0.1 Introduzione ai gas e alla Termodinamica

La termodinamica studia fenomeni inerenti una grande quantitá di particelle come, ad esempio, un gas contenente una mole di molecole $(6 \cdot 10^{23} \text{ molecole})$. Un tale sistema puó, in linea di principio, essere studiato con le leggi della meccanica classica¹, in realtá un lavoro del genere é, a conti fatti, impossibile da svolgere.

Si usano quindi grandezze *macroscopiche*, o *termodinamiche*, ossia grandezze misurabili e che coinvolgono la dinamica di un grande numero di particelle. Le quattro grandezze macroscopiche principali sono

- 1. pressione $p = \frac{forza}{superficie}$. Si misura in Pascal (Pa) nel sistema SI. Altre unitá di misura della pressione sono atmosfere (atm) o megabarie (bar)
- 2. volume V. Si puó esprimere in metri cubi (m^3) , centimetri cubi (cm^3) o litri (l)
- 3. numero di moli n. Esprime il numero di particelle contenute in un gas. Una mole coincide con un numero di molecole pari a $N_A = 6.022 \cdot 10^{23}$ molecole. Il numero N_A é noto come Numero d'Avogadro.
- 4. Temperatura. Si puó esprimere in Gradi Celsius, in tal caso si usa la lettera t minuscola, oppure in Gradi Kelvin e si usa la T maiuscola.

Normalmente quando per una stessa grandezza si parla di due unitá di misura differenti, allora si ha un coefficiente moltiplicativo per convertire da una unitá di misura all'altra. Ad esempio, per quel che concerne la pressione, si ha che $1Pa = 9,82 \cdot 10^{-6}atm$. Oppure, per quel che concerne il volume, si ha $1m^3 = 10^3l$.

¹In realtá anche questa affermazione non é del tutto corretta. In meccanica classica si usano le costanti iniziali del moto. Ad esempio, nel moto uniformemente accelerato si ha posizione iniziale e velocitá iniziale. Quando il numero di particelle é molto grande, si puó dimostrare che una piccolissima incertezza nella conoscenza delle costanti iniziale puó generare una incertezza crescente nel tempo dello stato di moto di ciascuna particella.

Per quel che concerne, invece, il passaggio da Gradi Celsius t e Gradi Kelvin T, si ha che il coeffiente é a sommare

$$T = t + 273.15$$

Ció é dovuto al fatto che la scala Kelvin é stata introdotta per assegnare il valore 0 alla temperatura minima raggiungibile (asintoticamente!) nell'universo².

Leggi di Gay-Lussac 0.2

Usando la Scala Celsius, le due leggi di Gay-Lussac sono

$$P = P_0 \left(1 + \alpha t \right) \tag{1}$$

$$V = V_0 \left(1 + \alpha t \right) \tag{2}$$

Ove V_0 e P_0 sono, rispettivamente, il volume e la pressione a 0 Gradi Celsius.

Le stesse leggi possono essere scritte facendo uso della scala Kelvin, anziché la scala Celsius e diventano

$$\frac{P}{T} = \frac{P_0}{T_0} \tag{3}$$

$$\frac{P}{T} = \frac{P_0}{T_0}$$

$$\frac{V}{T} = \frac{V_0}{T_0}$$
(3)

Ove, in queste ultime due equazioni, V_0 e P_0 non sono necessariamente volume e pressione a 0 Gradi Celsius, ma i valori corrispondenti ad una fase iniziale di una trasformazione termodinamica.

Sia nella Scala Celsius che nella Scala Kelvin, entrambe le due leggi sono rappresentate su grafico cartesiano da una retta. Soltanto che mentre nella Scala Celsius questa retta non passa per l'origine del sistema di riferimento cartesiano mentre nella Scala Kelvin si ha l'equazionde di una retta che passa per l'origine del suddetto sistema.

²Il fatto che lo zero assoluto possa esser raggiunto soltanto asintoticamente é noto come Terzo Principio della Termodinamica

0.3 Esempio di trasformazione termodinamica

Un gas si trova all'istante iniziale ad una temperatura $T_0 = 300K$ e chiuso in un volume $V_0 = 20l$. Supponengo che il gas é mantenuto a pressione costante (ad esempio accendendo un fornello sotto il contenitore dello stesso) e che, nella fase finale, il volume V = 80l, determinare la temperatura necessaria affinché ció accada.

Invertendo l'equazione 4, si ha

$$T = \frac{T_0 V}{V_0} = \frac{300 K \cdot 80l}{20l} = 1200K \tag{5}$$

Quindi, per far quadruplicare il volume del suddetto gas, mantenendo la pressione costante, é necessario passare da una temperatura ordinaria a circa 900 Gradi Celsius.

0.4 Legge di Boyle

La Legge di Boyle esprime la relazione tra la variazione del volume e la variazione della pressione di un gas ed é data dalla seguente formula:

$$PV = P_0 V_0 \tag{6}$$

Mentre le leggi di Gay-Lussac sono rappresentate, rispettivamente sul piano P-T e V-T da una retta, la legge di Boyle é rappresentata sul piano P-V da una iperbole e si applica quando si tiene la pressione costante e, invece, si lasciano variare pressione e volume.

0.5 Diversi stati di aggregazione della materia

É da tenere in mente che sia le Leggi di Gay-Lussac che la Legge di Boyle si applicano soltanto su Gas Perfetti: ossia gas sufficientemente rarefatti tali per cui le interazioni tra differenti molecole del gas stesso risultino trascurabili.

A tal proposito, é noto che la materia si puó presentare in natura in diversi stati di aggregazione che vanno dal piú rarefatto (il plasma), fino al piú condensato (il solido):

- 1. Plasma: lo stato di aggregazione della materia é cosí "basso" tale per cui anche le singole molecole sono scisse nei suoi costituenti. In tal caso, sono "forti" interazioni di natura elettromagnetica tra i differenti costituenti il sistema stesso ed esso non é certamente assimilabile ad un gas perfetto. Esempi di plasma sono il fuoco, l'atmosfera intorno ad un fulmine o l'aurora boreale.
- 2. Gas: lo stato di aggregazione della materia é sufficientemente basso da permettere il moto libero di ciascuno dei costituenti, i quali sono elettricamente neutri. Come giá menzionato, si puó comunque avere a che fare con delle interazioni a distanza (sempre di natura elettromagnetica) tra le differenti molecole. Se ció accade (tipicamente sotto una certa temperatura o sopra una certa pressione), allora il gas non é perfetto.
- 3. *Liquido*: lo stato di aggregazione della materia é tale per cui sono presenti delle interazioni tra molecole in modo tale che esse siano in grado di traslare l'una rispetto all'altra.
- 4. Solido: stato di aggregazione della materia tale per cui ogni molecola é "confinata" entro una certa regione di spazio.