_i^0 = \frac{g_i e^{-E_i/kT}}{Z}. \quad (8.2.50)$$

Quindi abbiamo che:

$$\frac{N_1^0}{N_2^0} = \frac{g_1}{g_2} e^{-E_{12}/kT}. \quad (8.2.51)$$

Inoltre

$$\frac{B_{21}}{B_{12}} = \frac{g_1}{g_2}. \quad (8.2.52)$$

Anche con la degenerazione invece A resta lo stesso. Supponiamo adesso che le degenerazioni siano uguali, il coefficiente di assorbimento diventa

$$k = \frac{h\nu}{c} g(\nu - \nu_{12}) B(N_2 - N_1). \quad (8.2.53)$$

Quindi il coefficiente di assorbimento è positivo quando N_2 è maggiore di N_1 .

Se si riesce ad invertire la popolazione (cioè ad avere $N_1 > N_2$) allora il coefficiente k diventa negativo e la radiazione aumenta esponenzialmente nel passaggio nel materiale.

8.3 Lezione 26

23-04-2020

I ragionamenti fatti nella lezione scorsa avevano come ipotesi il fatto che le popolazioni dei due livelli rimanesse invariata indipendentemente dalla radiazione incidente sul materiale, tuttavia questa non è la configurazione più "naturale" di un sistema. Per esempio può capitare di avere un oggetto completamente passivo che viene fatto attraversare dalla radiazione, in questa situazione ci aspettiamo che più è alta l'intensità della radiazione e più atomi verranno eccitati, in questo caso il numero delle popolazioni cambia.

Ci saranno poi dei processi che tengono a riportare il sistema in una condizione di equilibrio termodinamico (emissione spontanea, collisioni con i fononi o con le pareti del contenitore).

Cerchiamo di modellizzare questo sistema, vedremo che il coefficiente di assorbimento in questo caso dipenderà dalla intensità.

Il coefficiente trovato nella scorsa lezione è:

$$k = \frac{h\nu}{c} g(\nu - \nu_{12}) (N_2 - N_1). \quad (8.3.1)$$

Nel quale il livello superiore è (1) mentre il livello inferiore è il (2). Se la popolazione del livello può variare allora possiamo scrivere che:

$$\frac{dN_1}{dt} = B_{21}N_2g(\nu - \nu_{12})u - B_{12}N_1ug(\nu - \nu_{12}) = (B_{21}N_2 - B_{12}N_1)ug(\nu - \nu_{12}). \quad (8.3.2)$$

Ovviamente per l'altro livello abbiamo che:

$$\frac{dN_2}{dt} = -\frac{dN_1}{dt}. \quad (8.3.3)$$

Quindi la differenza tra le due ci da:

$$\frac{d(N_2 - N_1)}{dt} = 2|B_{21}N_2 - B_{12}N_1|ug(\nu - \nu_{12}). \quad (8.3.4)$$

Dobbiamo tener di conto di un qualche processo che riporta il sistema all'equilibrio, introduciamo quindi il parametro $\gamma_{||}$. Descriviamo la configurazione di equilibrio con le popolazioni N_1^0 e N_2^0 che seguono la distribuzione di Boltzmann:

$$\frac{N_2^0}{N_1^0} = \frac{g_2}{g_1} e^{-(E_2 - E_1)/kT}. \quad (8.3.5)$$

Supponendo che questo nuovo rate descriva dei processi che tendono a far tornare il sistema all'equilibrio in modo esponenziale aggiungiamo un termine alla equazione del trasporto del tipo:

$$\frac{d(N_2 - N_1)}{dt} = 2|B_{21}N_2 - B_{12}N_1|ug(\nu - \nu_{12}) + \gamma_{||} [(N_2^0 - N_1^0) - (N_2 - N_1)]. \quad (8.3.6)$$

Il termine aggiunto è un termine lineare in tale equazione che tiene di conto della differenza tra la situazione di equilibrio e quella fuori equilibrio che consideriamo.

Possiamo quindi riscrivere l'equazione di Rate assumendo anche $B_{12} = B_{21}$:

$$\frac{d(N_2 - N_1)}{dt} = \Gamma_{||} [N_2^0 - N_1^0 - (N_2 - N_1)] - 2g(\nu - \nu_{12}) \frac{I}{c} B_{21} (N_2 - N_1). \quad (8.3.7)$$

Introducendo questo parametro di rate adesso possiamo di nuovo assumere che la derivata sia nulla (abbiamo bilanciato) quindi possiamo ricavare che:

$$N_2 - N_1 = \frac{N_2^0 - N_1^0}{1 + 2g(\nu - \nu_{12}) \frac{B}{\gamma_{||} c} I} = \frac{N_2^0 - N_1^0}{1 + \frac{I}{I_s(\nu)}}. \quad (8.3.8)$$

In cui per compattare l'espressione si introduce:

$$I_s = \frac{\gamma_{||} c}{2B_{21}g(\nu - \nu_{12})}. \quad (8.3.9)$$

All'aumentare dell'intensità la differenza di popolazioni tra il fondamentale ed il livello di sopra diventa più piccolo, questo perché a stazionarietà ho sempre più processi che tengono ad eccitare gli atomi quindi il $\gamma_{||}$ non riesce a riportare il sistema esattamente all'equilibrio.

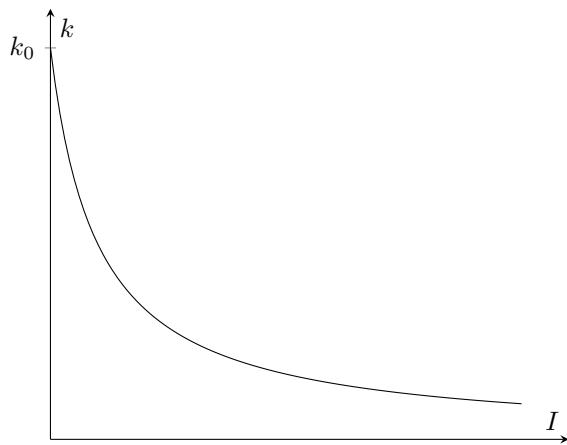
Se l'intensità tende a ∞ allora i due livelli tendono ad avere la stessa popolazione ($N_2 - N_1 \rightarrow 0$) ³. quindi possiamo al massimo rendere i due livelli equipolati, non riesco mai a fare una inversione in questo caso. Dobbiamo notare che questo approccio non contraddice le oscillazioni di Rabi, in questo caso siamo a stazionarietà mentre con tali oscillazioni non siamo stazionari.

Quando si interagisce con campi elettromagnetici forti in regime di oscillazioni di Rabi se utilizziamo un impulso di campo molto breve (di durata pari a $\frac{\pi}{\Omega_R}$) possiamo "flippare" completamente le popolazioni, questo tipo di impulso è detto impulso π .

Possiamo riscrivere il coefficiente di assorbimento inserendo il nuovo valore di $N_2 - N_1$:

$$k = \frac{h\nu}{c} g(\nu - \nu_{12}) B_{21} \frac{N_2^0 - N_1^0}{1 + \frac{I}{I_s}} = \frac{k_0}{1 + \frac{I}{I_s}}. \quad (8.3.10)$$

³Questo indipendentemente dalle dimensioni di $\gamma_{||}$.

Figura 8.8: Andamento di k_0 al variare della intensità.

Questo fenomeno si chiama saturazione: aumentando l'intensità esauriscono gli atomi nel fondamentale. Adesso nella equazione per la propagazione abbiamo una esponenziale che non è più l'intensità ma:

$$dI = -\frac{k_0}{1 + \frac{I}{I_s}} Idz. \quad (8.3.11)$$

Il coefficiente di assorbimento è molto utilizzato da chi studia solidi, chi invece studia atomi o impurezze usa la sezione d'urto. Quest'ultima è in relazione al coefficiente di assorbimento tramite la seguente:

$$K = \sigma \left(\frac{B_{21}}{B_{12}} N_2 - N_1 \right). \quad (8.3.12)$$

Possiamo anche riscrivere la σ_0 :

$$\sigma_0 = \frac{h\nu}{c} B g(\nu - \nu_{12}) = \left[\frac{\lambda_{12}}{2} \right]^2 A g(\nu - \nu_{12}). \quad (8.3.13)$$

Siamo interessati a sistemi in cui $N_1 > N_2$ in modo tale che il nostro mezzo sia in grado di amplificare la radiazione (coefficiente di assorbimento negativo). Possiamo far questo senza usare una eccitazione ottica (utilizzando ad esempio una eccitazione elettrica). Per poter fare processi di questo tipo abbiamo bisogno di almeno 3 livelli, vediamo la configurazione più semplice da pensare per avere due livelli che sono invertiti tra di loro.

8.3.1 Maser

Prendiamo un sistema a 3 livelli Supponiamo di essere nelle microonde e di avere tutte le differenze di energia

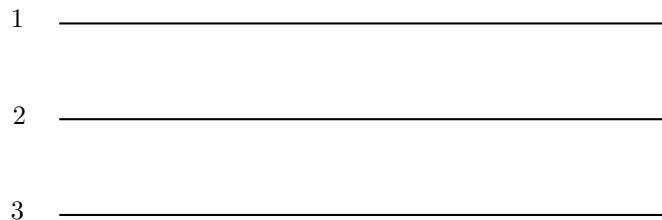


Figura 8.9: Sistema a 3 livelli

minori di kT :

$$\begin{aligned} h\nu_{12} &\ll kT \\ h\nu_{23} &\ll kT. \end{aligned} \quad (8.3.14)$$

Andiamo a pompare dall'esterno tra i livelli (3) e (1), in questo modo se la pompa è molto intensa il livello (3) può raggiungere il livello (1).

Supponiamo che la popolazione del livello (2) sia legata agli altri due semplicemente dall'equilibrio termodinamico ⁴. Possiamo quindi dire che (sviluppando al primo ordine gli esponenziali con $h\nu \ll kT$) :

$$\begin{aligned} N_3^0 &= N_2^0 \left(1 + \frac{h\nu_{23}}{kT} \right) \\ N_1^0 &= N_2^0 \left(1 - \frac{h\nu_{12}}{kT} \right). \end{aligned} \quad (8.3.15)$$

Nella ipotesi in cui $N_1 \sim N_3$ possiamo fare una media:

$$N_1 \sim N_3 = N_2^0 \left(1 + h \frac{\nu_{23} + \nu_{12}}{kT} \right). \quad (8.3.16)$$

Se siamo nella ipotesi in cui $\nu_{23} > \nu_{12}$ allora abbiamo che $N_1 > N_2$ e si ha inversione di popolazione nel seguente punto:

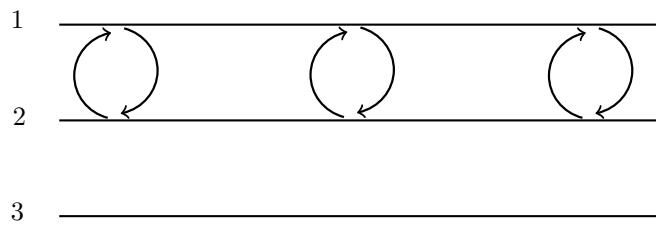


Figura 8.10: Inversione di popolazione 1-2

viceversa se $\nu_{23} < \nu_{12}$ abbiamo che $N_2 > N_3$, quindi:

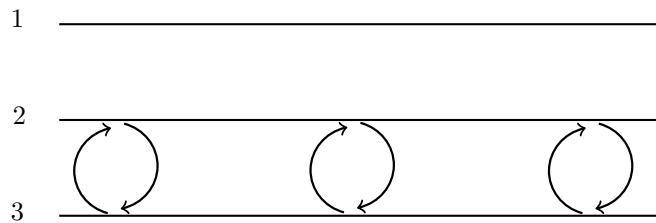


Figura 8.11: Inversione di popolazione 2-3

Quindi pompando i livelli (1) e (3) possiamo invertire la popolazione di altri due livelli. Con questa ulteriore inversione abbiamo che $k < 0$, quindi nel propagarsi della radiazione nel nostro mezzo essa cresce esponenzialmente (almeno fino a che la popolazione non satura nel nuovo livello).

Un sistema con tale inversione di popolazione è alla base di un sistema che amplifichi la radiazione. Se prendiamo inoltre un oscillatore con feedback possiamo avere un dispositivo auto-oscillante dal momento che il guadagno diventa maggiore od uguale delle perdite.

Utilizzando degli specchi è quindi possibile, sfruttando l'inversione di popolazione, creare un sistema auto-oscillante molto selettivo in frequenza: un laser ⁵ (o maser nelle micro-onde).

Notiamo che si chiama Laser nonostante questo sia solo un oscillatore, non un amplificatore. L'amplificatore è un oggetto identico al laser ma senza gli specchi ⁶. Un laser per poter auto-oscillare deve avere un mezzo che guadagna (che abbiamo descritto) e dobbiamo inserire un circuito di Feedback (la cavità).

Un esempio di cavità può essere un sistema di 4 specchi

⁴(2) si accorge della popolazione di (1) e (3) per via dei processi di rilassamento che tendono a riportare il sistema in equilibrio.

⁵Light Amplification by Stimulated Emission of Radiation

⁶Il nome corretto sarebbe stato Loser, non era tuttavia un nome carino da dare ad una tecnologia tanto preziosa...

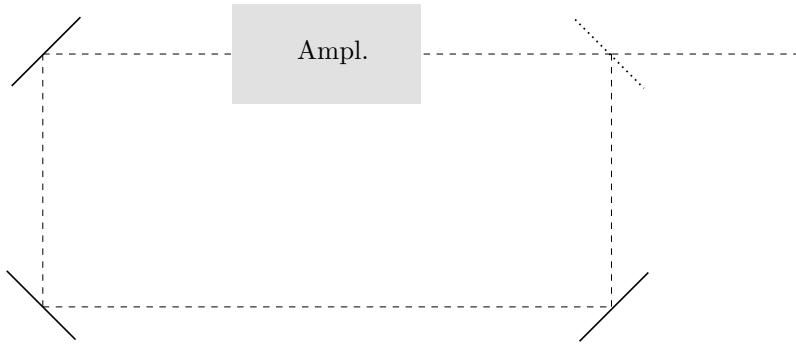


Figura 8.12: Sistema di specchi per il Laser

Uno di questi specchi dovrebbe essere semitransparente se vogliamo che esca qualcosa da questo dispositivo. Notiamo che è la cavità che determina la frequenza di emissione.

C'è poi un ulteriore tipo di cavità ottica che sfrutta soltanto 2 specchi facendo passare la radiazione 2 volte per periodo nell'amplificatore, concentriamoci su questo tipo di cavità.

Supponiamo che la cavità abbia volume V (con gli specchi di superficie S ed una distanza L tra questi) e che all'interno la densità di energia del campo EM sia uniforme, in questo modo l'energia totale all'interno della cavità sarà

$$W = V \cdot u = S \cdot L \cdot u. \quad (8.3.17)$$

Questa cavità avrà delle perdite, la potenza persa dalla cavità sarà

$$P_d + P_u. \quad (8.3.18)$$

In cui P_d è quella dissipata da aria, dagli specchi imprecisi ecc... mentre P_u è la potenza persa a causa dello specchio semitrasparente. Possiamo inglobare queste informazioni introducendo un tempo medio in cui la radiazione esce dalla cavità τ :

$$\frac{dW}{dt} = -\frac{W}{\tau}. \quad (8.3.19)$$

Assumiamo quindi fenomenologicamente che l'energia nella cavità venga persa in modo esponenziale. Solitamente anziché usare τ si usa il fattore di qualità:

$$Q = \omega\tau. \quad (8.3.20)$$

Nella quale ω è la frequenza di risonanza determinata dalla fase (per avere un sistema auto-oscillante bisogna che dopo un giro nella cavità ottica il campo sia in fase per avere interferenza costruttiva).

Quindi l'uguaglianza $G = P$ (Guadagno = Perdite) ci dirà la condizione di soglia per la quale il sistema può auto-oscillare mentre la frequenza sarà fissata dalla fase che sarà determinata dalla lunghezza della cavità.

Ovviamente ω è data dai modi risonanti del campo elettromagnetico che esistono nella cavità permessi dalle condizioni al contorno (dipendenti dalla lunghezza).

Di conseguenza possiamo scrivere il campo elettrico nella cavità supponendo che sia uniforme:

$$E(t) = E(0)e^{-i\omega t - \frac{t}{2\tau}}. \quad (8.3.21)$$

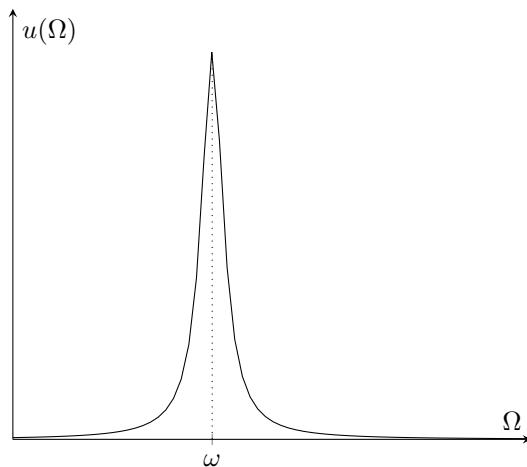
Dove abbiamo inserito un fattore 2 perché τ è definito sull'energia che va come il quadrato del campo.

Adesso possiamo trasformare tale dipendenza temporale:

$$\begin{aligned} E(\Omega) &= \frac{1}{\sqrt{2\pi}} \int_0^\infty E(t) e^{i\Omega t} dt = \\ &= \frac{1}{\sqrt{2\pi}} E(0) \int_0^\infty e^{[(\Omega - \omega) + \frac{i}{2\tau}]t} dt = \\ &= \frac{1}{\sqrt{2\pi}} \frac{E(0)}{i[(\Omega - \omega) + \frac{i}{2\tau}]} . \end{aligned} \quad (8.3.22)$$

Quindi se prendiamo la $u(\Omega)$:

$$u(\Omega) = \frac{|E(\Omega)|^2}{8\pi} = \frac{1}{16\pi} \frac{|E(0)|^2}{(\Omega - \omega)^2 + \frac{1}{4\tau^2}}. \quad (8.3.23)$$

Figura 8.13: Distribuzione in frequenza di $u(\Omega)$.

Avere un tempo τ di decadimento dei fotoni dalla cavità si traduce in una distribuzione Lorentziana piccata attorno ai modi risonanti ω e larga $\Delta\omega_c = \frac{1}{\tau} = \frac{\omega}{Q}$, di conseguenza possiamo scrivere anche che il fattore di qualità è:

$$Q = \frac{\omega}{\Delta\omega}. \quad (8.3.24)$$

Quindi migliori sono gli specchi e più la distribuzione tende ad una δ .

Se ci fossero solo le perdite per riflessione possiamo chiederci come andrebbe il fattore di qualità, supponiamo che il coefficiente di perdita sia R . L'energia che incide per unità di tempo sullo specchio è:

$$E_{\text{specchio}} = \frac{Sudz}{dt} = Suc. \quad (8.3.25)$$

L'energia persa sarà allora:

$$E_{\text{Lost}} = SucR. \quad (8.3.26)$$

Quindi il fattore di qualità è:

$$\begin{aligned} Q &= \omega\tau = \\ &= \omega \frac{W}{P_u} = \\ &= \omega \frac{SLu}{(1-R)Scu} = \\ &= 2\pi \frac{L}{\lambda} \frac{1}{1-R}. \end{aligned} \quad (8.3.27)$$

Infatti abbiamo che $W = (1-R)Scu$. Quindi se la riflettività $R \rightarrow 1$ allora il fattore di qualità tende ad 1 (nessuna perdita). Notiamo che se invece $R \rightarrow 0$ si ha $Q \rightarrow 2\pi \frac{L}{\lambda}$. Inoltre il fattore Q è direttamente proporzionale a L , questo perché più è lunga la cavità e meno volte la radiazione va a sbattere nello specchio, se la radiazione rimbalza meno volte le perdite saranno minori.

Facciamo un esempio numerico:

- $L = 50$ cm.
- $L = 0.5\mu\text{m}$.
- $R = 0.98$.

Con questi valori riusciamo ad ottenere $Q = 3 \cdot 10^8$.

Vediamo adesso quali sono le condizioni di oscillazione: data l'inversione di popolazione dobbiamo capire quanto deve essere il fattore di qualità perché il sistema oscilli. Viceversa possiamo chiederci dato il fattore di qualità quanto debba essere l'inversione di popolazione perché il sistema oscilli.

Normalmente il modo giusto di porsi la domanda è il secondo, infatti possiamo cambiare $N_1 - N_2$ (con pompa) mentre Q una volta costruito il Laser è definito.

La condizione di oscillazione per noi sarà che il guadagno deve compensare le perdite, scriviamoci allora il guadagno. L'equazione per l'intensità della radiazione che attraversa il mezzo attivo è:

$$dI = -kIdz. \quad (8.3.28)$$

Moltiplicando tutto per la superficie e ricordiamo che $I = cu$:

$$d(Scu) = |k| Scudz = \frac{\hbar\omega}{c} g(\nu - \nu_{12}) B_{12} (N_1 - N_2) Scudz. \quad (8.3.29)$$

Ricordiamoci che in questo caso abbiamo $N_1 > N_2$. Consideriamo un mezzo attivo di lunghezza l e supponiamo che il guadagno sia ragionevolmente piccolo, in particolare che siamo nel limite in cui $|k|l \ll 1$, in questo modo invece di inserire nella equazione gli esponenziali possiamo scrivere che dopo aver attraversato il mezzo attivo la variazione di Scu è data da:

$$\Delta(Scu) = \hbar\omega g(\nu - \nu_{12}) B_{12} (N_1 - N_2) Sul. \quad (8.3.30)$$

Possiamo introdurre il fattore di riempimento della cavità (la frazione di cavità che è piena di mezzo attivo) η :

$$\eta = \frac{l}{L}. \quad (8.3.31)$$

Possiamo quindi riscrivere la variazione di Scu :

$$\Delta(Scu) = \hbar\omega g(\nu - \nu_{12}) B_{12} (N_1 - N_2) \eta W. \quad (8.3.32)$$

Quindi abbiamo la variazione di potenza dovuta alla amplificazione del mezzo attivo, questa deve egualare la variazione di potenza dovuta alle perdite che abbiamo trovato in precedenza (la potenza persa):

$$P_u = \omega \frac{W}{Q}. \quad (8.3.33)$$

Uguagliando le due quantità si ha che:

$$N_1 - N_2 = \frac{1}{\eta \hbar g(\nu - \nu_{12}) B_{12} Q}. \quad (8.3.34)$$

Questa è la condizione di soglia. Questa ci dice quanto deve essere l'inversione di popolazione a Q fissato per avere una auto-oscillazione del sistema (o se invertiamo per Q abbiamo il viceversa).

Possiamo vedere in funzione di $N_1 - N_2$ che cosa esce dal Laser (la P_{out}). Fino a che siamo al di sotto della condizione di soglia dal laser non esce nulla. Quando arriviamo alla condizione di soglia abbiamo che l'inversione di popolazione non può più crescere perché in tal caso avremo un guadagno più grande delle perdite facendo divergere la P_{out} .

Se pompamo di più il sistema allora l'energia va nella emissione stimolata dei fotoni che escono dalla cavità. Non ha quindi senso scrivere la potenza in funzione di $N_1 - N_2$ non ha senso, la possiamo scrivere in funzione del pompaggio J ⁷. In questo modo l'andamento che si ottiene è il seguente:

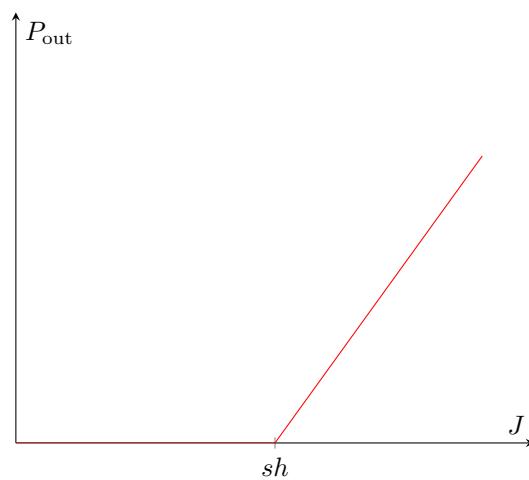


Figura 8.14: Andamento della potenza uscente in funzione di J .

Una proprietà interessante dei Laser è che i fotoni uscenti sono tutti identici tra di loro, appartengono quindi tutti (circa) alla stessa cella dello spazio delle fasi.

Abbiamo trascurato fin'ora l'emissione spontanea, questa nei Laser gioca due importanti ruoli:

⁷Potrebbe essere una densità di corrente oppure un altro laser da qualche parte, insomma una forma di pompaggio.

- Perché si innesci il processo di oscillazione ci deve essere un fotone, tale rumore è dato dalla emissione spontanea⁸.
- La larghezza di riga, infatti anche se sono pochi i processi in grado di emettere esattamente nel modo "giusto" che viene amplificato ogni tanto qualcuno può finire dentro. Questo causa delle fluttuazioni nelle densità della radiazione emessa e nella frequenza.

Quindi il Laser avrà sempre una minima larghezza di riga per via di questi processi, questo è il limite "quantum" della larghezza di riga.

I laser tendono a diventare sempre più stretti tanto più ci avviciniamo alla soglia (quella trovata per $N_1 - N_2$).

8.3.2 Trattazione completa della equazione di Rate nella interazione radiazione-materia

Abbiamo detto nella scorsa lezione che andando a parlare di popolazioni ci si perde la parte coerente della interazione, ci siamo infatti ristretti a parlare dei moduli quadri delle ampiezze di probabilità perdendo informazioni sulla fase.

C'è la necessità di trovare un formalismo che ci permetta di mantenere la descrizione della evoluzione coerente derivante dalla equazione di Schrodinger ma di poter inserire dentro questo formalismo anche la termodinamica (Ensemble di sistemi, popolazioni che seguono l'equilibrio ecc...).

Quando si tratta di mischiare termodinamica e MQ tipicamente si usa la matrice densità ρ , questo è uno operatore che, scritto su una serie di stati restituisce:

$$\rho_{mn}(t) = \frac{1}{\eta} \sum_{k=1}^{\eta} \{ a_m^k(t) a_n^k(t) \}. \quad (8.3.35)$$

In quale η è il numero di sistemi presenti nella Ensemble. Nell'integrale abbiamo le ampiezze di probabilità per ciascun singolo sistema di essere nello stato m o n .

Abbiamo quindi η copie dello stesso sistema e ciascuna copia può trovarsi in una qualunque sovrapposizione degli autostati φ_n con ampiezza di probabilità $a_n(t)$, la matrice di densità rappresenta una media pesata delle probabilità di trovarsi in ciascuno di questi autostati pesata su tutti gli atomi.

Possiamo ricordare alcune proprietà di tale matrice:

- $Tr(\rho) = 1$: le ampiezze di probabilità sono normalizzate, gli stati $|\psi_k\rangle$ sono normalizzati, le probabilità P_k sono normalizzate in maniera che la somma delle probabilità faccia 1.
- L'evoluzione della matrice di densità è descritta da:

$$i\hbar\dot{\rho} = [\hat{H}, \hat{\rho}]. \quad (8.3.36)$$

Chiaramente se siamo nelle ipotesi in cui $\dot{\rho} = 0$ (sistema all'equilibrio) allora significa che l'Ensemble deve essere stazionario e quindi $\hat{\rho} = \hat{\rho}(\hat{H})$.

- IL valore di aspettazione di una certa grandezza fisica si può scrivere come:

$$\langle G \rangle = Tr(\hat{\rho}\hat{G}). \quad (8.3.37)$$

Per valore di aspettazione si attende valore di aspettazione quantistico (pesato con le ampiezze di probabilità quantistiche) e poi mediato sull'Ensemble.

- Gli elementi diagonali della matrice densità si chiamano popolazioni, infatti possiamo scrivere per il livello i -esimo:

$$N_i = N\rho_{ii}. \quad (8.3.38)$$

Consideriamo una Ensemble di atomi con due livelli (i soliti due), la matrice di densità sarà ovviamente una matrice $2x2$.

Gli elementi fuori diagonale di questa matrice

$$\rho_{12} \quad \rho_{21}. \quad (8.3.39)$$

⁸Non serve che sia dall'emissione spontanea della zona attiva, può anche esserci un fotone emesso dalla radiazione di corpo nero ad innestare.

vengono chiamati Coerenze. Possiamo vedere il perché di questo nome considerando uno stato puro (in cui non c'è una media quantistica definita e $\rho^2 = \rho$), vediamo chiaramente che per avere questi elementi fuori diagonale diversi da zero devono essere diverse da zero entrambe le occupazioni a_1 e a_2 (perché essenzialmente contengono i complessi coniugati di tali occupazioni).

Questa cosa resta vera anche se lo stato non è puro, per avere le coerenze non nulle è necessario che gli a_1 e a_2 siano entrambi non nulli. Deve essere quindi vero che ogni atomo si trovi in uno stato che è sovrapposizione degli autostati.

Quando il sistema si trova in una sovrapposizione quantistica degli autostati allora abbiamo gli effetti di coerenza di oscillazione di evoluzione temporale che ci permettono il passaggio da uno stato all'altro.

Possiamo vedere il ruolo delle coerenze studiando l'operatore di dipolo \hat{P} :

$$\hat{P} = N\hat{e}p (|1\rangle\langle 2| + |2\rangle\langle 1|). \quad (8.3.40)$$

Dove \hat{e} è il versore del campo elettrico, mentre p è l'elemento di matrice di dipolo:

$$p = \langle 1 | e\hat{r} \cdot \hat{e} | 2 \rangle. \quad (8.3.41)$$

Facciamo adesso il valor medio dell'operatore di dipolo sull'Ensemble di atomi:

$$\langle \hat{P} \rangle = \text{Tr}(\rho \hat{P}) = Np\hat{e} (\rho_{12} + \rho_{21}). \quad (8.3.42)$$

Quindi il valor medio dell'operatore di dipolo è legato strettamente alle coerenze. Quindi se gli atomi sono in uno stato che è sovrapposizione quantistica degli stati (1) e (2) il dipolo è diverso da zero, altrimenti⁹ il dipolo è nullo¹⁰.

Notiamo che in assenza di campo elettrico il valor medio del nostro dipolo deve essere nullo ($\langle \hat{P} \rangle = 0$), per uno stato puro significa che gli elementi di matrice fuori diagonale sono nulli, quindi significa che a_1 oppure a_2 è nullo. Tuttavia quest'ultima non può essere una condizione di equilibrio termodinamico (in cui noi vogliamo avere una certa probabilità che il nostro sistema di trovi nello stato (1) ed un'altra probabilità che il sistema stia nello stato (2) con entrambe le prob. non nulle).

Quindi uno stato puro non può avere sia dipolo nullo che equilibrio termodinamico, fortunatamente quando siamo in uno stato non puro allora possiamo avere le coerenze nulle ed avere le ρ_{11} e ρ_{22} non nulle (un esempio si trova nell'arimondo).

Questo preambolo ci dice che questo è il modo giusto di trattare le "cose". Vorremmo adesso sviluppare questo formalismo utilizzando la matrice densità e mostrando che nei limiti di stati puri troviamo le oscillazioni di Rabi oppure verso il formalismo in cui abbiamo le equazioni di rate con le popolazioni ecc.... In questo modo possiamo capire come si passa da un caso all'altro.

Scriviamo allora l'equazione della matrice di densità:

$$\frac{d\rho}{dt} = \frac{1}{i\hbar} [H, \rho]. \quad (8.3.43)$$

L'Hamiltoniana sarà come sempre in presenza di un campo elettrico:

$$H = H_0 + V. \quad (8.3.44)$$

dove H_0 descrive i livelli energetici:

$$H_0 = E_1 |1\rangle\langle 1| + E_2 |2\rangle\langle 2|. \quad (8.3.45)$$

Mentre V è l'Hamiltoniana di interazione con il campo elettromagnetico (facciamo già l'approssimazione di onda rotante¹¹):

$$V = -\frac{1}{2}pE_0e^{-i\omega t}|1\rangle\langle 2| - \frac{1}{2}pE_0e^{i\omega t}|2\rangle\langle 1|. \quad (8.3.46)$$

A questo punto possiamo riscrivere la derivata della ρ (con il conto già svolto):

$$\begin{aligned} \frac{d\rho_{11}}{dt} &= -\frac{1}{i\hbar}\frac{pE_0}{2}e^{-i\omega t}\rho_{21} + \frac{1}{i\hbar}\frac{pE_0}{2}e^{i\omega t}\rho_{12} \\ \frac{d\rho_{22}}{dt} &= -\frac{d\rho_{11}}{dt} \\ \frac{d\rho_{12}}{dt} &= \frac{1}{i\hbar}(E_1 - E_2)\rho_{12} - \frac{1}{i\hbar}p\frac{E_0}{2}e^{-i\omega t}(\rho_{22} - \rho_{11}). \end{aligned} \quad (8.3.47)$$

⁹Quindi se si trovano in uno solo dei due stati

¹⁰Dobbiamo stare attenti al fatto che questo è il valore medio del dipolo calcolato sull'Ensemble e sugli stati del nostro sistema, non è l'elemento di matrice di equazione 8.3.41

¹¹Per ricordare, questa toglie gli elementi di matrice anti-oscillanti.

Naturalmente si ha che $\rho_{12} = \rho_{21}^*$. Per scrivere in modo più compatto le derivate possiamo introdurre un vettore \mathbf{R} così definito:

$$\begin{aligned} R_1 &= 2Re(\rho_{12}e^{i\omega t}) = \rho_{12}e^{i\omega t} + CC \\ R_2 &= -2Im(\rho_{12}e^{i\omega t}) = i\rho_{12}e^{i\omega t} - CC \\ R_3 &= \rho_{11} - \rho_{22}. \end{aligned} \quad (8.3.48)$$

In questo modo otteniamo delle equazioni:

$$\begin{aligned} \frac{dR_1}{dt} &= (\omega - \omega_{12}) R_2 \\ \frac{dR_2}{dt} &= -(\omega - \omega_{12}) R_1 + p \frac{E_0}{\hbar} R_3 \\ \frac{dR_3}{dt} &= -p \frac{E_0}{\hbar} R_2. \end{aligned} \quad (8.3.49)$$

Possiamo usare la notazione vettoriale per compattare ancora di più le equazioni:

$$\frac{d\mathbf{R}}{dt} = \mathbf{R} \times \mathbf{B}. \quad (8.3.50)$$

Dove si introduce il vettore \mathbf{B} :

$$\mathbf{B} = \left(\underbrace{p \frac{E_0}{\hbar}}_{\Omega_R}, 0, \underbrace{\omega - \omega_{12}}_{\delta} \right). \quad (8.3.51)$$

Un vettore la cui equazione del moto è scritta come la 8.3.50 fa una precessione, il vettore \mathbf{R} precede attorno al vettore \mathbf{B} (la sua derivata è sempre ortogonale a $\mathbf{R} \times \mathbf{B}$), la velocità angolare di precessione è proprio $|\mathbf{B}|$. Vediamo questa precessione nello spazio $x - y - z$, il vettore \mathbf{B} è così fatto:

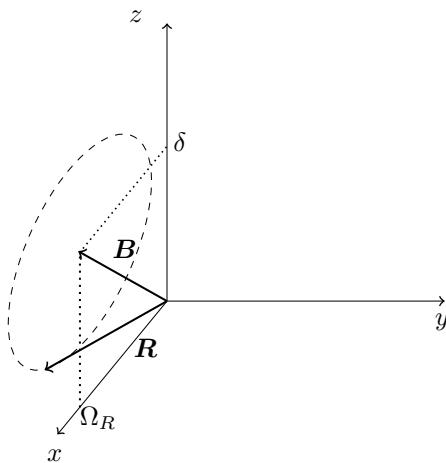


Figura 8.15: Moto di precessione di \mathbf{R} .

Il vettore \mathbf{R} precede attorno alla direzione individuata da \mathbf{B} . Il vettore \mathbf{R} è detto vettore di Feynmann.

È necessario definire per il vettore \mathbf{R} le condizioni iniziali, supponiamo che all'istante iniziale si accenda il campo EM, in tal caso siamo inizialmente all'equilibrio termodinamico (coerenze nulle $\mathbf{R}_1^0 = \mathbf{R}_2^0 = 0$) quindi \mathbf{R} è diretto lungo l'asse z all'istante iniziale. In particolare si ha che:

$$R_1^0 = \frac{1}{N} (N_1^0 - N_2^0). \quad (8.3.52)$$

Dove:

$$\begin{aligned} N_1^0 &= \frac{N}{Z} e^{-E_1/kT} \\ N_2^0 &= \frac{N}{Z} e^{-E_2/kT}. \end{aligned} \quad (8.3.53)$$

Supponiamo di essere nella situazione più tipica dell'ottica: $E_{12} \gg kT$, in questo caso possiamo assumere che all'equilibrio termodinamico:

$$\begin{aligned} N_1^0 &\sim 0 \\ N_2^0 &\sim N. \end{aligned} \quad (8.3.54)$$

In questo modo abbiamo che:

$$\begin{aligned}\rho_{11}^0 &\sim 0 \\ \rho_{22}^0 &\sim 1.\end{aligned}\tag{8.3.55}$$

Supponiamo di essere inoltre nella situazione $R_3^0 \sim -1$ e che $\delta = 0$ per semplicità, in questo modo $\omega = \omega_{12}$ ed il grafico si semplifica: la componente lungo z di \mathbf{R} ruota con velocità angolare Ω_R .

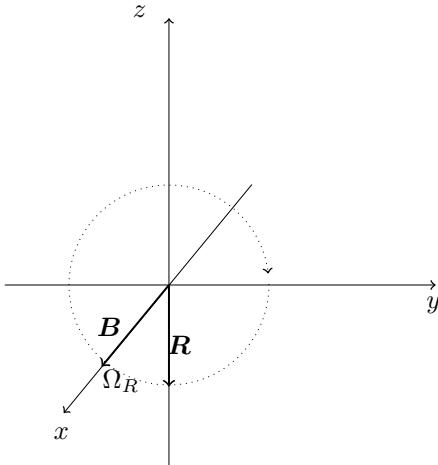


Figura 8.16: Condizioni iniziali su \mathbf{R}

Quindi in particolare dopo un tempo π/Ω_R il vettore \mathbf{R} arriva in $z = +1$ e prosegue con la sua precessione. Queste sono proprio le oscillazioni di Rabi.

Ci siamo infatti messi con tutti gli atomi nel fondamentale e abbiamo soltanto l'interazione con il campo EM. Se avessimo $\delta \neq 0$ allora avremmo che \mathbf{B} si inclina e quindi la precessione ci descrive un cerchio nel piano ortogonale alla direzione di \mathbf{B} e smette di arrivare in $z = +1$ esattamente come quando le oscillazioni di Rabi non ci portavano più esattamente ad $z = 1$.

La frequenza a cui gira in questo caso è: $\sqrt{\Omega_R^2 + \delta^2}$. Il formalismo quindi riproduce quindi esattamente le oscillazioni di Rabi.

Nella prossima lezione mettiamo la termodinamica: dei processi di rilassamento che ci riportano alla configurazione di equilibrio.

8.4 Lezione 27

Abbiamo visto nella scorsa lezione il moto di precessione del vettore \mathbf{R}

$$\frac{d\mathbf{R}}{dt} = \mathbf{R} \times \mathbf{B}. \tag{8.4.1}$$

attorno al vettore \mathbf{B} :

$$\mathbf{B} = \begin{pmatrix} \Omega_R \\ 0 \\ \delta \end{pmatrix}. \tag{8.4.2}$$

Dobbiamo adesso aggiungere alla equazione dei termini fenomenologicamente per tornare alla condizione di equilibrio in modo esponenziale.

Per le due componenti R_1 e R_2 il termine di rilassamento lo chiamiamo γ_\perp e lo mettiamo uguale per entrambe:

$$\begin{aligned}\frac{dR_1}{dt} &= -\gamma_\perp R_1 \\ \frac{dR_2}{dt} &= -\gamma_\perp R_2.\end{aligned}\tag{8.4.3}$$

Visto che R_1 e R_2 sono parte reale e parte immaginaria delle coerenze (i termini fuori diagonale della matrice densità), hanno a che fare con la fase del sistema quantistico quindi γ_\perp sono i Rate per cui il sistema perde informazioni sulla fase.

Abbiamo scritto due equazioni che danno un decadimento esponenziale in t , questo ha senso perché ci aspettiamo che per $t \rightarrow \infty$ i termini fuori diagonale della matrice densità siano zero (dipolo nullo all'equilibrio

termodinamico).

Per le popolazioni R_3 (il termine diagonale della matrice densità) introduciamo un γ_{\parallel} :

$$\frac{dR_3}{dt} = -\gamma_{\parallel} (R_3 - R_3^0). \quad (8.4.4)$$

Questo perché possiamo aspettarci che il rate per cui si perde l'informazione sulla coerenza del sistema sia diverso dal rate di dissipazione per cui si perde energia.

Nella equazione abbiamo che R_3^0 è la differenza di popolazioni ρ_{11} e ρ_{22} all'equilibrio termodinamico. In generale ci aspettiamo che $\gamma_{\perp} > \gamma_{\parallel}$, questo perché la fase si perde molto più rapidamente dell'energia in generale. Esistono dei sistemi in cui non è vero, ed esempio se il processo che ci riporta all'equilibrio è soltanto l'emissione spontanea. Tale emissione è regolata dal parametro A_{12} :

$$\begin{aligned} \frac{dN_1}{dt} &= -A_{12}N_1 \\ \frac{dN_2}{dt} &= -A_{21}N_2. \end{aligned} \quad (8.4.5)$$

In questo caso quindi possiamo assumere $\gamma_{\parallel} = -A_{12}$:

$$\frac{dR_3}{dt} = -A_{12} (R_3 + 1). \quad (8.4.6)$$

In cui abbiamo preso frequenze ottiche (visibile) ed abbiamo approssimato tutti gli atomi nel fondamentale quindi $R_3^0 = -1$. A_{12} è il decadimento del modulo quadro dell'ampiezza, per la singola ampiezza invece:

$$\frac{da_1}{dt} = \frac{A_{12}}{2} a_1. \quad (8.4.7)$$

Inserendo questa forma di decadimento per le ampiezze di probabilità troviamo che per R_1 e R_2 si ha che $\gamma_{\perp} = \gamma_{\parallel}/2$ (ricordiamo che vale solo nel caso di emissione spontanea questo).

Le equazioni complete sono allora le seguenti:

Definizione 4.1: Equazioni di Bloch ottiche

$$\begin{aligned} \frac{dR_1}{dt} &= (\omega - \omega_{12}) R_2 - \gamma_{\perp} R_1 \\ \frac{dR_2}{dt} &= -(\omega - \omega_{12}) R_1 + \frac{pE_0}{\hbar} R_3 - \gamma_{\perp} R_2 \\ \frac{dR_3}{dt} &= -\frac{pE_0}{\hbar} R_2 - \gamma_{\parallel} (R_3 - R_3^0). \end{aligned} \quad (8.4.8)$$

Queste descrivono l'evoluzione di un sistema a due livelli termodinamico in interazione con il campo elettromagnetico e con dei processi di rilassamento che lo riportano verso l'equilibrio. Queste sono più generali dei processi di Rate perché ci dicono anche come evolvono gli elementi fuori diagonale.

Le soluzioni in funzioni del tempo dipenderanno dalle condizioni iniziali, l'evoluzione dipenderà dalla interazione con il campo elettromagnetico combinata con l'effetto dei termini di rilassamento che tendono a riportare il sistema verso l'equilibrio.

Qualitativamente se partiamo all'istante iniziale con $R_1^0 = 0$, $R_2^0 = 0$ e $R_3^0 = -1$ ci aspettiamo che inizi una evoluzione stile oscillazioni di Rabi ma nel frattempo agisca anche il rilassamento che tenderà a smorzare questo andamento oscillatorio. A tempi lunghi ci si aspetta che tale andamento sia scomparso e che avremo delle soluzioni stazionarie, tali soluzioni ci diranno come sono cambiate le popolazioni e le coerenze del nostro sistema dovute alle interazioni con il campo elettromagnetico e saranno diverse dai valori che avevamo prima all'equilibrio termodinamico.

Possiamo trovare tali soluzioni a tempi lunghi imponendo che il sistema sia stazionario:

$$\frac{dR_1}{dt} = \frac{dR_2}{dt} = \frac{dR_3}{dt} = 0. \quad (8.4.9)$$

In questo modo si trova

$$\begin{aligned} R_1 &= \frac{1}{\gamma_{\parallel}} (\omega - \omega_{12}) R_2 \\ R_2 &= \frac{pE_0}{\hbar} \frac{\gamma_{\perp}}{\gamma_{\perp}^2 + (\omega - \omega_{12})^2} R_3 \\ R_3 + 1 &= -\frac{pE_0}{\hbar} \frac{1}{\gamma_{\parallel}} R_2 = -\frac{\left(\frac{pE_0}{\hbar}\right)^2 \frac{\gamma_{\perp}}{\gamma_{\parallel}}}{\gamma_{\perp} + (\omega - \omega_{12}^2)} R_3. \end{aligned} \quad (8.4.10)$$

Possiamo risolvere queste 3 equazioni ottenendo:

$$\begin{aligned} R_1 &= \frac{-\frac{pE_0}{\hbar} \frac{1}{\gamma_{\perp}^2} (\omega - \omega_{12})}{1 + \frac{1}{\gamma_{\perp}^2} (\omega - \omega_{12})^2 + \left(\frac{pE_0}{\hbar}\right)^2 \frac{1}{\gamma_{\perp} \gamma_{\parallel}}} \\ R_2 &= \frac{-\frac{pE_0}{\hbar} \frac{1}{\gamma_{\perp}}}{1 + \frac{1}{\gamma_{\perp}^2} (\omega - \omega_{12})^2 + \left(\frac{pE_0}{\hbar}\right)^2 \frac{1}{\gamma_{\perp} \gamma_{\parallel}}} \\ R_3 &= -\frac{1 + \frac{1}{\gamma_{\perp}^2 (\gamma - \gamma_{12})^2}}{1 + \frac{1}{\gamma_{\perp}^2} (\omega - \omega_{12})^2 + \left(\frac{pE_0}{\hbar}\right)^2 \frac{1}{\gamma_{\perp} \gamma_{\parallel}}}. \end{aligned} \quad (8.4.11)$$

Possiamo anche scriverle in maniera più compatta con il parametro che ci caratterizza l'intensità della radiazione che incide sul sistema, ricordiamo intanto che valgono le formule:

$$\begin{aligned} u &= \frac{E_0^2}{8\pi} \\ I &= cu = c \frac{E_0^2}{8\pi}. \end{aligned} \quad (8.4.12)$$

Definiamo allora l'intensità di saturazione:

$$I_s = \frac{\hbar^2}{8\pi} \frac{c \gamma_{\perp} \gamma_{\parallel}}{p^2}. \quad (8.4.13)$$

Otteniamo così le nuove R_i :

$$\begin{aligned} R_1 &= \frac{-\frac{\omega - \omega_{12}}{\gamma_{\perp}^2} \frac{pE_0}{\hbar}}{1 + \frac{(\omega - \omega_{12})^2}{\gamma_{\perp}^2} + \frac{I}{I_s}} \\ R_2 &= \frac{-\frac{1}{\gamma_{\perp}} \frac{pE_0}{\hbar}}{1 + \frac{(\omega - \omega_{12})^2}{\gamma_{\perp}^2} + \frac{I}{I_s}} \\ R_3 &= \frac{-\left(1 + \frac{(\omega - \omega_{12})^2}{\gamma_{\perp}^2}\right)}{1 + \frac{(\omega - \omega_{12})^2}{\gamma_{\perp}^2} + \frac{I}{I_s}}. \end{aligned} \quad (8.4.14)$$

Partiamo da R_3 : la differenza delle due popolazioni. In assenza di campo EM abbiamo $R_3^0 = -1$ quindi $N_1^0 = 0$ e $N_2^0 = N$.

In generale abbiamo che la formula per R_3 diventa:

$$R_3 = \frac{1 + \frac{(\omega - \omega_{12})^2}{\gamma_{\perp}^2}}{1 + \frac{(\omega - \omega_{12})^2}{\gamma_{\perp}^2} + \frac{I}{I_s}} \frac{N_1^0 - N_2^0}{N}. \quad (8.4.15)$$

Possiamo allora trovare la differenza delle popolazioni moltiplicando a destra e sinistra di quest'ultima equazione per N :

$$N_1 - N_2 = \frac{1 + \frac{(\omega - \omega_{12})^2}{\gamma_{\perp}^2}}{1 + \frac{(\omega - \omega_{12})^2}{\gamma_{\perp}^2} + \frac{I}{I_s}} (N_1^0 - N_2^0). \quad (8.4.16)$$

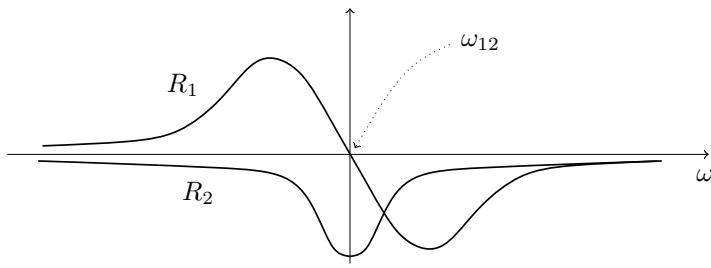
Se siamo a risonanza (frequenza della radiazione esattamente uguale a quella della transizione) allora i termini con ω_{12} si annullano e rimane l'andamento di saturazione trovato con le equazioni di rate.

$$N_1 - N_2 = \frac{N_1^0 - N_2^0}{1 + \frac{I}{I_s}}. \quad (8.4.17)$$

Se invece abbiamo che $\omega \neq \omega_{12}$ allora abbiamo lo stesso andamento di sopra ma l'intensità di saturazione I_s va aumentata di un fattore:

$$I_s \rightarrow I_s \left(1 + \frac{(\omega - \omega_{12})^2}{\gamma_{\perp}^2}\right). \quad (8.4.18)$$

Quindi l'intensità di saturazione se ω non è risonante con l'energia della transizione diventa sempre più grande, questo torna perché più siamo distanti dalla energia della transizione e meno il nostro sistema assorbe la radiazione e quindi ci vuole una maggiore intensità a saturarlo.

Figura 8.17: Andamento di R_1 e R_2 in funzione di ω .

Vediamo adesso cosa succede a R_1 ed R_2 in funzione di ω : Vediamo che R_2 ha la forma di una Lorentziana invertita, mentre R_1 è una Lorentziana moltiplicata per $\omega_{12} - \omega$. La larghezza della Lorentziana è:

$$\Delta\omega = 2\gamma_{\perp} \sqrt{1 + \left(\frac{pE_0}{\hbar}\right)^2 \frac{1}{\gamma_{\perp}\gamma_{\parallel}}} = 2\gamma_{\perp} \sqrt{1 + \frac{I}{I_s}}. \quad (8.4.19)$$

Nel limite in cui il campo elettrico è poco intenso ($\frac{I}{I_s} \rightarrow 0$) la Lorentziana è larga $2\gamma_{\perp}$. Se aumentiamo l'intensità la Lorentziana si allarga progressivamente.

Queste forme sono interessanti perché R_1 ed R_2 sono legate al valore di aspettazione del doppolo:

$$\langle \mathbf{p} \rangle = Np(\rho_{12} + \rho_{21})\hat{e}. \quad (8.4.20)$$

Quindi se lo riscriviamo in termini di R_1 ed R_2 si ha:

$$\langle \mathbf{p} \rangle = p \frac{N}{2} [(R_1 + iR_2)e^{i\omega t} + (R_1 - iR_2)e^{-i\omega t}]. \quad (8.4.21)$$

Visto che il valore medio del doppolo in un sistema è la polarizzazione abbiamo che questa può essere scritta come:

$$\mathbf{P} = \frac{1}{2} P_0 e^{i\omega t} + CC. \quad (8.4.22)$$

Quindi confrontando il valore medio del doppolo con questa (che si ottiene invece dalle equazioni di Maxwell):

$$\begin{aligned} Re(P) &= P_{0,R} = pNR_1 \\ Imm(P) &= P_{0,I} = pNR_2. \end{aligned} \quad (8.4.23)$$

Quindi R_1 e R_2 sono la parte reale e la parte immaginaria della polarizzazione del materiale investito dall'onda elettromagnetica.

Nel caso generale possiamo allora scrivere che:

$$\begin{aligned} P_{0,R} &= \frac{N_1^0 - N_2^0}{\hbar} p^2 E_0 \frac{\frac{(\omega - \omega_{12})}{\gamma_{\perp}^2}}{1 + \frac{(\omega - \omega_{12})^2}{\gamma_{\perp}^2} + \frac{I}{I_s}} \\ P_{0,I} &= \frac{N_1^0 - N_2^0}{\hbar} p^2 E_0 \frac{\frac{1}{\gamma_{\perp}}}{1 + \frac{(\omega - \omega_{12})^2}{\gamma_{\perp}^2} + \frac{I}{I_s}}. \end{aligned} \quad (8.4.24)$$

Nelle equazioni di Maxwell possiamo scrivere la polarizzazione come

$$P_0 = \epsilon (\chi' - i\chi'') E_0. \quad (8.4.25)$$

In cui le χ che abbiamo introdotto (la suscettività) non sono termini lineari (abbiamo la dipendenza dall'intensità), troviamo quindi tali suscettività tramite le nostre equazioni.

Quindi le quantità R_1 e R_2 ci dicono come è fatto l'indice di rifrazione e l'assorbimento del materiale visto che si ha:

$$\epsilon = \epsilon_0(1 + \chi). \quad (8.4.26)$$

Inoltre:

$$n + in = \sqrt{\epsilon}. \quad (8.4.27)$$

Quindi la χ' che è la parte reale della polarizzazione ci dice come cambia la propagazione (come cambia il \mathbf{k} della radiazione mentre si propaga nella materia), la parte immaginaria (R_2) ci dice come è fatto il coefficiente

di assorbimento del materiale.

Abbiamo allora che il coefficiente di assorbimento è una Lorentziana in funzione di ω con larghezza $2\gamma_{\perp}$ ¹² (che aumenta per intensità elevate), invece il contributo alla parte reale della ϵ è la Lorentziana truccata vista nella immagine precedente, quest'ultima ci dice come si modifica l'indice di rifrazione del materiale.

Le soluzioni stazionarie delle equazioni di Bloch ci dicono come sono fatte le popolazioni e come si modificano rispetto a quelle senza campo elettrico ma ci dicono anche come sono fatte le costanti ottiche del materiale e come si modifica di conseguenza la propagazione del campo elettromagnetico.

Nel modello che abbiamo costruito¹³ devono essere contenute le equazioni di Rate (che sono le approssimazioni di questo modello che scartano la parte coerente). Il principio base delle equazioni di rate era il fatto che:

$$\frac{d(N_1 - N_2)}{dt} = -2P_{1 \rightarrow 2}(N_1 - N_2). \quad (8.4.28)$$

Nella ipotesi che $P_{1 \rightarrow 2} = P_{2 \rightarrow 1}$ (si trascura quindi l'emissione spontanea). Confrontiamo questa con quella trovata per R_3 :

$$\frac{dR_3}{dt} = \frac{1}{N} \frac{d(N_1 - N_2)}{dt} = -p \frac{E_0}{\hbar} R_2 - \gamma_{\parallel}(R_3 + 1). \quad (8.4.29)$$

Dove ci siamo messi nella ipotesi in cui $R_3^0 = 1$, il termine con γ_{\parallel} è il rilassamento, ne segue che il nostro $P_{1 \rightarrow 2}$ deve essere il termine con R_2 .

Per recuperare l'equazione di Rate dobbiamo supporre che R_2 sia stazionario. Ricordiamo che siamo già nelle ipotesi in cui $\gamma_{\perp} \gg \gamma_{\parallel}$, quindi gli elementi fuori diagonale sono già a stazionarietà prima che vi arrivino gli elementi diagonali (R_3). Possiamo allora mettere nell'ultima equazione di rate il valore di R_2 a stazionarietà:

$$R_2 = \frac{pE_0}{\hbar} \frac{\gamma_{\perp}}{\gamma_{\perp}^2 + (\omega - \omega_{12})^2} R_3. \quad (8.4.30)$$

Si lavora inoltre nelle ipotesi $I \ll I_s$.

Abbiamo allora che:

$$\frac{dR_3}{dt} = \left(p \frac{E_0}{\hbar} \right)^2 \frac{\gamma_{\perp}}{\gamma_{\perp}^2 + (\omega - \omega_{12})^2} R_3 - \gamma_{\parallel}(R_3 + 1). \quad (8.4.31)$$

Confrontando questo oggetto con l'equazione di rate il primo termine dopo l'uguale deve essere la probabilità $P_{1 \rightarrow 2}$, raccogliendo un $2\pi/\hbar^2$ si ha:

$$P_{1 \rightarrow 2} = P_{2 \rightarrow 1} = \frac{2\pi}{\hbar^2} \frac{2\gamma_{\perp}}{\gamma_{\perp}^2 + (\omega - \omega_{12})^2} p^2 \frac{E_0^2}{8\pi}. \quad (8.4.32)$$

Confrontando questa con l'espressione per la regola d'oro di Fermi¹⁴ si ottiene che:

$$g(\omega - \omega_{12}) = \frac{1}{\pi} \frac{\gamma_{\perp}}{\gamma_{\perp}^2 + (\omega - \omega_{12})^2}. \quad (8.4.33)$$

Oppure possiamo scriverla per la frequenza:

$$g(\nu - \nu_{12}) = \frac{2\gamma_{\perp}}{\gamma_{\perp}^2 + (\nu - \nu_{12})^2 4\pi^2}. \quad (8.4.34)$$

Abbiamo quindi una espressione per la larghezza di riga $g(\nu - \nu_{12})$ che avevamo fenomenologicamente inserito nella nostra espressione della regola d'oro di Fermi. Quando abbiamo introdotto tale regola abbiamo detto che questa g descriveva la distribuzione degli stati mentre qui abbiamo trovato che esiste una g anche in presenza di due soli stati.

In questo caso la g deriva dalla indeterminazione che abbiamo nella energia per il fatto che il sistema interagisce con un bagno termico ecc...

Una cosa notevole è il fatto che la larghezza di riga g trovata è una funzione di γ_{\perp} (il prof ha detto che è proprio γ_{\perp} quello che otteniamo), quindi alla fine più che l'indeterminazione dell'energia quello che pesa di più è l'indeterminazione della fase (dovuta all'interazione con il bagno termico).

In questo caso quando in una misura troviamo una riga Lorentziana in funzione della frequenza (con una sua larghezza che è essenzialmente γ_{\perp}) si parla di allargamento omogeneo. Questo tipo di forma di riga è una conseguenza naturale del fatto che il nostro sistema perde informazione sulla coerenza (sulla fase del sistema).

¹²Questa volta non ribaltata ovviamente

¹³Valido per i sistemi a due livelli

¹⁴Sempre nelle ipotesi di coerenze stazionarie con $\gamma_{\perp} \gg \gamma_{\parallel}$

Possiamo considerare questa cosa "intrinseca" al sistema, anche con due livelli singoli (che però possono interagire con il bagno termico che li riporta all'equilibrio) il rate di interazione con tale bagno (per la parte sulla fase) è quello che determina la larghezza di riga della misura spettroscopica.

In un sistema di atomi il meccanismo che da origine al γ_{\perp} sono tipicamente le collisioni. Possiamo stimare quanto è il tempo collisionale (il rate sarà l'inverso di questo tempo T_c), il tempo medio tra due collisioni sarà:

$$T_c = \frac{\lambda}{v}. \quad (8.4.35)$$

In cui λ è il libero cammino medio. Supponiamo che l'atomo sia una pallina di raggio d che muovendosi nel volume di un tratto λ spazza un cilindretto di volume $\hat{V} = \pi d^2 \lambda$. Per definizione quando l'atomo si sposta di λ incontra una particella, quindi nel volumetto spazzato deve incontrare una particella. All'interno di tale volume ci sono $\hat{V}n$ (con n densità di particelle), dobbiamo allora imporre che:

$$\hat{V}n = 1. \quad (8.4.36)$$

Di conseguenza si ottiene che:

$$\lambda \propto \frac{1}{\pi n d^2}. \quad (8.4.37)$$

Facendo un conto più dettagliato si ottiene che:

$$\lambda = \frac{1}{\sqrt{2}} \frac{1}{\pi n d^2}. \quad (8.4.38)$$

La velocità relativa tra i due atomi (mediata sulla distribuzione di atomi) v . Questa seguirà quindi una Maxwell-Boltzmann:

$$\bar{v} \propto e^{-(1/2mv^2)/kT}. \quad (8.4.39)$$

In cui m è la massa ridotta. Quindi \bar{v} sarà una gaussiana con massimo a $v = 0$. Visto che possiamo aspettarci

$$\frac{1}{2} m v^2 \sim kT. \quad (8.4.40)$$

\bar{v} sarà proporzionale a:

$$\bar{v} \propto \sqrt{\frac{kT}{m}}. \quad (8.4.41)$$

Un conto più dettagliato può dirci che:

$$\bar{v} = \sqrt{\frac{8kT}{\pi m}}. \quad (8.4.42)$$

In conclusione si ottiene che il tempo di collisioni è:

$$T_c = \frac{1}{\sqrt{2}} \frac{1}{\pi n d^2} \sqrt{\frac{\pi m}{8kT}}. \quad (8.4.43)$$

Abbiamo già supposto di essere in un gas classico, avremo allora che

$$n = \frac{P}{kT}. \quad (8.4.44)$$

Dove P è la pressione, abbiamo allora che:

$$T_c = \sqrt{\frac{mkT}{\pi}} \frac{1}{4d^2} \frac{1}{P}. \quad (8.4.45)$$

La larghezza di riga della nostra lorentziana sarà:

$$\Delta\omega = \frac{2}{T_c}. \quad (8.4.46)$$

Quindi abbiamo la formuletta della larghezza di riga di un gas di atomi classico:

$$\Delta\omega = \sqrt{\frac{\pi}{mkT}} 8d^2 P. \quad (8.4.47)$$

Per un gas classico si ha quindi che $\Delta\omega \propto P$ con valori tipici di 50-60 MHz/Torr.

Consideriamo adesso un allargamento disomogeneo, si intende per disomogeneo un allargamento non dovuto

alla larghezza di riga intrinseca ma dovuta al fatto che i nostri N atomi non hanno tutti la stessa energia di risonanza.

Un caso particolare di allargamento gaussiano disomogeneo è quello dovuto all'effetto doppler per un gas di atomi classico.

Supponiamo che l'atomo si muova ad una certa velocità v_z non trascurabile rispetto a c , questo vedrà una frequenza del campo elettromagnetico diversa da quella che vedrebbe se fosse fermo ν_0 , al primo ordine sappiamo che la frequenza che tale atomo vede è data da:

$$\nu = \nu_0 \left(1 + \frac{v_z}{c} \right). \quad (8.4.48)$$

Di conseguenza è ν che deve essere uguale a ν_{12} perché possa avvenire la transizione tra i livelli.

Dal punto di vista della radiazione abbiamo una distribuzione di atomi aventi tutte frequenze di transizione diverse dipendenti dalla v_z . Quindi possono assorbire un determinato ν_0 solo gli atomi che hanno un v_z tale da

$$\nu \left(1 + \frac{V - z}{c} \right) = \nu_{12}. \quad (8.4.49)$$

Assumiamo che per queste particelle valga la distribuzione di Boltzmann, quindi per la velocità:

$$f(v_z)dz = \sqrt{\frac{m}{2\pi kT}} \exp\left(-\frac{mv_z^2}{2kT}\right) dv_z. \quad (8.4.50)$$

Dalla espressione scritta prima per l'effetto doppler si ha che:

$$v_z = c \frac{\nu_0 - \nu_{12}}{\nu_{12}}. \quad (8.4.51)$$

Si ha quindi che il differenziale della velocità è:

$$dv_z = c \frac{d\nu_0}{\nu_{12}}. \quad (8.4.52)$$

La larghezza di riga è quindi fatta, possiamo scrivere $g(\nu_0 - \nu_{12})d\nu_0$:

$$g(\nu_0 - \nu_{12})d\nu_0 = \sqrt{\frac{m}{2\pi kT}} \exp\left(-\frac{m}{2kT} \frac{c^2 (\nu_0^2 - \nu_{12}^2)^2}{\nu_{12}^2}\right) \frac{c}{\nu_{12}} d\nu_0. \quad (8.4.53)$$

La forma di riga diventa una gaussiana grazie a Boltzmann. La larghezza di riga doppler è quindi:

$$\Delta\nu_{\text{Doppler}} = \frac{\nu_{12}}{c} \sqrt{\ln(2) \frac{2kT}{m}}. \quad (8.4.54)$$

Possiamo allora riscrivere la forma di riga:

$$g(\nu_0 - \nu_{12}) = \sqrt{\frac{\ln(2)}{\pi}} \frac{1}{\Delta\nu_{\text{D}}} \exp\left[-\frac{(\nu_0 - \nu_{12})^2}{\Delta\nu_{\text{D}}^2} \ln(2)\right]. \quad (8.4.55)$$