

СЕМИНАРЫ ПО СТАТИСТИЧЕСКОЙ ФИРИКЕ

Семинарист: Белемук А.М.
Автор: Примак Евгений



Содержание

Семинар 2	3
Семинар 3	6
Семинар 4	8
Семинар 5	10
Семинар 6	13
Семинар 7	16
Семинар 8	19
Семинар 9	22

Семинар 2

Адиабатическое размагничивание (задача)

Имеем кристаллическую решетку с примесями. (Магнито-калорический эффект)

$$E = E_{\text{поле решетки}} + E_{\text{примесей в малом поле}},$$

если H – понижаем, то T образца уменьшается. Нужно найти $\frac{\partial T}{\partial H} - ?$.

Будем решать.

Функцией чего является энергия? $E(S, VH)$. Пренебрегаем изменением V , то есть объём фиксирован.

$$dE = TdS - MdT$$

тогда

$$\left(\frac{\partial T}{\partial H} \right)_S = - \left(\frac{\partial M}{\partial S} \right)_H = - \frac{\partial(M, H)}{\partial(T, H)} = - \frac{\partial(M, H)}{\partial(T, H)} \frac{\partial(T, H)}{\partial(S, H)} = - \left(\frac{\partial M}{\partial T} \right)_H \cdot \frac{T}{T(\partial S / \partial T)_H} = \left(- \frac{\partial M}{\partial T} \right)_H \frac{T}{C_{V,H}}$$

Кроме того теплоёмкость системы, примесная же теплоёмкость это

$$C = C_{\text{решетки}} + C_{\text{примесей}} \approx C_{V,H} \approx \alpha T^3.$$

Парамагнетик в слабых полях (закон Кюри):

$$M(T) = \chi(T)H, \quad \chi(T) = A/T.$$

Таким образом

$$\left(\frac{\partial M}{\partial T} \right)_H = \chi'(T)H; \quad \left(- \frac{\partial M}{\partial T} \right)_H = \frac{A}{T^2}H$$

Таким образом

$$\left(\frac{\partial T}{\partial H} \right)_S = \frac{A}{T^2}H \frac{T}{\alpha T^3} = \frac{AH}{\alpha T^4}.$$

Следовательно,

Если H увеличиваем, то T – увеличивается. Если H уменьшается, то T – уменьшается.

Двухуровневая Система

Имеем N атомов, часть из них n на возбужденном уровне. Тогда задана и энергия системы

$$E_{\text{системы}} = 0 \cdot (N - n) + n\varepsilon = n\varepsilon.$$

Наша задача найти $S(E) - ?$ (и всё так далее про термодинамику)

И так, задание (N, n) однозначно определяет (N, E) и наоборот. Энтропия будет функцией $S(E, N)$. И по Больцману

$$S = \ln W(E),$$

где $W(E)$ – статистический вес – число микроскопических состояний, отвечающих заданному макросостоянию.

Число таких микросостояний легко посчитать $W(E) = C_N^n = \frac{N!}{n!(N-n)!}$.

По формуле Стирлинга

$$N! \approx \left(\frac{N}{e} \right)^N, \quad \ln N! \approx N \ln N - N.$$

Тогда

$$\begin{aligned} \ln C_N^n &\approx \ln N! - \ln n! = \ln(N - n)! = N \ln N - N - n \ln n + n - (N - n) \ln(N - n) + N - n \\ &= N \ln N - n \ln n - (N - n) \ln N - (N - n) \ln \left(1 - \frac{n}{N} \right) \\ &= -n \ln \frac{n}{N} - N \left(1 - \frac{n}{N} \right) \ln \left(1 - \frac{n}{N} \right) \\ &= N \left[-\frac{n}{N} \ln \frac{n}{N} - \left(1 - \frac{n}{N} \right) \ln \left(1 - \frac{n}{N} \right) \right] = S \end{aligned}$$

Энтропия у нас пропорциональна N , а в скобках там стоит плотность $n/N = x$ – доля возбужденных атомов.

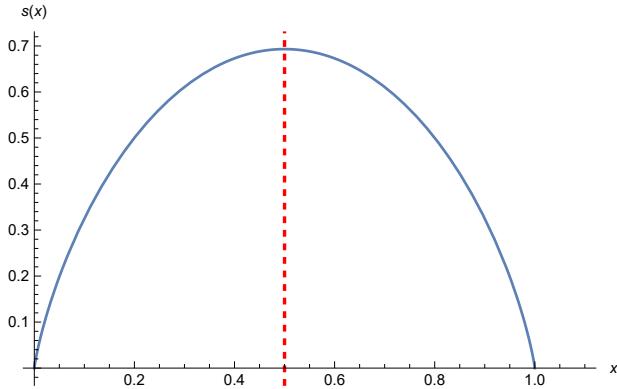
$$E = \varepsilon n \quad \frac{n}{N} = \frac{E}{\varepsilon N},$$

тут удобно ввести E/N – удельная энергия, $s = S/N$ – удельная энтропия. Тогда

$$S = Ns\left(\frac{E}{N}\right), \quad S = Ns(x).$$

Посмотрим на выводы. Имеем функцию

$$s(x) = -x \ln(x) - (1-x) \ln(1-x), \quad 0 \leq x \leq 1.$$



Мы помним, что $S(E)$ – всегда растущая функция E (в обычных системах), выпуклая вверх (convex). А на графике мы видим, что есть ветвь, которая хоть и выпуклая вверх, но убывает. Это связано с тем, что мы рассматриваем спиновую систему с конечным числом уровней. Тогда энергия системы имеет ограничение

$$0 \leq E \leq E_{\max} = N\varepsilon,$$

а число возможных квантовых состояний конечно $\equiv 2^N$ и в итоге в тиках системах появляется ветвь с убывающей энтропией.

На лекции мы узнали, что

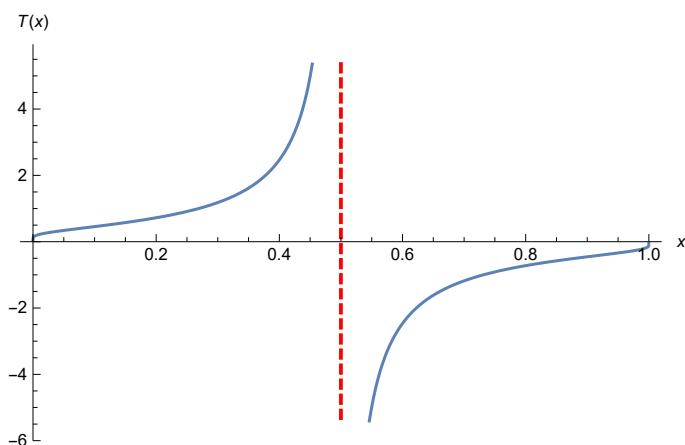
$$\left(\frac{\partial S}{\partial E}\right)_N = \frac{1}{T},$$

значит на той ветви температура отрицательна. Найдём её

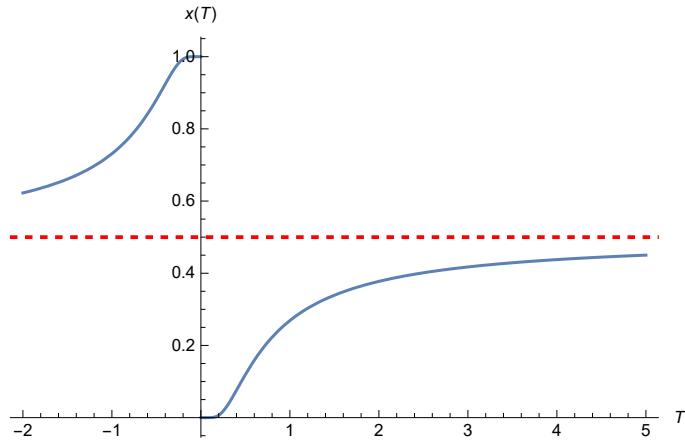
$$\frac{\partial S}{\partial E} = \frac{\partial S/N}{\partial E/N} = \frac{\partial s}{\partial \varepsilon x} = \frac{1}{\varepsilon} \frac{\partial s}{\partial x}.$$

Функция $s(x)$ задана выше, её производная легко находится

$$s'(x) = \ln \frac{1-x}{x} \quad \Rightarrow \quad \frac{\partial S}{\partial E} = \frac{1}{\varepsilon} \ln \frac{1-x}{x} = \frac{1}{T} \quad \Rightarrow \quad T(x) = \varepsilon \frac{1}{\ln \left(\frac{1-x}{x} \right)}.$$



Почему же температура при $x = 1/2$ уходит в бесконечность? Как вообще в системе (например) с двумя положениями спинов почувствовать? Давайте посчитаем что происходит в нашей системе с возбуждающимися атомами.



Найдём зависимость от температуры

$$x(T) = \frac{1}{1 + e^{\varepsilon/T}}.$$

Выглядит как ферми ступенька, которая нигде не кончается. Физически же это означает, что как бы мы ни грели систему больше чем половину уровня мы не заполним. Или если, посмотреть на область $T < 0$, то они как бы "горячее" (заселенное) чем $T = +\infty$ (они обе соответствуют заселенности $x > 1/2$). На эксперименте это реализуется с помощью переворота магнитного поля в системе спинов, и тогда верхний уровень будет заселён как раз больше.

Любопытствующий студент может спросить про трёхуровневую систему

$$\frac{n_3}{n_2} \sim \frac{e^{\varepsilon_3/T}}{e^{\varepsilon_2/T}},$$

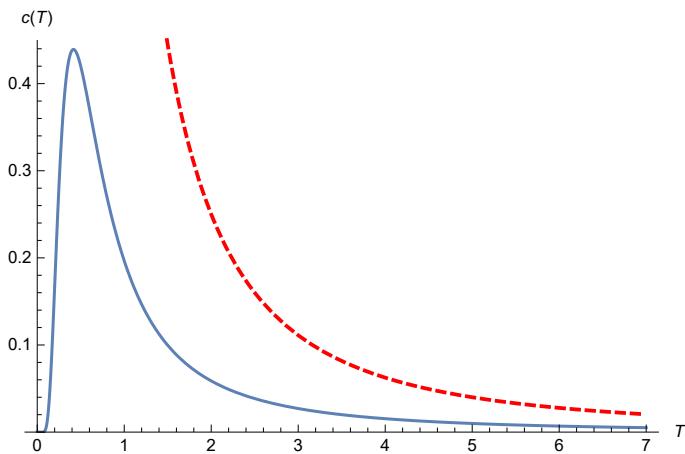
но тут нужно быть осторожным и всё аккуратно посчитать.

Осталось найти среднюю энергию

$$\langle E \rangle = \varepsilon \langle n \rangle(T) = \frac{\varepsilon N}{1 + e^{\varepsilon/T}} \quad \Rightarrow \quad \langle E \rangle_{T \rightarrow \infty} = \frac{\varepsilon N}{2}.$$

А теперь теплоёмкость

$$C(T) = \frac{dE}{dT} = \frac{\varepsilon^2}{T^2} N \frac{e^{\varepsilon/T}}{(1 + e^{\varepsilon/T})^2}, \quad c = \frac{C}{N} = \frac{\varepsilon^2}{T^2} \frac{e^{\varepsilon/T}}{(1 + e^{\varepsilon/T})^2}.$$



Важно отметить три особенности

1. $T \rightarrow 0$, то и $c \rightarrow 0$, теплоёмкость экспоненциально мала;
2. c – имеет максимум, если число уровней ограничено, значит он есть (теплоёмкость Шоттки);
3. $T \rightarrow \infty$, то $c \sim 1/T^2$ (красная асимптота).

Семинар 3

Много осцилляторов

Рассмотрим систему N осцилляторов, каждый из них характеризуется своей энергией $\varepsilon = \hbar\omega(n+1/2)$. Таким образом нам задана полная энергия всей системы

$$E = \sum_{i=1}^N \varepsilon_i = \sum_i \frac{\hbar\omega}{2} + \sum_i \hbar\omega n_i = E_0 + \hbar\omega M,$$

где $E_0 = N \frac{\hbar\omega}{2}$ – энергия основного состояния системы, M – сумма всех квантов.

В нашей системе таким образом есть переменные характеризующие макросостояния $(N, E) \sim (N, M)$ – это состояние мы фиксируем. В нашей системе есть микросостояния, через которые будет задаваться статвес макросостояния системы как число способ приставить M в виде суммы N целых неотрицательных чисел:

$$W(E) = C_{N+M-1}^{N-1} = \frac{(M+N-1)!}{(N-1)!M!}.$$

А энтропия тогда

$$S = \ln W(E) = \ln \frac{(M+N-1)!}{(N-1)!M!}, \quad N \gg 0.$$

Интересно отметить, что $C_{N+M-1}^{N-1}/C_{N+M}^N$ не близко у нулю, при больших N . Используя формулу Стирлинга

$$S \approx \ln(M+N)! - \ln N! - \ln M! = (M+N) \ln(M+N) - (M+N) - N \ln(N) + N - M \ln M + M.$$

Избавляемся от подобных слагаемых

$$S \approx -M \ln \frac{M}{N} + (M+N) \ln \left(1 + \frac{M}{N}\right) = N \left[-\frac{M}{N} \ln \frac{M}{N} + \left(1 + \frac{M}{N}\right) \ln \left(1 + \frac{M}{N}\right) \right]$$

Или переходя к удельной энтропии $s = S/N$, $m = M/N$

$$s(m) = (1+m) \ln(1+m) - m \ln m.$$

- при $m \gg 1 \rightsquigarrow s(m) \approx \ln m$;
- при $m \rightarrow 1 \rightsquigarrow s(m) \rightarrow 0$.

Смысл m – что-то вроде удельной энергии системы

$$\frac{E}{N} = \frac{E_0}{N} + \hbar\omega \frac{M}{N} \frac{\hbar\omega}{2} + \hbar\omega m.$$

И все ожидаемые свойства такой полученной удельной энтропии выполняются, например

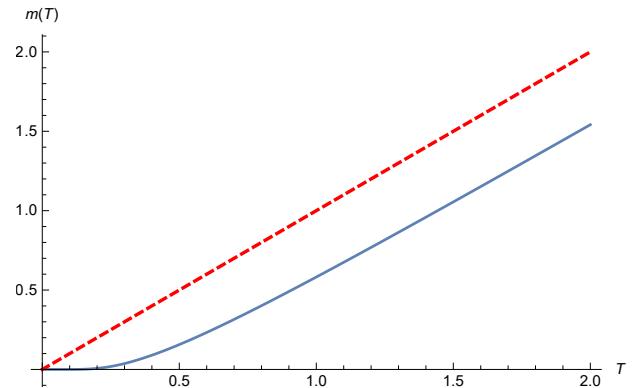
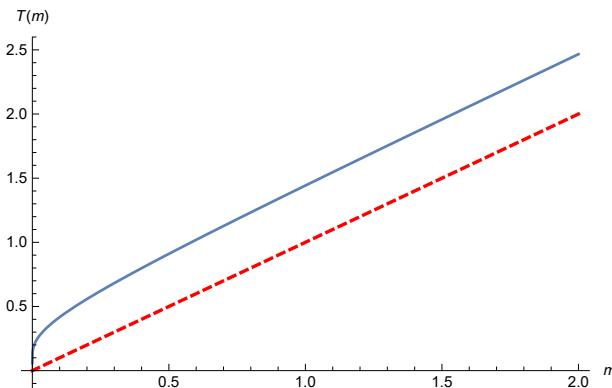
- $s(m)$ – монотонная функция энергии;
- $s'(m) > 0$.

Таким образом получили действительно энтропию системы $S = Ns(m)$.

Теперь будем работать с полученной энтропией. Например получим температуру системы

$$\frac{1}{T} = \left(\frac{\partial S}{\partial E} \right)_N = \frac{\partial(S/N)}{\partial(E/N)} = \frac{\partial s}{\partial \varepsilon} = \frac{\partial s}{\partial m} \frac{\partial m}{\partial \varepsilon} = \frac{\partial s}{\partial m} \frac{1}{\partial \varepsilon / \partial m} = \frac{1}{\hbar\omega} \frac{\partial s}{\partial m} = \frac{1}{\hbar\omega} \ln \left(1 + \frac{1}{m} \right).$$

Таким образом



$$T = \frac{\hbar\omega}{\ln(1 + \frac{1}{m})}, \quad m = \frac{1}{e^{\hbar\omega/T} - 1},$$

замечаем распределение Бозе-Эйнштейна в обратной зависимости.

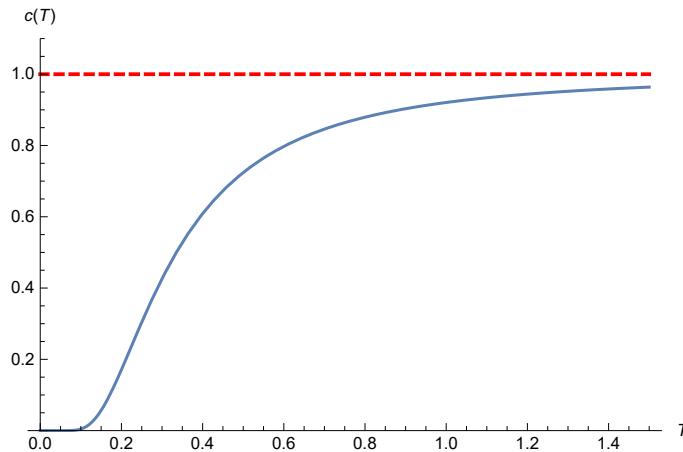
Посчитаем среднюю энергию возбуждения

$$\langle E \rangle = E_0 + \hbar\omega \langle M \rangle = E_0 + \hbar\omega N \langle m \rangle = E_0 + N \frac{\hbar\omega}{e^{\hbar\omega/T} - 1},$$

$$\frac{\langle E \rangle}{N} = \langle \varepsilon \rangle = \frac{\hbar\omega}{2} + \frac{\hbar\omega}{e^{\hbar\omega/T} - 1}.$$

Теплоёмкость осциллятора

$$\frac{C}{N} = \frac{d\langle \varepsilon \rangle}{dT} = \left(\frac{\hbar\omega}{T}\right)^2 \frac{e^{\hbar\omega/T}}{(e^{\hbar\omega/T} - 1)^2}.$$



Канонический ансамбль

Есть система с уровнями E_α , которая обменивается теплом δQ с термостатом¹ температурой T . Такая система называется каноническим ансамблем с макропараметрами T, V, N . Тут V – объём системы, как N – число частиц в ней.

Каноническим распределением называется вероятность найти системы в квантовом состоянии $|\alpha\rangle$ (микросостоянии)

$$w_\alpha = \frac{1}{Z} e^{-\frac{E_\alpha}{T}}, \quad \sum_\alpha w_\alpha = 1.$$

Где задана статистическая сумма $Z = \sum_\alpha e^{-\frac{E_\alpha}{T}}$. Связь статсуммы со свободной энергией $F = -T \ln Z$. Если посмотреть лекции или книжки можно найти убедительные доказательства и не менее занятные факты, как например

$$w_\alpha = e^{\frac{F-E_\alpha}{T}}, \quad Z = \sum_E g(E) e^{\frac{F}{T}}.$$

Задача

Рассмотрим классический газ магнитных диполей в магнитном поле. Мы отвлечемся от движения атомов, носителей диполей. Нас будет интересовать именно положение самих диполей. Если поле направлено по оси z , то

$$\varepsilon_i = -\mu_i \mathbf{H} = -\mu_i^z H = -\mu \cos \theta_i H,$$

заметим, что модули всех диполей одинаковые $\mu_i = \mu$. Энергия системы задается выражением

$$E_{\text{сист}} = E = \sum_{i=1}^N \varepsilon_i = -\sum_i \mu_i^z H.$$

¹ в зарубежной литературе можно встретить название *thermal bath*.

Энергия системы как функция квантовых состояний системы будет

$$E = E(\mathbf{n}_1, \mathbf{n}_2, \dots, \mathbf{n}_N) = \sum_i \varepsilon_i(\mathbf{n}_i).$$

А статистическая сумма

$$Z = \sum_{\alpha} e^{-\frac{E_{\alpha}}{T}} = (Z_1)^N, \quad Z_1 = \sum_{\text{напр. } \mathbf{n}} e^{-\frac{\varepsilon(\mathbf{n})}{T}}.$$

Теперь наша задача – отыскать эту Z_1 . Сводим суммы по всем направлениям \mathbf{n} к интегралу по телесному углу.

$$Z_1 = \sum_{\text{напр. } \mathbf{n}} e^{-\frac{\varepsilon(\mathbf{n})}{T}} = \int d\Omega e^{-\frac{\varepsilon(\mathbf{n})}{T}} = \int \sin \theta d\theta d\varphi e^{-\frac{\varepsilon(\mathbf{n})}{T}}.$$

Заменяем $\frac{\mu H}{T} = \alpha$. Интегрируем!

$$Z_1 = \int_0^{\pi} \sin \theta d\theta \int_0^{2\pi} d\varphi e^{-\frac{\mu H \cos \theta}{T}} = 2\pi \int_0^{\pi} \sin \theta d\theta e^{\alpha \cos \theta} = 2\pi \int_{-1}^{+1} dx e^{\alpha x} = 2\pi \frac{1}{\alpha} e^{\alpha x} \Big|_{-1}^{+1} = \frac{2\pi}{\alpha} (e^{+\alpha} - e^{-\alpha}).$$

То есть

$$Z_1 = \frac{4\pi}{\alpha} \operatorname{sh} \alpha, \quad Z = (Z_1)^N.$$

Свободная энергия же получается

$$F = -T \ln Z = -T \ln (Z_1)^N = -TN \ln Z_1 = -TN \ln \left(\frac{4\pi}{\alpha} \operatorname{sh} \alpha \right).$$

Семинар 4

продолжаем

Давайте посчитаем намагниченность газа диполей

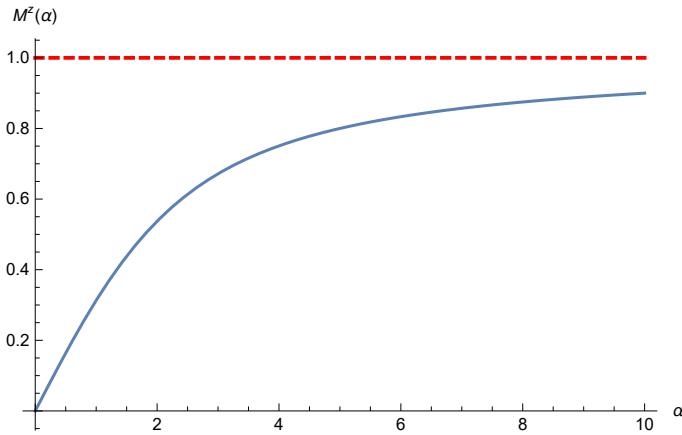
$$M^z = -\frac{\partial F}{\partial H} = TN \frac{\partial}{\partial H} \ln(Z_1) = TN \frac{1}{Z_1} \frac{\partial Z_1}{\partial \alpha} \frac{\partial \alpha}{\partial H} = N\mu \frac{1}{Z_1} \frac{\partial Z_1}{\partial \alpha},$$

где $\partial \alpha / \partial H = \mu/T$. Теперь отдельно вычислим

$$\frac{1}{Z_1} \frac{\partial Z_1}{\partial \alpha} = L(\alpha) = \frac{1}{\frac{4\pi}{\alpha} \operatorname{sh} \alpha} \left[\frac{4\pi \operatorname{ch} \alpha}{\alpha} - \frac{4\pi \operatorname{sh} \alpha}{\alpha^2} \right].$$

Тут можно углядеть функцию Ланжевена и переписываем намагниченность

$$L(\alpha) = \left[\operatorname{cth} \alpha - \frac{1}{\alpha} \right], \quad M^z = N\mu L(\alpha).$$



- при $\alpha \rightarrow 0$: $M^z = \frac{N\mu\alpha}{3} = \frac{N\mu^2 H}{3t}$, где можно ввести $\chi = \frac{N\mu^2}{3T} \sim \frac{1}{T}$ – закон Кюри;
- при $\alpha \rightarrow \infty$ $M^z = N\mu$.

Теперь другим способом, зная что $\langle x \rangle = \int_{-\infty}^{+\infty} x w(x) dx$, то есть

$$\begin{aligned}\langle \mu^z \rangle &= \int m^z w(\mathbf{n}) d\Omega = \int \mu \cos \theta \frac{1}{Z_1} e^{-\varepsilon(\mathbf{n})/T} d\Omega = \frac{1}{Z_1} \int \mu^z e^{\frac{\mu^z H}{T}} d\Omega = \frac{T}{Z_1} \int \frac{\partial}{\partial H} e^{\frac{\mu^z H}{T}} d\Omega = \frac{T}{Z_1} \frac{\partial}{\partial H} \int e^{\mu^z H/T} d\Omega \\ \langle \mu^z \rangle &= \frac{T}{Z_1} \frac{\partial}{\partial H} Z_1 = T \frac{\partial}{\partial H} \ln Z_1 = -\frac{\partial}{\partial H} (-T \ln Z_1).\end{aligned}$$

Ну и замечаем, что получилась термодинамическая формула вообще

$$N \langle \mu^z \rangle = M^z = -\frac{\partial}{\partial H} (-TN \ln Z_1), \quad M^z - \frac{\partial F}{\partial H}, \quad Z = Z_1^N = -\frac{\partial}{\partial H} F.$$

Квантовый случай

Теперь будем рассматривать квантовый газ атомов в магнитном поле. Каждый атом имеет собственный момент J , проекция которого на ось магнитного поля z будет квантоваться по $\nu = -J, \dots, +J$. В магнитном поле они приобретают добавку к энергии $\Delta E_\nu = g_J \mu_B H \nu$.

$$Z_1 = \sum_{\text{кв. сост.}} e^{\Delta E_\nu / T} = \sum_{\nu=-J}^{+J} e^{-\frac{g_J \mu_B H \nu}{T}} = \sum_{\nu} e^{-\alpha \nu} = e^{\alpha J} [1 + e^{-\alpha} + e^{-2\alpha} + \dots + e^{-2\alpha J}].$$

Получили сумму геометрической прогрессии из $n = 2J + 1$ элементов.

$$Z_1 = e^{\alpha J} \frac{e^{-\alpha(2J+1)} - 1}{e^{-\alpha} - 1} = \frac{e^{\alpha J} - e^{-\alpha J - \alpha}}{1 - e^{-\alpha}} = \frac{e^{\alpha(J+1/2)} - e^{-\alpha(J+1/2)}}{e^{\alpha/2} - e^{-\alpha/2}}.$$

И так получили статсумму

$$Z_1 = \frac{\operatorname{sh} \alpha(J + 1/2)}{\operatorname{sh} \alpha/2}.$$

И теперь мы знаем всё! Статсумма всей системы

$$Z = Z_1^N, \quad F = -T \ln Z = -TN \ln Z_1.$$

И намагниченность

$$M^z = -\frac{\partial F}{\partial H} = TN \frac{1}{Z_1} \frac{\partial Z_1}{\partial H} = TN \frac{1}{Z_1} \frac{\partial Z_1}{\partial \alpha} \frac{\partial \alpha}{\partial H} = TN \frac{g_J \mu_B}{T} \frac{1}{Z_1} \frac{\partial Z_1}{\partial \alpha}.$$

Теперь осталось продифференцировать

$$\frac{\partial Z_1}{\partial \alpha} = \frac{1}{\frac{\operatorname{sh} \alpha(J+1/2)}{\operatorname{sh} \alpha/2}} \left[\frac{\operatorname{ch} \alpha(J+1/2)}{\operatorname{sh} \alpha/2} (J+1/2) - \frac{1}{2} \frac{\operatorname{ch} \alpha/2}{\operatorname{sh}^2 \alpha/2} \operatorname{sh} \alpha(J+1/2) \right] = (J+1/2) \operatorname{cth} \alpha(J+1/2) - \frac{1}{2} \operatorname{cth} \alpha/2 \equiv B_J(\alpha),$$

где $B_J(\alpha)$ – функция Бриллюэна². В слабых полях

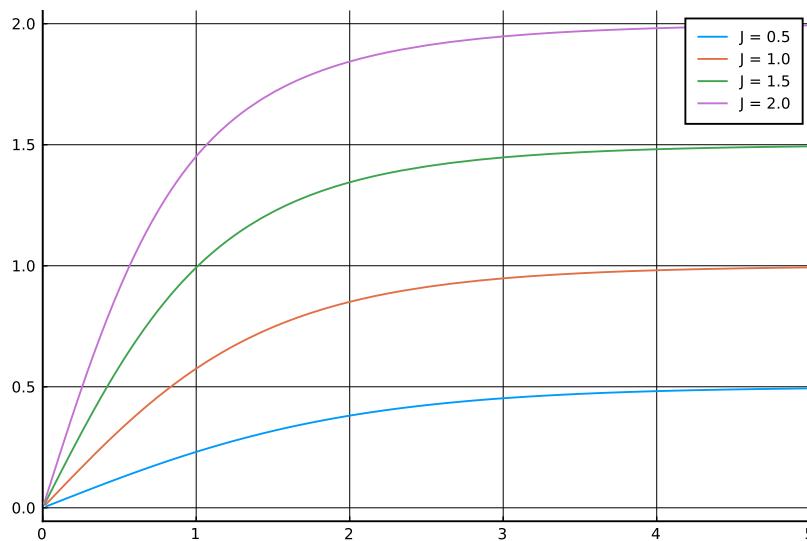


Рис. 1: График $M^z(\alpha)$. В отрицательную сторону симметрично.

²за график спасибо Саме Яворскому.

$$M^z = N g_J \mu_B \frac{J(J+1)}{3} \frac{g_J \mu_B H}{T} = N \frac{(g_J \mu_B)^2}{3T} J(J+1) H.$$

- $g_J m_B H \ll T$ – слабое поле ($\alpha \ll 0$): $\chi = N \frac{(g_J \mu_B)^2}{3T} J(J+1) \sim \frac{1}{T}$ – закон Кюри;
- $g_J m_B H \gg T$ – сильное поле ($\alpha \gg 0$): $M^z = g_J \mu_B N J$.

Каноническое распределение для классического газа

Теперь N атомов как-то двигаются в объёме V , и задана температура T . Реализации такого макросостояния можно добиться по-разному.

$$Z = \sum e^{-H(p_i, r_i)/T} = \int d\Gamma e^{-H(p_i, r_i)/T}$$

Плотность состояний

$$d\Gamma = \frac{1}{N!} \left(\frac{1}{(2\pi\hbar)^3} \right)^N d^3 p_1 d^3 r_1 d^3 p_2 d^3 r_2 \dots d^3 p_N d^3 r_N = \frac{1}{N!} \frac{\prod_{i=1}^N d^3 p_i d^3 r_i}{(2\pi\hbar)^{3N}}.$$

То есть придётся взять интеграл

$$Z = \int \frac{1}{N!} \frac{\prod_{i=1}^N d^3 p_i d^3 r_i}{(2\pi\hbar)^{3N}} e^{-H(p_i, r_i)/T}.$$

Семинар 5

Термодинамические функции классического больцмановского газа

Продолжаем, то что было с прошлого раза.

$$p = (p_1, p_2, \dots, p_N), \quad r = (r_1, r_2, \dots, r_N).$$

Предположим только, что частицы не взаимодействуют, и не в поле тяжести, тогда

$$Z = \int \frac{1}{N!} \frac{d^3 p_1}{(2\pi\hbar)^3} \dots \frac{d^3 p_N}{(2\pi\hbar)^3} \underbrace{\int d^3 r_1 \dots d^3 r_N}_{V} e^{-\frac{p_1^2 + \dots + p_N^2}{2mT}} = \frac{V^N}{N!} \left(\int \frac{d^3 p}{(2\pi\hbar)^3} e^{-\frac{p^2}{2mT}} \right)^N$$

Получили интеграл, который отражает по смыслу квантовый объём $J = 1/V_Q$:

$$J = \int \frac{d^3 p}{(2\pi\hbar)^3} e^{-\frac{p^2}{2mT}} = \frac{(2\pi mT)^{2/3}}{(2\pi\hbar)^3}, \quad V_Q = \frac{(2\pi\hbar)^3}{(2\pi mT)^{2/3}} = \left(\frac{h}{\sqrt{2\pi mT}} \right)^3$$

То есть ставвес будет

$$Z = \frac{V^N}{N!} J^N = \frac{V^N}{N!} \frac{1}{V_Q^N},$$

Теперь введём тепловой импульс

$$p_T = \sqrt{2\pi mT} \quad \Rightarrow \quad \lambda_T = \frac{h}{p_T} = \frac{h}{\sqrt{2mE}},$$

где λ_T – тепловая длина волны де-Бройля, через неё сразу удобно выразить квантовый объём

$$V_Q = (\lambda_T)^3 = \left(\frac{2\pi\hbar^2}{mT} \right)^{3/2}$$

Физический смысл V_Q

- газ рассматриваем как классический, когда $\frac{V}{N} \gg V_q$;
- газ рассматриваем как квантовый, когда $\frac{V}{N} < V_Q$.

То есть при какой-то температуре – температуре вырождения – мы начинаем считать газ квантовым.

$$T = T_{\text{выр}} : \quad \frac{V}{N} \simeq V_Q \quad \Rightarrow \quad \frac{1}{n} \simeq \left(\frac{2\pi\hbar^2}{mT_{\text{выр}}} \right)^{2/3}.$$

Таким образом

$$T_{\text{выр}} \sim \frac{\hbar^2}{m} n^{2/3}.$$

- для атомов: $m \sim 10^{-23}$ г, $n \sim 10^{19}$ см³ будет $T_{\text{вып}} \sim 0.1$ К;
- для электронов $m \sim 10^{-27}$ г, $n \sim 10^{22}$ см³ будет $T_{\text{вып}} \sim 10^4 - 10^5$ К

Продолжим работу со статсуммой, возьмём формулу Стирлинга

$$Z = \frac{V^N}{N!} \frac{1}{V_Q^N}, = \left(\frac{eV}{N}\right)^N \frac{1}{V_Q}, \quad N! \simeq \left(\frac{N}{e}\right)^N.$$

А свободная энергия для классического газа

$$F = -T \ln Z = -TN \ln \frac{eV}{N} \frac{1}{V_Q(T)}.$$

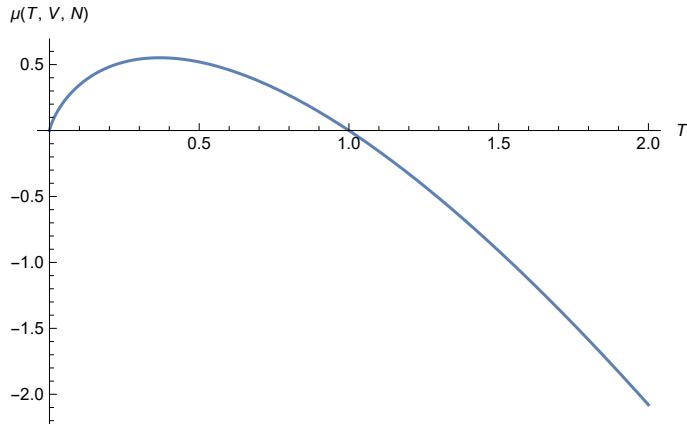
Ну а теперь зная свободную энергию можно навырожать ещё кучу всего

$$dF = -SdT - PdV + \mu dN.$$

$$\mu = \left(\frac{\partial F}{\partial N}\right)_{T,V} = -T \ln \frac{eV}{N} \frac{1}{V_Q} + TN \underbrace{\frac{\partial}{\partial N} \ln N \tilde{f}(V,T)}_{1/N} = -T \ln \frac{V}{N} \frac{1}{V_Q}.$$

Так получаем химический потенциал больцмановского газа

$$\mu(T, V, N) = -T \ln \frac{V}{N} \left(\frac{mT}{2\pi\hbar^2}\right)^{3/2}.$$



Можно подумать что значит отрицательный химический потенциал

- $\Delta F = \mu \Delta N$ — при добавлении частицы в систему свободная энергия уменьшается;
- $\mu = (\partial E / \partial N)_{S,V}$, а $E = \frac{3}{2}NT(S, V, N)$ — при добавлении частицы при постоянной температуре энергия возрастает, надо быть аккуратным.

Ещё смысл — число частиц в квантовом объёме в классическом газе должно быть мало, поэтому $\mu < 0$ из следующих соображений:

$$e^{\mu/T} = nV_Q \ll 1.$$

Теперь можно получить давление

$$P(T, V, N) = \left(-\frac{\partial F}{\partial V}\right)_{T,N} = TN \frac{\partial}{\partial V} \ln V \tilde{f}(N, T) \Rightarrow P = \frac{N}{V} T.$$

И получим ещё энтропию

$$S = \left(-\frac{\partial F}{\partial T}\right)_{V,N} = N \ln \frac{eV}{N} \frac{1}{V_Q} + TN \underbrace{\frac{\partial}{\partial T} \ln T^{3/2} \tilde{f}}_{\frac{3}{2}N} = N \ln \frac{V}{N} \frac{1}{V_Q} + N + \frac{3}{2}N.$$

Получили так называемую формулу Сакура-Тетроде — получаем ту самую константу, с точностью до которой мы её не знали из термодинамики!

$$S = N \left[\ln \frac{V}{N} \frac{1}{V_Q} + \frac{5}{2} \right].$$

Теперь повыражаем энергию

$$E = F + TS = F + T \left(-\frac{\partial F}{\partial T} \right) = -T \ln Z + T \frac{\partial}{\partial T} T \ln Z = -T \ln Z + T \ln Z + T^2 \frac{\partial}{\partial T} \ln Z,$$

то есть

$$E(T, V, N) = T^2 \frac{\partial}{\partial T} \ln Z.$$

А Z мы знаем (для классического газа сейчас работаем везде)

$$E = T^2 N \frac{\partial}{\partial T} \ln T^{3/2} \tilde{\tilde{f}}(V, N) = T^2 N \frac{3}{2} \frac{1}{T} = \frac{3}{2} NT \quad \Rightarrow \quad E = \frac{3}{2} NT.$$

На этом кажется с классическим газом у нас всё. Решим теперь задачу

Вращательная теплоёмкость

Ну понятно, что молекула может двигаться не только поступательно, но и вращательно. Рассмотрим двухатомную молекулу. У неё есть энергия связанный с вращением

$$E_{\text{вращ}} = \frac{\mathbf{L}^2}{2I}, \quad I = MR_0^2,$$

где M – приведенная масса, R_0 – расстояние между молекулами. Передём к гамильтониану такого движения

$$\hat{H}_{\text{вращ}} = \frac{\hbar^2}{2I} \hat{\mathbf{L}}^2 \quad \Rightarrow \quad E_L = \frac{\hbar^2}{2I} L(L+1).$$

Получили уровни энергии вырожденную $g = 2L + 1$ раз, тогда статсумма

$$Z_{1 \text{ вращ}} = \sum_{L=0}^{\infty} (2L+1)e^{-E_L/T} = \sum_{L=0}^{\infty} (2L+1)e^{-\frac{\hbar^2}{2I} \frac{L(L+1)}{T}}$$

Масштаб энергий кванта вращательной энергии $T_C = \frac{\hbar^2}{2I} \sim 1 - 10$ К.

Будем работать в приближении **классического рассмотрения** – $T \gg T_c$, то есть экспонента в статсумме меняется плавно, слабо, пока $L \leq L_{max}$, которое определяется $\frac{T_c}{T} L_{max}^2 \approx 1$. Ну то есть до L_{max} – сумму заменяю интегралом, а далее всё экспоненциально подавлено

$$Z_{1 \text{ вращ}} = \int_0^{+\infty} (2L+1)e^{-\frac{T_c}{T} L(L+1)} dL = \frac{T}{T_c}.$$

Отсюда

$$E_{1 \text{ вращ}} = T^2 \frac{\partial}{\partial T} \ln Z_{1 \text{ вращ}} = T^2 \frac{\partial}{\partial T} \ln \frac{T}{T_c} = T \quad \Rightarrow \quad \frac{C_{\text{вращ}}}{N} = c_{1 \text{ вращ}} = 1.$$

И вот казалось бы всё хорошо, теплоёмкость двухатомного газа $5/2$, класс. Но если мы начнём его охлаждать, то заметим, что она в какой-то момент резко падает до $3/2$.

Поэтому нужно поработать в **квантовом режиме** – $T \leq T_c$. Тут уже и сумму на интеграл не заменить, и вообще грустно, зато компьютер сравнительно такое небольшое число частиц посчитает быстро.

$$Z_{1 \text{ вращ}} = \sum_{L=0}^{\infty} (2L+1)e^{-\frac{T_c}{T} \frac{L(L+1)}{T}}$$

Тут ешё придется задуматься о том, например, для молекулы из одинаковых атомов со спинами, например $s_{1,2} = 1/2$ (для H_2). И вот тут заиграет ферми и бозе статистики, ведь от суммарного спина $S = 0, 1$ будет выцепляться симметричность

- параводород $S = 0$, тогда $L = 0, 2, 4, 6, \dots$;
- ортовородород $S = 1$, тогда $L = 1, 3, 5, 7, \dots$;

То есть

$$Z_{1 \text{ вращ}}^{\text{пара}} = \sum_{L=0,2,4,\dots} = 1 + se^{-6\frac{T_c}{T}} + \dots$$

$$E_{1 \text{ вращ}}^{\text{пара}} = T^2 \frac{\partial}{\partial T} \ln \left(1 + se^{-6\frac{T_c}{T}} + \dots \right) = 30T_c e^{-6T_c/T} + \dots$$

$$C_{1 \text{ вращ}}^{\text{пара}} = \frac{dE}{dT} = \frac{180T_c^2}{T^2} e^{-6T_c/T} + \dots$$

Для орто водорода теперь

$$Z_{\text{1 вращ}}^{\text{орто}} = 3e^{-2T_c/T} + 7e^{-12T_c/T} + \dots$$

Семинар 6

продолжаем

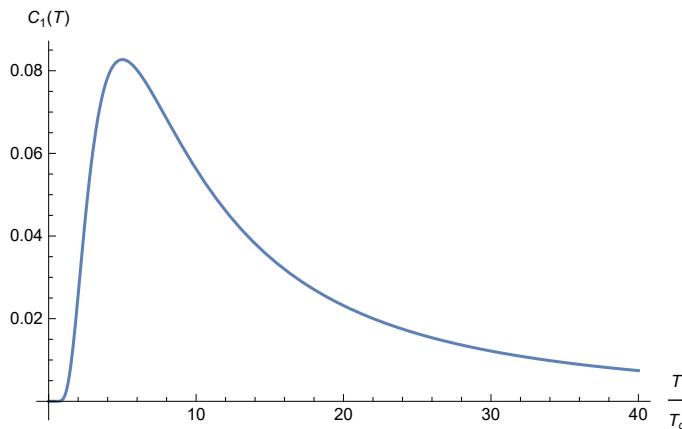
$$Z_{\text{1 вращ}}^{\text{орто}} = \sum_{L=1,2,5\dots} = 3e^{-2T_c/T} + 7e^{-12T_c/T} + \dots$$

Энергия вращательного движения тогда

$$E_{\text{1 вращ}}^{\text{орто}} = T^2 \frac{\partial}{\partial T} \ln Z_{\text{1 вращ}}^{\text{орто}} = T^2 \frac{\partial}{\partial T} \ln 3e^{-2T_c/T} \left(1 + \frac{7}{3} e^{-10T_c/T} + \dots \right) = T^2 \frac{\partial}{\partial T} \left(-\frac{2T_c}{T} + \frac{7}{3} e^{-10\frac{T_c}{T}} \right) = 2T_c + \frac{70}{3} e^{-10T_c/T}.$$

И тогда

$$C_{\text{1 вращ}}^{\text{орто}} = \frac{700}{3} \frac{T_c^2}{T^2} e^{-10T_c/T} + \dots$$



Может показаться, что к единице ничего не стремится, но

$$Z_{\text{1 вращ}}^{\text{орто}} = \int_0^{+\infty} dL (2L+1) e^{-L(L+1)T_c/T} = \frac{T}{T_c} \quad \rightsquigarrow \quad E_{\text{1 вращ}}^{\text{орто}} = T^2 \frac{\partial}{\partial T} \ln \frac{T}{T_c} = T \quad \rightsquigarrow \quad C_{\text{1 вращ}}^{\text{орто}} = 1.$$

Теперь в качестве упражнения можно рассмотреть смесь в состоянии термодинамического равновесия орто + пара водород $N_{\text{орто}} + N_{\text{пара}} = N$. Показать, что

$$\frac{N_{\text{орто}}(T)}{N_{\text{пара}}(T)} = 3 \frac{Z_{\text{орто}}(T)}{Z_{\text{пара}}(T)}.$$

Перейдём к теории флюктуаций³

Термодинамические квазиравновесные флюктуации

Изолированное тело

Рассматриваем изолированное тело, хотим посмотреть вероятность находится в неравновесном состоянии, задаваемом параметром x – отклонение от равновесного состояния.

$$w(x) \sim \frac{\text{число всех микростостояний отвечающих } x}{\text{полное число всех возможных микросостояний}} \sim \text{статвес состояния } x \sim e^{S(x)}.$$

$$S(x) = S(x_0) + \Delta S, \quad \Rightarrow \quad w(x) \sim e^{\Delta S(x)}$$

где $S(x_0)$ – отвечает равновесию системы.

³Сейчас у меня сидет ноут, потому что в 520ГК не работает розетка. Поэтому возможно когда-то (когда ещё и первый семинар) появится и эта часть конспекта.

Тело в среде

Среда есть термостат. К телу относятся переменные $\{S, V, T, P\}$, а к термостату относятся $\{S_0, V_0, T_0, P_0\}$ – и он всегда в равновесии. Вводим снова параметр x – характеризующий отклонение состояние тела от равновесия

$$w(x) \sim e^{\Delta S_{\text{tot}}(x)}, \quad \Delta S_{\text{tot}} = \Delta S + \Delta S_0.$$

Мы считаем, что состояние термостата остаётся равновесным. То есть T_0 и P_0 остаются постоянными. Тогда для него справедлив второй закон термодинамики

$$\Delta S_0 = \frac{\delta Q_0}{T_0} = -\frac{\delta Q}{T_0}.$$

Ну а тепло ему, кроме как от тела получат неоткуда.

А вот тело, хоть и отклоняется от равновесия, но всегда можем записать первый закон

$$\delta Q = \Delta E + A_{\text{против сил внешнего давления}} = \Delta E + P_0 \Delta V,$$

так как внешнее давление это и есть P_0 . Таким образом получаем для энтропии термостата

$$\Delta S_0 = -\frac{\Delta E + P_0 \Delta V}{T_0} \quad \Rightarrow \quad \Delta S_{\text{tot}} = \Delta S - \frac{\Delta E + P_0 \Delta V}{T_0} = \frac{T_0 \Delta S - \Delta E - P_0 \Delta V}{T_0}.$$

Таким образом

$$w(x) \sim \exp\left(\frac{T_0 \Delta S - \Delta E - P_0 \Delta V}{T_0}\right), \quad x = \{\Delta S, \Delta V, \Delta E\}.$$

Теперь предположим, что флуктуации малы. Тогда $E(S, V)$ имеет тот же функциональный вид, тот же самый, как и в равновесии.

И так $\Delta S, \Delta V \rightarrow$ дают нам ΔE . Вариацию же ΔE саму по себе можно выразить по Тейлору

$$\Delta E = dE + \frac{1}{2}d^2E + \dots$$

Кроме того, вспоминая дифференциал энергии

$$dE = TdS - PdV = T_0 \Delta S + P_0 \Delta V, \quad \left(\frac{\partial E}{\partial S}\right)_V = T = T_0, \quad \left(\frac{\partial E}{\partial V}\right)_S = P = P_0.$$

Дифференциал второго порядка записывается не сложнее

$$d^2E = d(dE) = dT dS - dP dV \approx \Delta T \Delta S - \Delta P \Delta V.$$

Тогда распишем то, что стоит в степени экспоненты $w(x)$:

$$T_0 \Delta S - P_0 \Delta V - \Delta E = T_0 \Delta S - P_0 \Delta V - [T_0 \Delta S - P_0 \Delta V] - \frac{1}{2}(\Delta T \Delta S - \Delta P \Delta V).$$

Теперь посокращаем что нужно и получи

$$w(x) \sim \exp\left(-\frac{\Delta T \Delta S - \Delta P \Delta V}{2T_0}\right) = \exp\left(-\frac{\Delta T \Delta S - \Delta P \Delta V}{2T}\right),$$

где в последнем равенстве опустили нижний индекс как принято, хотя он и подразумевается. При этом стоит понимать что все приращения (флуктуации) испытывает именно тело.

Главная идея решения всяких задач на флуктуацию заключается в том, что две переменные флюктуируют, а флуктуации двух других получают через их зависимость от флюктуирующих⁴.

Пример

Пусть независимо флюктуируют переменные из набора (T, V) , тогда

$$S(T, V) \longleftrightarrow \Delta P, \quad S(T, V) \longleftrightarrow \Delta S,$$

при чём соотношения для зависимостей берем из равновесной термодинамической системы. И так

$$\Delta P = \left(\frac{\partial P}{\partial T}\right)_V \Delta T + \left(\frac{\partial P}{\partial V}\right)_T \Delta V, \quad \Delta S = \left(\frac{\partial S}{\partial T}\right)_V \Delta T + \left(\frac{\partial S}{\partial V}\right)_T \Delta V.$$

Подставляем это всё в то, что стоит в экспоненте $w(x)$

$$\Delta P \Delta V - \Delta T \Delta S = \left(\frac{\partial P}{\partial T}\right)_V \Delta T \Delta V + \left(\frac{\partial P}{\partial V}\right)_T \Delta V^2 - \left(\frac{\partial S}{\partial T}\right)_V \Delta T^2 - \left(\frac{\partial S}{\partial V}\right)_T \Delta V \Delta T.$$

⁴В принципе выбирать можно любые две величины, но на практике используется только два варианта: (T, V) , и (S, P) .

Как видно флуктуации всех четырёх переменных выражаются через какие-то две. Теперь воспользуемся соотношениями Максвелла

$$dF = -SdT - PdV \quad \Rightarrow \quad \left(\frac{\partial S}{\partial V}\right)_T = \left(\frac{\partial P}{\partial T}\right)_V,$$

получаем, что перекрестные ΔV и ΔT сокращаются! Итого

$$w(x) \sim \exp\left(\frac{(\frac{\partial P}{\partial V})_T \Delta V^2}{2T}\right) \exp\left(-\frac{(\frac{\partial S}{\partial T})_V \Delta T^2}{2T}\right).$$

Сравним полученный вид $w(x)$ с распределением Гаусса от двух независимых случайных величин x, y

$$w(x, y) \sim \exp\left(-\frac{(\Delta x)^2}{2\sigma_x^2}\right) \exp\left(-\frac{(\Delta y)^2}{2\sigma_y^2}\right),$$

где введены дисперсии $\sigma_x^2 = \langle(\Delta x)^2\rangle$ и $\sigma_y^2 = \langle(\Delta y)^2\rangle$. Таким образом можно сделать вывод, что в системе мы наблюдаем гауссовые флуктуации!

Теперь начинаем собирать плоды: сверяем и сравниваем; как у в нашей задаче выражаются дисперсии

$$\langle\Delta V^2\rangle = -\frac{T}{(\frac{\partial P}{\partial V})_T} = -T \left(\frac{\partial V}{\partial P}\right)_T, \quad \langle\Delta T^2\rangle = -\frac{T}{(\frac{\partial S}{\partial T})_V} = \frac{T^2}{C_V}.$$

Ещё один плод наших рассуждений — это что $\langle\Delta T \Delta V\rangle = 0$.

Продолжаем. Раз у нас $E(T, V)$ и ΔE не абы какое, а

$$\Delta E = \left(\frac{\partial E}{\partial T}\right)_V \Delta T + \left(\frac{\partial E}{\partial V}\right)_T \Delta V = C_V \Delta T + \left(\frac{\partial E}{\partial V}\right)_T \Delta V.$$

И так, T, V — родные переменные для свободное энергии, поэтому

$$\left(\frac{\partial E}{\partial T}\right)_V = \frac{\partial}{\partial V}(F + TS)_T = \left(\frac{\partial F}{\partial V}\right)_T + T \left(\frac{\partial S}{\partial V}\right)_T = -P + T \left(\frac{\partial P}{\partial T}\right)_V.$$

Таким образом

$$\Delta E = C_V \Delta T + \left[T \left(\frac{\partial P}{\partial T}\right)_V - P\right] \Delta V,$$

и тогда

$$\langle\Delta E^2\rangle = C_V^2 \overline{\Delta T^2} + \left[T \left(\frac{\partial P}{\partial T}\right)_V - P\right]^2 \overline{\Delta V^2} + (\dots) \cdot \underbrace{\overline{\Delta T \Delta V}}_0,$$

и подставляя выражения для дисперсий получим

$$\langle\Delta E^2\rangle = T^2 C_V + -T \left[T \left(\frac{\partial P}{\partial T}\right)_V - P\right]^2 \left(\frac{\partial V}{\partial P}\right)_T.$$

Все ли плоды мы сняли? Нет. Есть ещё плоды!

Теперь посчитаем

$$\langle\Delta P \Delta V\rangle = \left(\frac{\partial P}{\partial T}\right)_V \overline{\Delta T \Delta V} + \left(\frac{\partial P}{\partial V}\right)_T \overline{\Delta V^2} = \left(\frac{\partial P}{\partial V}\right)_T (-T) \left(\frac{\partial V}{\partial P}\right)_T = -T.$$

Аналогично

$$\langle\Delta S \Delta T\rangle = \left(\frac{\partial S}{\partial T}\right)_V \overline{\Delta T^2} + \left(\frac{\partial S}{\partial V}\right)_T \overline{\Delta V \Delta T} = \left(\frac{\partial S}{\partial T}\right)_V \frac{T^2}{C_V} = T.$$

И на последок рассмотрим пару (S, P) — как независимые переменные. Тогда остальные две переменные системы зависят от них $T(S, P)$ и $V(S, P)$, а их флуктуации

$$\Delta T = \left(\frac{\partial T}{\partial S}\right)_P \Delta S + \left(\frac{\partial T}{\partial P}\right)_S \Delta P, \quad \Delta V = \left(\frac{\partial V}{\partial S}\right)_P \Delta S + \left(\frac{\partial V}{\partial P}\right)_S \Delta P.$$

Опять распишем то, что у нас там в степени экспоненты стояло

$$\Delta P \Delta V - \Delta T \Delta S = \left(\frac{\partial V}{\partial S}\right)_P \Delta S \Delta P + \left(\frac{\partial V}{\partial P}\right)_S \Delta P^2 - \left(\frac{\partial T}{\partial S}\right)_P \Delta S^2 - \left(\frac{\partial T}{\partial P}\right)_S \Delta P \Delta S.$$

Вспоминаем, что переменные (S, P) родные для энталпии $H(S, P)$

$$dH = T dS + V dP, \quad \left(\frac{\partial T}{\partial P}\right)_S = \left(\frac{\partial V}{\partial S}\right)_P.$$

Опять же перекрестные сокращаются

$$w(x) \sim \exp\left(\frac{\left(\frac{\partial V}{\partial P}\right)_S \Delta P^2}{2T}\right) \exp\left(-\frac{\left(\frac{\partial T}{\partial S}\right)_P \Delta S^2}{2T}\right).$$

Тогда получаем

$$\langle \Delta P^2 \rangle = -\frac{T}{\left(\frac{\partial V}{\partial P}\right)_S} = -T \left(\frac{\partial P}{\partial V}\right)_S, \quad \langle \Delta S^2 \rangle = \frac{T}{\left(\frac{\partial T}{\partial S}\right)_P} = T \left(\frac{\partial S}{\partial T}\right)_P = C_P.$$

$$\langle \Delta S \Delta P \rangle = 0.$$

Семинар 7

Флуктуации числа частиц в газе

Возьмем N частиц газа в объёме V . Зададимся вопросом какова вероятность найти в небольшом объёме газа v ровно n частиц? То есть $P_n(v) = ?$. Введём вероятность $p = v/V$ одной частицы попасть в объём в v . Соответственно $q = 1 - v/V$ — это вероятность того, что частицы не находятся в этом объёме.

Тогда для n частиц получим вероятность просто по биномиальному распределению

$$P_n(v) = C_N^n p^n q^{N-n}.$$

Проследим как оно плавно перетекает в распределение Пуассона. Вообще биномиальный коэффициент — достаточно сложная штука, но мы будем работать в приближении, что $v \ll V$ ($p \ll 1$), и будет нам счастье. В этом случае введём параметр $\lambda = Np$. Его физический смысл

$$\lambda = N \frac{v}{V} = \frac{N}{V} v = n_{\text{концентрация}} \cdot v = \text{среднее число частиц в } v = \bar{n}.$$

Понятно, что для параметра λ возможны разные случаи: $\lambda < 1$, $\lambda \sim 1$ и $\lambda > 1$.

Зафиксируем λ , тогда вероятности находятся и не находятся в объёме v

$$p^n = \left(\frac{\lambda}{N}\right)^n, \quad q^{N-n} = \left(1 - \frac{\lambda}{N}\right)^{N-n}.$$

Вероятность тогда

$$P_n(v) = \frac{N(N-1)\dots(N-n+1)}{n!} \frac{\lambda^n}{N^n} \frac{\left(1 - \frac{n}{N}\right)^N}{1 - \left(\frac{\lambda}{N}\right)^n} = \frac{\lambda^n}{n!} \frac{N(N-1)\dots(N-n+1)}{N \cdot N \dots N} \frac{\left(1 - \frac{\lambda}{N}\right)^N}{\left(1 - \frac{\lambda}{N}\right)N}.$$

Теперь, n у нас — фиксировано, а $N \gg 1$, тогда

$$\frac{N(N-1)\dots(N-n+1)}{N \cdot N \dots N} = 1 \left(1 - \frac{1}{N}\right) \dots \left(1 - \frac{n-1}{N}\right) \rightarrow 1, \quad N \rightarrow \infty,$$

$$\left(1 - \frac{\lambda}{N}\right)^N \rightarrow 1, \quad \left(1 - \frac{\lambda}{N}\right)^n \rightarrow \exp(-\lambda).$$

В результате получили, что биномиальное распределение перетекло в распределение Пуассона

$$P_n(v) \rightarrow P(n, \lambda) = \frac{\lambda^n}{n!} \exp(-\lambda).$$

Его характеристика

$$\langle n \rangle = \sum_{n=0}^{\infty} n P(n, \lambda) = \lambda, \quad \langle \Delta n^2 \rangle = \bar{n}^2 - (\bar{n})^2 = \lambda.$$

Откуда получаем относительную флуктуацию

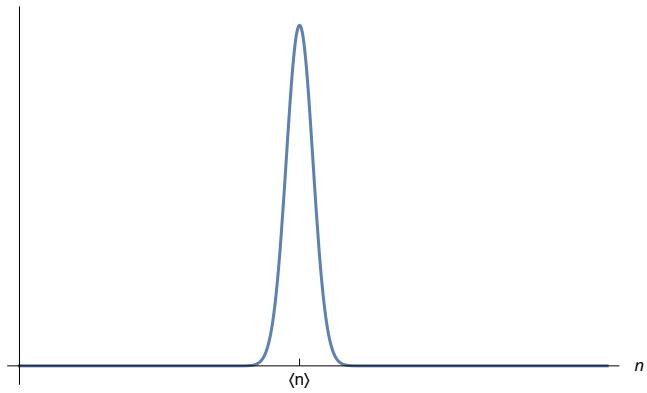
$$\frac{\sqrt{\langle \Delta n^2 \rangle}}{\bar{n}} = \frac{1}{\sqrt{\bar{n}}} = \frac{1}{\sqrt{\lambda}} \rightarrow 0, \quad \bar{n} \gg 1 \quad (\lambda \gg 1).$$

И можно заметить, что, при таких малых относительных флуктуациях, распределение Пуассона переходит в распределение Гаусса

$$\varphi_{\bar{n}, \sigma} = \frac{1}{\sqrt{2\pi\sigma^2}} \exp\left\{-\frac{(n - \bar{n})^2}{2\sigma^2}\right\}, \quad \sigma^2 = \lambda.$$

Пик находится в $n = \bar{n} = \lambda$. Формально

$P[n, \lambda], \lambda \gg 1$



$$P(n, \lambda) \rightarrow \frac{1}{\sqrt{2\pi\lambda}} \exp \left\{ -\frac{(n-\lambda)^2}{2\lambda} \right\}.$$

Как это делается? Сначала раскладываем в ряд $P(n, \lambda) = e^{w(n)}$ около $n = \lambda$

$$w(n) = w(\lambda) + \frac{1}{2}w''(\lambda)(n-\lambda)^2 + \dots$$

У нас же $P(n, \lambda) = \frac{\lambda^n}{n!} e^{-\lambda}$, то есть

$$w(n) = \ln \left\{ -\lambda \frac{\lambda^n}{n!} \right\} = n \ln \lambda - \lambda - \ln n! = n \ln \lambda - \lambda n \ln n + n - \frac{1}{2} \ln 2\pi n,$$

где мы воспользовались формулой Стирлинга

$$n! \approx \left(\frac{n}{e} \right)^n \sqrt{2\pi n}, \quad \Rightarrow \quad \ln n! \approx n \ln n - n + \frac{1}{2} \ln 2\pi n.$$

И так возможно, внимательный читатель задался вопросом, почему в разложении нет первой производной

$$w'(n) = \ln \lambda - \ln n - 1 + 1 - \underbrace{\frac{1}{2n}}_{\text{крайне мала}}, \quad w'(n) = 0 \quad \Rightarrow \quad n = \lambda.$$

Как видно, пик вообще узкий, поэтому там, где распределение вообще отлично от нуля, у нас везде максимум и первой производной мы пренебрегаем. Вторая же производная будет

$$w''(n) = -\frac{1}{n} |_{n=\lambda} = -\frac{1}{\lambda}.$$

Итого получаем разложение

$$w(n) = \ln \frac{1}{\sqrt{2\pi\lambda}} + \frac{1}{2\lambda}(n-\lambda)^2.$$

Тогда

$$e^{w(n)} = \frac{1}{\sqrt{2\pi\lambda}} \exp \left\{ -\frac{(n-\lambda)^2}{2\lambda} \right\} = P(n, \lambda)$$

Получился Гаусс! Забавно, что даже при таком допущении у нас и нормировка тоже сошлась. А всё почему?

Потому что пик очень узкий.

Неравновесная энтропия

Будем работать на примере Ферми статистики. Пусть есть уровень энергии системы ε вырожденный g раз. И на этом уровне есть n частиц ($0 < n < g$).

Число всех микросостояний системы = число способов разместить n частиц по g ячейкам.

$$W = C_g^n = \frac{g!}{n!(g-n)!}.$$

Теперь усложняем. Пусть будет j уровней с энергией ε_i , каждый из них вырожден g_i раз и на каждом n_i частиц ($i = 1, \dots, j$). При этом число частиц на уровнях меняется, но так, чтобы сохранилось только суммарное число частиц и суммарная энергия системы

$$\sum_i n_i = N, \quad \sum_i \varepsilon_i n_i = E.$$

Таким образом фиксируем N, E , что является весьма жестким ограничением для системы.

Ищем же мы $E(n_1, n_2, \dots, n_j, \dots) = E(\{n_j\})$. А именно, хотим найти кратность вырождения с заданным фиксированным набором n_j энергии $E \equiv$ статвесу макросостояния (N, E) . $W(N, E) - ?$

$$W = \prod_j W_j,$$

где j – нижний индекс по (??). $\{n_j\}$ – не просто любой набор, но и удовлетворяющий закону сохранению числа частиц и энергии.

Пусть мы нашли кратность вырождения уровня с E , так что все n_j – фиксированные, и **неравновесная энтропия**

$$S = \ln W(N, E, n_j).$$

Здесь нужно, подчеркнуть, что $S(\{n_j\})$ – энтропия именно от набора, который доставляет ей максимум. И тогда, если $S(N, E, \{n_j\}) \Rightarrow S$ будет равновесной термодинамической энтропией $S(E, N)$ (набор фиксированный).

Все наши рассуждения упирались в то, что набор $\{n_j\}$ должен быть достаточно удачный, найдём же такой набор, что доставит максимум энтропии. Если посмотреть выше, то видно, что всё уже у нас для поиска этого набора есть

$$S = \sum_j = [\ln g_j! - \ln n_j! - \ln(g_j - n_j)!] = \sum_j [g_j \ln g_j - n_j \ln n_j - (g_j - n_j) \ln(g_j - n_j)]$$

И не забываем, что выполняются должны

$$\sum_j n_j = N, \quad \sum_j \varepsilon_j n_j = E.$$

Чтобы найти такие n_j которые доставляют энтропии максимум и учесть условия, воспользуемся формулой Лагранжа

$$\tilde{S} = S + \alpha N + \beta E \quad \rightsquigarrow \quad \frac{\partial \tilde{S}}{\partial n_j} = 0.$$

По отдельности

$$\frac{\partial S}{\partial n_j} = -\ln n_j - 1 + \ln(g_j - n_j) + 1 = -\ln \frac{n_j}{g_j - n_j}, \quad \frac{\partial N}{\partial n_j} = 1, \quad \frac{\partial E}{\partial n_j} = \varepsilon_j.$$

Таким образом получаем

$$-\ln \frac{n_j}{g_j - n_j} + \alpha + \beta \varepsilon_j = 0 \quad \Rightarrow \quad \frac{n_j}{g_j - n_j} = e^{\alpha + \beta \varepsilon_j} = \chi,$$

далее

$$n_j = g_j \chi - n_j \chi \quad \Rightarrow \quad (1 + \chi) n_j = g_j \chi \quad \Rightarrow \quad n_j = g_j \frac{\chi}{1 + \chi} = g_j \frac{e^{\alpha + \beta \varepsilon_j}}{1 + e^{\alpha + \beta \varepsilon_j}}.$$

Вот именно такие числа n_j заполнения доставляют максимум энтропии. Для окончательной радости нам остаётся только найти α и β .

Сравним полученную формулу Лагранжа с известным нам дифференциалом

$$dS + \alpha dN + \beta dE = 0 \quad \longleftrightarrow \quad dS + \frac{\mu}{T} dN - \frac{P}{T} dV = 0.$$

Раз мы в задаче фиксируем уровни ε_j , то они, являясь функцией V (частицы в ящике) фиксируют и объём: $V = \text{const} \Rightarrow dV = 0$.

Тогда не трудно сравнить оставшиеся члены и понять, что

$$\alpha = \frac{\mu}{T}, \quad \beta = -\frac{1}{T}.$$

Для S термодинамической энтропии хоть вынь хоть положь, эти частицы. И ей же и является доставленная в максимум статистическая энтропия $dS + \alpha dN + \beta dE$.

Подставляя коэффициента α, β получаем что

$$n_i = g_i \frac{1}{e^{\frac{\varepsilon_i - \mu}{T}} + 1} \quad \rightsquigarrow \quad \frac{n_i}{g_i} = f_i = \frac{1}{e^{\frac{\varepsilon_i - \mu}{T}} + 1},$$

где f_i – числа заполнения i -го уровня. А вся эта красота называется распределением Ферми-Дирака.

А теперь остаётся просуммировать по всем наборам. Среди этих сумм одно слагаемое сильно перевешивает все остальные. Оно и будет давать главный вклад в энтропию, прямо как в начале семинара, где мы рассуждали про острый пик.

Семинар 8

Классическая система

Классической системой будем называть случай, когда число мест, куда можно положить частицу много больше числа этих частиц $g_j \gg n_j$. Так называемый автобус поздней ночью. Число различных квантовых состояний на уровне ε_j

$$W_j = \underbrace{g_j g_j \cdots g_j g_j}_{n_j} \frac{1}{n_j!} = \frac{g_j^{n_j}}{n_j!}.$$

Тогда число состояний системы

$$W = \prod_j W_j = \prod_j \frac{g_j^{n_j}}{n_j!}.$$

Энтропия же в таком случае

$$S(\{n_j\}) = \ln W = \sum_j \ln \frac{g_j^{n_j}}{n_j!} = \sum_j \ln \left(\frac{e g_j}{n_j} \right)^{n_j} = \sum_j n_j \ln \frac{e g_j}{n_j},$$

где мы воспользовались формулой Стирлинга $n_j! \approx \left(\frac{n_j}{e}\right)^{n_j}$.

Ищем максимум $S(\{n_j\})$ при условиях, что $\sum_j n_j = N$ и $\sum_j n_j \varepsilon_j = E$. По методу Лагранжа составляем

$$\tilde{S} = S + \alpha N + \beta E \quad \rightsquigarrow \quad \frac{\partial \tilde{S}}{\partial n_j} = 0,$$

ищем вот так вот набор, доставляющий ей максимум. Получаем его

$$n_i = g_i e^{-\mu/T} e^{-\varepsilon_i/T}.$$

Подставляя такой набор в $S(\{n_j\}) \rightarrow S_{\text{равн}}$ получаем термодинамическую энтропию.

Посчитаем эту самую энтропию в максимуме

$$S_{\max} = \sum_i n_i \ln \left(e \frac{1}{e^{\frac{\mu}{T}} - e^{-\frac{\varepsilon_i}{T}}} \right) = \sum_i n_i \left(1 - \frac{\mu}{T} + \frac{\varepsilon_i}{T} \right) = -N - \frac{\mu}{T} N + \frac{1}{T} E.$$

Домножим на T

$$TS = TN - \mu N + E \quad \Rightarrow \quad \underbrace{\mu N}_{\Phi} = \underbrace{E - TS}_{F} + TN \quad \Rightarrow \quad \Phi = F + TN.$$

А про эти термодинамические потенциалы мы помним, что

$$\Phi = F + PV \quad \Rightarrow \quad PV = NT.$$

Получили Уравнение Состояния Идеального Газа!

Большой Канонический Ансамбль

Всё отличие новой задачи в том, что у нас есть выпрыгивания частиц из объёма V . Термостат нам задаёт T и μ , но сам по себе обменивается с телом порциями δN и δQ . Макросостояние характеризуется набором (T, V, μ) . Вероятность системы иметь N частиц в квантовом состоянии n задается выражением

$$W_{N,n} = \frac{1}{Z} e^{\frac{N\mu - E_{N,n}}{T}}.$$

Это называется **большим каноническим распределением**, или **распределением Гиббса**.

Здесь $E_{N,n}$ – уровни энергии системы, $Z = \sum_{N,n} e^{(N\mu - E_{N,n})/T}$ – **большая статистическая сумма**. При чём суммирование происходит по $N \in [0, \infty]$ и по n пробегающем все квантовые состояния при заданном числе частиц N .

Так оказывается, что

$$\Omega = -T \ln Z.$$

И в книжке мы можем найти убедительные доводы, а здесь я только напишу определение большого омега потенциала

$$\Omega(T, V, \mu) = F - \mu N.$$

Теперь можно вспомнить, что $F(T, V, N)$ следовательно

$$dF = -SdT - PdV + \mu dN \quad \Rightarrow \quad d\Omega = dF - d(\mu N) = -SdT - PdV - Nd\mu.$$

Отсюда видно, что большой омега потенциал есть функция $\Omega(T, V, \mu)$, при чем $N = -\left(\frac{\partial \Omega}{\partial \mu}\right)_{T,V}$ – термодинамическое число частиц. То есть $N_{\text{TD}} = \langle N_{\text{факт}} \rangle$.

Теперь научимся всем этим пользоваться⁵.

Во-первых, найдём $\langle N \rangle$ в системе (сама по себе она флюктуирующая величина).

$$\begin{aligned} \langle N \rangle &= \sum_{N=0}^{\infty} \sum_n N W_{N,n} = \sum_{N,n} N \frac{1}{Z} e^{\frac{N\mu - E_{N,n}}{T}} = \sum_{N,n} \frac{1}{Z} T \frac{\partial}{\partial \mu} e^{\frac{N\mu - E_{N,n}}{T}} = \frac{1}{Z} T \frac{\partial}{\partial \mu} \underbrace{\sum_{N,n} e^{\frac{N\mu - E_{N,n}}{T}}}_{Z} \\ &= T \frac{1}{Z} \frac{\partial}{\partial \mu} Z = T \frac{\partial}{\partial \mu} \ln Z = -\frac{\partial}{\partial \mu} (-T \ln Z) = -\frac{\partial \Omega}{\partial \mu} = N_{\text{TD}}. \end{aligned}$$

Мы обещали, что так будет? Получили! Ещё наблюдая за всем этим действием мы замечаем, что операция $T \frac{\partial}{\partial \mu}$ – очень полезная.

Во-вторых, давайте применим эту полезную операцию к тому же ещё раз!

$$\begin{aligned} T \frac{\partial}{\partial \mu} \langle N \rangle &= T \frac{\partial}{\partial \mu} \sum_{N,n} \frac{N}{Z} e^{\frac{N\mu - E_{N,n}}{T}} = T \sum_{N,n} \left(-\frac{N}{Z^2} \right) \frac{\partial Z}{\partial \mu} e^{\frac{N\mu - E_{N,n}}{T}} + T \sum_{N,n} N \frac{1}{Z} \frac{N}{T} e^{\frac{N\mu - E_{N,n}}{T}} \\ &= -T \frac{1}{Z} \frac{\partial Z}{\partial \mu} \sum_{N,n} N \frac{1}{Z} e^{\frac{N\mu - E_{N,n}}{T}} + \sum_{N,n} \frac{N^2}{Z} e^{\frac{N\mu - E_{N,n}}{T}} = -\underbrace{T \frac{\partial}{\partial \mu} \ln Z}_{\langle N \rangle} \langle N \rangle + \langle N^2 \rangle = -\langle N \rangle^2 + \langle N^2 \rangle = \langle \Delta N^2 \rangle. \end{aligned}$$

Получили флюктуацию числа частиц. А именно результат, что в большом каноническом ансамбле

$$\langle \Delta N^2 \rangle = T \frac{\partial N_{\text{TD}}}{\partial \mu}.$$

Теперь остался вопрос в том, как же вычисляется Z . Рассмотрим это на примерах.

Квантовый идеальный ферми-газ

Пусть у нас есть газ из невзаимодействующих частиц, с уровнями энергии $\{\varepsilon_{k1}, \varepsilon_{k2}, \varepsilon_{k3}, \dots\}$. При чём на одном уровне может сидеть только по одному фермиону. Тогда макро-состояния будут характеризоваться набором $n = (\mathbf{k}_1, \mathbf{k}_2, \mathbf{k}_3, \dots, \mathbf{k}_N)$. Энергия каждого микро-состояния⁶ это $\varepsilon_k = \frac{\hbar^2 k^2}{2m}$.

А теперь, собственно, смотрим, как вычисляется большая статсумма

$$Z = \sum_{N,n} e^{\frac{N\mu - E_{N,n}}{T}} = 1 + \left(e^{\frac{\mu - \varepsilon_1}{T}} + e^{\frac{\mu - \varepsilon_2}{T}} + \dots \right) + \left(e^{\frac{2\mu - \varepsilon_1 - \varepsilon_2}{T}} + e^{\frac{2\mu - \varepsilon_1 - \varepsilon_3}{T}} + \dots \right) + (\dots) + \dots$$

где первое слагаемое соответствует тому, что посадили в систему $N = 0$ фермионов, второе – $N = 1$, затем $N = 2$ и так далее.

Физики-теоретики за нас посчитали чему такая сумма равна, если подставить наши наборы n , а мы этого выводить не будем

$$Z_{FG} = \prod_k \left(1 + e^{\frac{\mu - \varepsilon_k}{T}} \right).$$

А если учитывать спин, то нужно будет ввести l – для нумерации одночастичных квантовых состояний $l(\mathbf{k}, \sigma)$

$$Z = \prod_l \left(1 + e^{\frac{\mu - \varepsilon_l}{T}} \right).$$

Теперь чуть более конкретизируем пример

Газ в ящике

Пусть $\varepsilon_l = \varepsilon_{\mathbf{k}, \sigma}$. То есть

$$Z_{FG} = \prod_{\mathbf{k}, \sigma} \left(1 + e^{\frac{\mu - \varepsilon_{\mathbf{k}, \sigma}}{T}} \right).$$

Отсюда

$$\Omega = -T \ln Z = -T \sum_{\mathbf{k}, \sigma} \ln \left(1 + e^{\frac{\mu - \varepsilon_{\mathbf{k}, \sigma}}{T}} \right).$$

⁵Не будем в дальнейшем путать все наши выкладки с обычной статсуммой $Z = \sum_n e^{-E_n/T}$. Тут N фиксировано.

⁶понятно, что у свободных частиц функции состояния $|\psi_{\mathbf{k}, \sigma}\rangle = \frac{1}{\sqrt{V}} e^{i\mathbf{k}\cdot\mathbf{r}} \chi_{\sigma}$.

Теперь нам надо перейти от суммы к интегралу, при чём хочется ещё интегрировать по энергии микро-состояния $\int dk \rightarrow \int d\varepsilon_k$. А для этого нужно поговорить про плотность состояний.

Плотность состояний

Для какой-то величины, не зависящей от координат, от суммы к интегрированию переходим следующим образом

$$\sum_p f_p = \frac{V}{(2\pi\hbar)^3} \int d^3 p f(\mathbf{p}).$$

При этом

$$p_\alpha = \frac{2\pi\hbar}{L} n_\alpha, \quad \Rightarrow \quad \Delta p = \frac{2\pi\hbar}{L}.$$

Теперь допустим, что

$$\sum_p f(\varepsilon(\mathbf{p})) = \int_0^{+\infty} \nu(\varepsilon) f(\varepsilon) d\varepsilon,$$

где $\nu(\varepsilon)$ — плотность состояний.

Так например в 2-D ферми-газе

$$\varepsilon_{\mathbf{p}} = \frac{\mathbf{p}^2}{2m}, \quad \sum_p \rightsquigarrow \frac{L^2}{(2\pi\hbar)^2} \int d^2 p.$$

И теперь раз $\varepsilon(|p|)$, то перейдём в полярные координаты.

$$d^2 p = 2\pi p dp, \quad \varepsilon = \frac{p^2}{2m} \quad \Rightarrow \quad d\varepsilon = \frac{p}{m} dp \quad \Rightarrow \quad m d\varepsilon = p dp.$$

Ну и вооружившись приобретенными знаниями

$$\sum_p f(\varepsilon(\mathbf{p})) = \frac{L^2}{(2\pi\hbar)^2} \int 2\pi p dp f(\varepsilon(p)) = \frac{L^2}{(2\pi\hbar)^2} 2\pi m \int_0^{+\infty} d\varepsilon f(\varepsilon) = \int_0^{+\infty} \nu(\varepsilon) f(\varepsilon) d\varepsilon$$

Таким образом выражаем

$$\nu(\varepsilon) = \frac{2\pi m L^2}{(2\pi\hbar)^2},$$

важно что, в для двухмерного газа получилось, что $\nu_{2D}(\varepsilon) \sim \text{const}$. И ещё раз подчеркнём наш вывод с заменой суммы интегрированием

$$\sum_p f(\varepsilon_p) = \int \nu_{2D}(\varepsilon) f(\varepsilon) d\varepsilon = \frac{2\pi m L^2}{(2\pi\hbar)^2} \int_0^{+\infty} f(\varepsilon) d\varepsilon,$$

если теперь ещё добавим и спин⁷, то

$$\nu_{2D} = \frac{2\pi g m L^2}{(2\pi\hbar)^2},$$

где $g = 2s + 1$.

И так, мы остановились на выражении для большого омега потенциала:

$$\Omega = -T \sum_{k,\sigma} \ln \left(1 + e^{\frac{\mu - \varepsilon_p}{T}} \right).$$

Пусть мы работаем с 2D ферми-газом (не зря же мы там выше для него плотность выводили) без внешнего магнитного поля. Поэтому

$$\Omega = -T \int_0^{+\infty} \nu_{2D} \ln \left(1 + e^{\frac{\mu - \varepsilon_p}{T}} \right) d\varepsilon = -T \left[\varepsilon \ln \left(1 + e^{\frac{\mu - \varepsilon_p}{T}} \right) \Big|_0^{+\infty} + \frac{1}{T} \int_0^{+\infty} \frac{\varepsilon d\varepsilon}{1 + (\varepsilon - \mu)/T} \right]$$

Итого

$$\Omega = - \int_0^{+\infty} = - \frac{\varepsilon d\varepsilon \nu_{2D}}{1 + e^{(\varepsilon - \mu)/T}} = -E,$$

где

$$E = \sum_{p,\sigma} \varepsilon_p \langle n | \varepsilon_p \rangle = \int_0^{+\infty} \nu_{2D} \frac{\varepsilon d\varepsilon}{1 + e^{(\varepsilon - \mu)/T}}.$$

⁷ в трехмерии $\nu_{3D} \sim \sqrt{\varepsilon}$, но это мы пока показывать не будем.

Семинар 9

3D ферми-газ

Во-первых, нужно поработать с химпотенциалом $\mu(T, V, N)$. Стартуем с числа всех частиц в системе

$$N = \sum_{p,\sigma} \langle n | \varepsilon_{p,\sigma} \rangle = \frac{V}{(2\pi\hbar)^3} \int d^3 p \langle n(\varepsilon_{p,\sigma}) \rangle.$$

Где мы перешли от суммы к интегралу: $\sum_p \sim \frac{V}{(2\pi\hbar)^3} \int d^3 p$. В отсутствии магнитного поля энергия не зависит от спина частиц. $\sum_{\sigma=\pm 1/2} = 2 = g$. Итого

$$N = \frac{gV}{(2\pi\hbar)^3} \int 4\pi p^2 dp \langle n(\varepsilon_p) \rangle.$$

Теперь выведем плотность состояний в 3D. Знаем, что $\varepsilon = p^2/2m$, а значит $d\varepsilon = p/m dp$, тогда

$$4\pi p^2 dp = 4\pi m p d\varepsilon = 4\pi m \sqrt{2m\varepsilon} d\varepsilon = 2\pi(2m)^{2/3} \sqrt{\varepsilon} d\varepsilon.$$

Получаем

$$N = \underbrace{\frac{2\pi gV(2m)^{2/3}}{(2\pi\hbar)^3} \int \sqrt{\varepsilon} \langle n(\varepsilon) \rangle d\varepsilon}_{\nu_{3D}} \Rightarrow \nu_{3D} = A\sqrt{\varepsilon}.$$

Напомним, что $\int_0^{\varepsilon_0} \nu(\varepsilon) d\varepsilon$ имеет смысл числа одиночастичных состояний от 0 до ε_0 .

И так, теперь подставляем статистику частиц

$$N = \int \nu(\varepsilon) \frac{1}{e^{(\varepsilon-\mu)/T} + 1} d\varepsilon.$$

Помним, что $\mu(T=0) = \varepsilon_F$ и если $T=0$, то $\langle n(\varepsilon) \rangle = \begin{cases} 1, & \varepsilon \leq \mu \\ 0, & \varepsilon \geq \mu \end{cases}$ Таким образом $N = \int_0^{\mu=\varepsilon_F} \nu(\varepsilon) d\varepsilon$ — число фермionов в системе. Возьмём же теперь этот интеграл

$$\int_0^{\varepsilon_F} \nu(\varepsilon) d\varepsilon = \int_0^{\varepsilon_F} A\sqrt{\varepsilon} d\varepsilon = A\varepsilon_F^{2/3} \cdot \frac{2}{3} = \underbrace{A\varepsilon_F^{1/2}}_{\nu(\varepsilon_F)} \cdot \frac{2}{3}\varepsilon_F \Rightarrow N = \frac{2}{3}\nu(\varepsilon_F)\varepsilon_F.$$

Если $A'V = A$, то

$$N = \frac{2}{3}A'V\sqrt{\varepsilon_F}\varepsilon_F \Rightarrow \frac{N}{V} = \frac{2}{3}A'\varepsilon_F$$

Короче, $\varepsilon_F \sim n^{2/3}$, а точнее $\varepsilon_F = \frac{\hbar^2}{2m} \left(\frac{6\pi^2}{g}\right)^{2/3} n^{2/3}$.

Теперь если посмотрим на температуру $T \neq 0$ и $T \gg \varepsilon_F$, то получим как в классическом газе

$$\mu(T) = -T \ln \left(\frac{Vg}{N} \frac{1}{V_Q} \right),$$

где $V_Q = \lambda_T^3$ и ещё

$$N = e^{\mu/T} A \int_0^{+\infty} \sqrt{\varepsilon} e^{-\varepsilon/T} d\varepsilon.$$

Пусть теперь $T > 0$, но $T \ll \varepsilon_F$. Введём обозначения $\frac{\varepsilon}{T} = x$, $\frac{\mu}{T} = y$ и $y \gg 1$, получаем

$$N = AT^{3/2} \int \frac{x^{1/2} dx}{e^{x-y} + 1}.$$

Сделаем утверждение, что

$$J = \int_0^{+\infty} \frac{f(x) dx}{e^{x-y} + 1} \approx \int_0^y f(x) dx + \frac{\pi^2}{6} f'(y) + \dots$$

Покажем это при $y \gg 1$

$$J = \int_0^y f(x) dx + \int_0^y f(x) \frac{-1}{1 + e^{y-x}} dx + \int_y^{+\infty} \frac{f(x) dx}{e^{x-y} + 1}$$

Заменяем в первом интеграле $y-x = z$ и $dx = dz$, а во втором наоборот $x-y = z$, тогда второй и третий

интеграл равны

$$\int_0^y f(x) \frac{-1}{1+e^{y-x}} dx + \int_y^{+\infty} \frac{f(x) dx}{e^{x-y}+1} = \int_0^y f(y-z) \frac{-dz}{1+e^z} + \int_0^{+\infty} \frac{f(x+y) dz}{e^z+1} = \int_0^{+\infty} [f(y+z) - f(y-z)] \frac{dz}{1+e^z}.$$

Тут первый интеграл набирается преимущественно при $z \geq 1$. Ну а дальше разложим вокруг точки y в ряд тейлора $f(y \pm z) \approx f(y) \pm zf'(y)$ получаем

$$= \int_0^{+\infty} 2zf'(z) \frac{dz}{e^z+1} = 2f'(y) \int_0^{+\infty} \frac{z dz}{1+e^z} = 2f'(y) \frac{\pi^2}{12}.$$

Итого получаем формулу Зоммерфельда:

$$J = \int_0^y f(x) dx + \frac{\pi^2}{6} f'(y).$$

Короче доказали, пользуемся, молодцы.

$$\begin{aligned} N &= AT^{3/2} \left[\int_0^y x^{1/2} dx + \frac{\pi^2}{6} \left(\frac{d}{dx} \sqrt{x} \right) \Big|_{x=y} \right] = AT^{3/2} \left[\frac{2}{3y^{3/2}} + \frac{\pi^2}{6} \frac{1}{2} \frac{1}{\sqrt{y}} \right] = AT^{3/2} \frac{2}{3} y^{3/2} \left[1 + \frac{\pi^2}{8} \frac{1}{y^2} \right] \\ &= AT^{3/2} \frac{2}{3} \left(\frac{\mu}{T} \right)^{3/2} \left[1 + \frac{\pi^2}{2} \left(\frac{T}{\mu} \right)^2 + \dots \right] \end{aligned}$$

$\mu \approx \varepsilon_F$ ну или около того, можем так и подставить на первом шаге

$$N = \underbrace{A \frac{2}{3} \varepsilon_F^{2/3}}_{A \sqrt{\varepsilon_F} \frac{2}{3} \varepsilon_F = \nu(\varepsilon_F) \frac{2}{3} \varepsilon_F = N_0} \left(\frac{\mu}{\varepsilon_F} \right)^{3/2} \left[1 + \frac{\pi^2}{8} \left(\frac{T}{\varepsilon_F} \right)^2 \right].$$

Теперь фиксируем N так, что она и при $T = 0$ есть N

$$\mathcal{N} = \mathcal{N} \left(\frac{\mu}{\varepsilon_F} \right)^{3/2} \left[1 + \frac{\pi^2}{8} \left(\frac{T}{\varepsilon_F} \right)^2 \right].$$

И далее $N(T, V, \mu)$ и $\mu(T, V, N)$, раз N мы сократили, то ищем $\mu = \mu(T, n)$ решение уравнение в виде

$$\mu = \varepsilon_F \left(1 + C_1 \left(\frac{T}{\varepsilon_F} \right)^2 + \dots \right).$$

Сокращаем N -ки и получаем

$$1 = \left(1 + C_1 \left(\frac{T}{\varepsilon_F} \right)^2 \right)^{3/2} \left[1 + \frac{\pi^2}{8} \left(\frac{T}{\varepsilon_F} \right)^2 \right] \quad \rightsquigarrow \quad 1 = 1 + \underbrace{(\dots)}_0 \left(\frac{T}{\varepsilon_F} \right)^2 + O \left(\left(\frac{T}{\varepsilon_F} \right)^4 \right).$$

Получаем константу C_1

$$\frac{3}{2} C_1 + \frac{\pi^2}{8} = 0 \quad \Rightarrow \quad C_1 = -\frac{\pi^2}{12}.$$

Итого

$$\mu(T) = \varepsilon_F \left(1 - \frac{\pi^2}{12} \left(\frac{T}{\varepsilon_F} \right)^2 + \dots \right).$$

Напомним, что

$$\mu_{\text{класс}} = -T \ln \left(\frac{gV}{N} \frac{1}{V_q} \right).$$

Парамагнетизм Паули

Пусть теперь у нас есть ящик газа, к которому мы прикладываем магнитное поле, выберем ось z сонаправлено полю. И так, к нашим прошлым рассуждениям нужно теперь добавить зависимость энергии ещё и от спина $\varepsilon_{p,\sigma}$. Тогда магнитный момент частицы

$$\boldsymbol{\mu} = \gamma \hbar \boldsymbol{s} = \frac{e\hbar}{mc} \boldsymbol{s} = -\frac{|e|\hbar}{2mc} \underbrace{2\boldsymbol{s}}_{\sigma}.$$

И по оси магнитный момент тогда будет

$$\mu^z = -\mu_B \sigma, \quad \sigma = \pm 1.$$

Добавка к энергии же при взаимодействии магнитного момента с полем

$$\Delta\varepsilon = -\mu\mathcal{H} = +\mu_B\mathcal{H}\sigma.$$

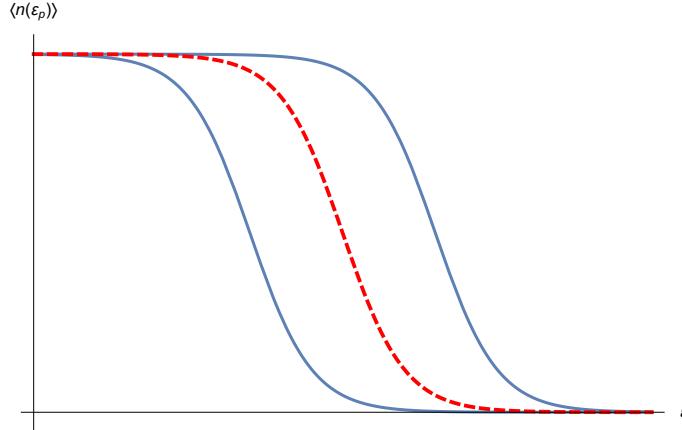
Такая добавка к энергии в зависимости от σ даёт два варианта развития событий:

$$\varepsilon_{p,\sigma} = \varepsilon_p + \mu_B\mathcal{H}\sigma \quad \rightsquigarrow \quad \varepsilon_p^\pm = \varepsilon_p \pm \mu_B\mathcal{H}.$$

Таким образом получим поправки в статистику (красным пунктиром изображено нулевое магнитное поле)

$$\langle n(\varepsilon_p^\pm) \rangle = \frac{1}{e^{\frac{\varepsilon_p \pm \mu_B\mathcal{H} - \mu}{T}} + 1}.$$

Видим разницу в $N^{(+)} \neq N^{(-)}$ осталось только посчитать



$$N^\pm = \sum_p \langle n(\varepsilon_p^\pm) \rangle = \int \nu(\varepsilon) \frac{1}{e^{\frac{\varepsilon_p \pm \mu_B\mathcal{H} - \mu}{T}} + 1} d\varepsilon.$$

Здесь указана именно $\nu(\varepsilon)$ на один спин без учета $g = 2$.

Теперь делаем замену, чтобы прийти к уже знакомому нам интегралу $\frac{\varepsilon}{T} = x$, $\frac{\mu \pm \mu_B\mathcal{H}}{T} = y$, тогда

$$N^{(\pm)} = AT^{3/2} \int_0^{+\infty} \frac{x^{1/2} dx}{e^{x-y} + 1} = AT^{3/2} \int_0^y x^{1/2} dx = AT^{3/2} \frac{2}{3} y^{3/2}.$$

Заменяем назад

$$N^{(\pm)} = AT^{3/2} \frac{2}{3} \left(\frac{\mu \mp \mu_B\mathcal{H}}{T} \right)^{3/2} = \frac{2}{3} A \mu^{3/2} \left(1 \mp \frac{\mu_B\mathcal{H}}{\mu} \right)^{3/2}.$$

Пусть поля слабые и температура почти ноль, тогда $\mu \approx \varepsilon_F$, и в таких предположениях

$$N^{(\pm)} = \underbrace{\frac{2}{3} A \varepsilon_F^{3/2}}_{N/2} \left(1 \mp \frac{3 \mu_B\mathcal{H}}{2 \varepsilon_F} \right) = \frac{N}{2} \left(1 \mp \frac{3 \mu_B\mathcal{H}}{2 \varepsilon_F} \right).$$

Теперь осталось напомнить, что намагниченность это

$$M^z = \mu_B \left(N^{(-)} - N^{(+)} \right) = \mu_B N \frac{3 \mu_B \mathcal{H}}{2 \varepsilon_F} = \mu_B^2 \nu(\varepsilon_F) \mathcal{H},$$

так как $\frac{N}{\varepsilon_F} \frac{3}{2} = \nu(\varepsilon_F)$. То есть мы получили

$$M^z = \mu_B^2 \nu(\varepsilon_F) \mathcal{H}.$$

Теперь отсюда надо углядеть коэффициент пропорциональности $M^z \sim \mathcal{H}$, а именно

$$M^z = \chi \mathcal{H} \quad \rightsquigarrow \quad \chi = \mu_B^2 \nu(\varepsilon_F),$$

что носит название **восприимчивость Паули**.