APPENDICE 5

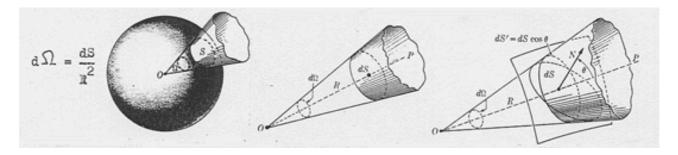
Angolo solido

Passaggio da coordinate cartesiane a coordinate sferiche

Distribuzione delle velocità molecolari di Maxwell

Angolo solido

Un angolo solido $d\Omega$ è lo spazio compreso tra una superficie conica (o piramidale). Esso, riferendosi alle figure, è definito come:



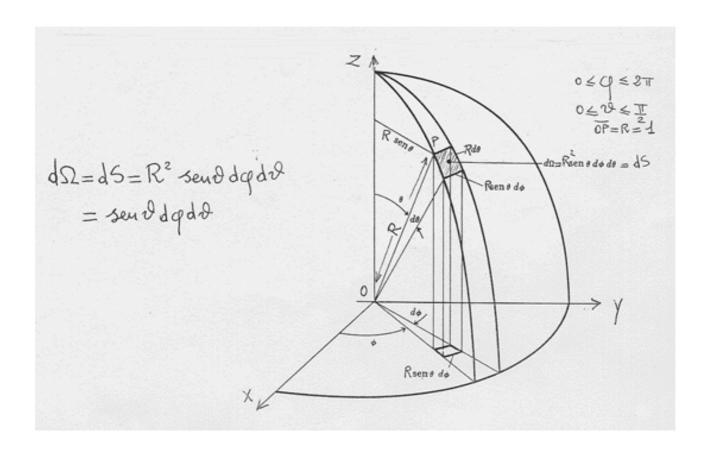
con dS elemento di superficie piana perpendicolare ad. OP. Se dS non è perpendicolare ad OP e forma con questa retta un angolo θ , allora sarà:

$$d\Omega = \frac{dS'}{R^2} = \frac{dS\cos\theta}{R^2}.$$

La misura dell'angolo solido $d\Omega$ sotto cui da un punto O si vede un elemento di superficie $d\sigma$ è dato dall'area dell'elemento di sfera dS che il cono, che da O proietta $d\sigma$, intercetta sulla sfera di raggio unitario. Considerando dS perpendicolare al raggio della sfera unitaria (R=1), per $d\Omega$ si trova $d\Omega=dS$.

Coordinate sferiche

Per il calcolo di dS in coordinate sferiche e riferendosi alla figura, si trova poi:



La legge di distribuzione delle velocità molecolari ai Maxwell.

Iniziamo con il ricordare che dalla teoria cinetica dei gas, sviluppata prima da Bemouilli quindi da Joule, si ricava in modo semplice che l'energia cinetica media delle molecole è proporzionale alla sola temperatura:

$$\frac{1}{2}m\overline{v^2} = \frac{3}{2}kT$$

dove m è la massa di una molecola, k la costante di Boltzmann, T la temperatura assoluta e $\overline{v^2}$ la velocità quadratica media delle molecole che, ricavata esplicitamente, vale:

$$\overline{v} = \sqrt{\frac{3kT}{m}}$$

o anche, ricordando che PV = nRT e che R = k \mathcal{N} (con R costante universale dei gas, \mathcal{N} numero di Avogadro ed n numero di moli):

$$\overline{v} = \sqrt{\frac{3PV}{M}}$$

avendo indicato con $M = n \mathcal{N} m$ la massa totale del gas.

Immaginiamo ora di considerare le molecole del gas in un piano v, V (velocità, volume). Ogni piccola area in questo piano conterrà un certo numero di molecole che occuperanno un certo spazio fisico e saranno dotate di una certa velocità. Questa porzione di piano sarà per noi una celletta, uno

stato z_i . Il piano lo immagineremo suddiviso in tante cellette di uguale area ed in numero finito M. Facciamo ora tendere a zero le dimensioni delle cellette e siamo quasi arrivati. L'ultimo passo consiste nel trasferirsi dal piano v,V, allo spazio v_x , v_y , v_z ,

$$z_i = V_i/V$$
 e $z_1 + z_2 + z_3 + \dots + z_i + \dots + z_M = 1$.

Ritornando a quanto detto poco fa, le \overline{v} sono le velocità medie, ad un dato istante, ma la velocità v non è la stessa per tutte le molecole né in modulo né in direzione e verso. Date quindi N=n molecole (identiche ma distinguibili) costituenti il gas, occorre calcolarsi il numero n_1 di esse che ha una velocità v_1 (è in uno stato z_1), il numero n_2 di esse che ha una velocità v_2 (è in uno stato z_2),, il numero n_M di esse che ha velocità v_M (è in uno stato v_M), essendo v_M 0 e risultando costante l'energia totale del gas data da:

$$E = n_1 E_1 + n_2 E_2 + \dots + n_M E_M = n_1 (\frac{1}{2} m v_1^2) + n_2 (\frac{1}{2} m v_2^2) + \dots + n_M (\frac{1}{2} m v_M^2) =$$

$$= \frac{1}{2} m (n_1 v_1^2 + n_2 v_2^2 + \dots + n_M v_M^2) = \frac{1}{2} m \sum_i n_i v_i^2.$$

Si tratta ora di risolvere il seguente problema: dati z posti ed N oggetti, in quanti modi diversi gli N oggetti si possono distribuire nei z posti ? Poiché il numero di permutazioni di N oggetti (molecole) è N! si potrebbe rispondere con quest'ultimo risultato ma ciò sopravvaluterebbe la risposta al nostro Quesito. Dal numero di possibili distribuzioni occorre infatti togliere quelle che sono date dalle permutazioni delle molecole nella stessa celletta, permutazioni che rappresentano identica situazione macroscopica. Occorre quindi dividere N! per il numero n₁! di permutazioni delle molecole presenti nella prima cella, per il numero n₂! di permutazioni delle molecole presenti nella seconda cella, e così via. In questo modo si ha il numero delle possibili distribuzioni (probabilità termodinamica = numero dei casi favorevoli = numero di stati del sistema):

$$P_i = \frac{N!}{n_1! \cdot n_2! \cdot \dots \cdot n_M!}$$

(facendo poi variare i numeri n_1 , n_2 , n_M , questa espressione ci fornisce il numero di possibilità di realizzazione di altre distribuzioni). Per avere ora la probabilità di una certa distribuzione occorre moltiplicare questo numero per la probabilità **a priori** della distribuzione, data dal prodotto:

$$\frac{1}{P} = z_1^{n_1} . z_2^{n_2} . z_3^{n_3} . \dots . z_M^{n_M}$$

[La probabilità che una molecola si trovi nella prima cella sarà data dal volume della prima cella diviso il volume totale, che è proprio la definizione della z_1 data in nota precedente. La probabilità che siano n_1 le molecole che si trovino nella prima cella sarà data da z_1 . Lo stesso discorso vale per tutte le z_i ed n_i] . Si ha così la probabilità matematica (numero di casi favorevoli diviso numero di casi possibili) di ottenere una certa distribuzione:

$$W = \frac{P_i}{P} = \frac{N!}{n_1! \, n_2! \cdots n_M!} \cdot z_1^{n_1} \cdot z_2^{n_2} \cdot z_3^{n_3} \cdot \cdots \cdot z_M^{n_M}.$$

A questo punto è utile introdurre la formula di Stirling per semplificare i calcoli. Per n molto grande vale la relazione [ricavata in nota (41) e (63') dell'articolo sulla **Nascita della teoria dei quanti**]:

$$\log n! = n \log n - n$$

La relazione che ci fornisce W diventa allora

$$W = \frac{N^{N}}{n_{1}^{n_{1}}.n_{2}^{n_{2}}....n_{M}^{n_{M}}} \cdot z_{1}^{n_{1}}.z_{2}^{n_{2}}.z_{3}^{n_{3}}.....z_{M}^{n_{M}}$$

Passando ai logaritmi dei due membri si ha:

 $\log W = N \log N - n_1 \log n_1 - n_2 \log n_2 - ... - n_M \log n_M + n_1 \log z_1 + n_2 \log z_2 + ... + n_M \log z_M =$ $= N \log N + n_1 (\log z_1 - \log n_1) + n_2 (\log z_2 - \log n_2) + ... + n_M (\log z_M - \log n_M) \qquad ->$

$$\log W = N \log N + n_1 \log \frac{z_1}{n_1} + n_2 \log \frac{z_2}{n_2} + \dots + n_M \log \frac{z_M}{n_M}.$$
 (1)

Poiché sappiamo che lo stato in cui si troverà il gas sarà quello a cui compete la massima probabilità, dobbiamo calcolare il valore massimo di log W. E' un problema di massimo assoluto, sotto le condizioni:

$$\Sigma_i n_i = N$$
 (cioè: $N = n_1 + n_2 + ... + n_M$) (1 bis)

$$\Sigma_{i} n_{i} E_{i} = E \qquad \text{(cioè: } E = n_{1} E_{1} + n_{2} E_{2} + \dots + n_{M} E_{M} \text{)} \quad \text{oppure:}$$
 (1 ter)

$$^{1}/_{2} \text{ m } \Sigma_{i} n_{i} v_{i}^{2} = E$$
 (1')

di costanza del numero totale di particelle e dell'energia, e questo massimo è di una funzione di più variabili (n_i) che si risolve usualmente con il metodo dei moltiplicatori di Lagrange.

Per il calcolo si tenga conto che n, N log N e z sono grandezze costanti e che, per quanto or ora detto,

$$\Sigma_i \; dn_i = 0$$

$$\Sigma_i \; E_i \; dn_i = 0$$
 oppure
$$\Sigma_i v_i^2 \; dn_i = 0.$$

Iniziamo con il trasformare la (1) nel modo seguente:

$$\log W = N \log N + \sum_{i} n_{i} \log \frac{z_{i}}{n_{i}} = \cos \tan t e + \sum_{i} n_{i} \log \frac{z_{i}}{n_{i}}$$

$$(1")$$

Usando il metodo dei moltiplicatori di Lagrange sotto le condizioni date, si ha:

$$d(\log W) = 0$$

$$d(\log W) - \alpha \Sigma_i dn_i - \beta \Sigma_i E_i dn_i = 0$$
(2)

dove i coefficienti α e β sono da determinare in base alle condizioni di costanza di N ed E. Differenziando rispetto ad n_i la (1") si trova:

$$d(\log W) = 0 + \sum_{i} \log \frac{z_{i}}{n_{i}} dn_{i} - \sum_{i} dn_{i} \Rightarrow d(\log W) = \sum_{i} \left[\log \frac{z_{i}}{n_{i}} - 1 \right] dn_{i}$$

Inserendo questa espressione nella (2) si ha:

$$-> \qquad \Sigma_{i} \left[\log \frac{z_{i}}{n_{i}} - 1 - \alpha - \beta E_{i} \right] = 0.$$

Fin qui si sono però considerati solo valori di N, z ed E relativi a ciascun intervallo di energia. A noi serve invece una espressione che valga separatamente per ciascuno di questi intervalli. Per far ciò basta eliminare la sommatoria ed in tal modo ci staremo riferendo al solo i-esimo intervallo:

$$\log \frac{z_i}{n_i} - 1 - \alpha - \beta E_i = 0 \qquad -> \log \frac{z_i}{n_i} = 1 + \alpha + \beta E_i \qquad -> \log \frac{n_i}{z_i} = -1 - \alpha - \beta E_i \qquad ->$$

$$\frac{n_i}{z_i} = e^{-1-\alpha - \beta E_i} \rightarrow n_i = z_i.C.e^{-\beta E_i}$$

avendo posto $e^{-1-\alpha} = C$. Con ovvio simbolismo si può anche scrivere:

$$n(E_i) = z(E_i) \cdot C \cdot e^{-\beta E_i}$$

dove C e β sono le costanti che si possono determinare mediante le due condizioni ausiliarie di costanza di N e di E. A questo punto non ci resta che dire che la relazione scritta è quella di Maxwell-Boltzmann, la quale ci fornisce le possibili distribuzioni di una energia totale E tra un insieme di N molecole.

Se ricordiamo la (1') possiamo trovare le possibili distribuzioni delle velocità tra lo stesso insieme di N molecole:

$$n(v_i) = z(v_i) \cdot C \cdot e^{\frac{-\beta m v_i^2}{2}}$$

La funzione di distribuzione delle velocità, cioè la probabilità di avere un numero n (v) di molecole con velocità v, è data da:

$$f(v) = \frac{\overline{n}(v)}{z(v)} = C \cdot e^{-\frac{\beta m v_i^2}{2}}$$

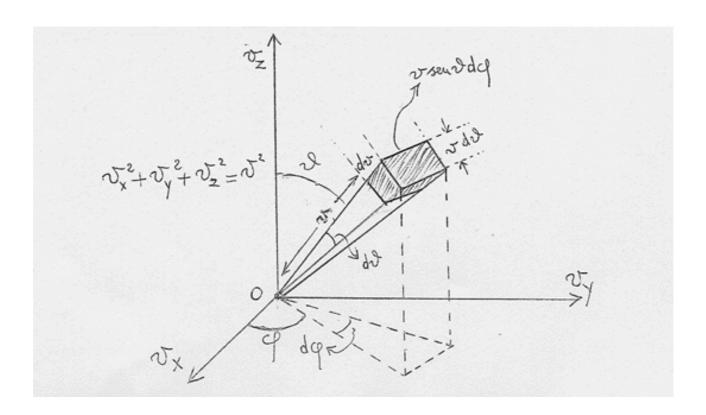
avendo indicato con \overline{n} (v) il numero medio di casi favorevoli e con z (v) il numero dei casi possibili). L'espressione precedente, più correttamente va scritta in modo che risulti la natura vettoriale della velocità v:

(3)
$$f(v_x, v_y, v_z) = C \cdot e^{-\frac{\beta m(v_x^2 + v_y^2 + v_z^2)}{2}}$$

cosicché si può dire che il numero di molecole che hanno una velocità compresa tra v_x e v_x + dv_x , tra v_y e v_y + dv_y e tra v_z e v_z + dv_z è dato da:

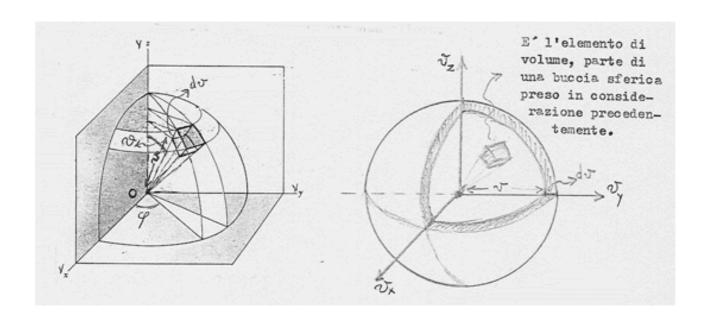
(3')
$$f(v_x, v_y, v_z) dv_x dv_y dv_z = C \cdot e^{-\frac{\beta m(v_x^2 + v_y^2 + v_z^2)}{2}} \cdot dv_x dv_y dv_z$$

Per poter considerare v in modulo, conviene passare in coordinate sferiche e, riferendoci a figura (richiamandoci anche a quanto detto in apertura di appendice), si ha che il volume di un cubetto infinitesimo vale:



$$dv_x dv_y dv_z = dv \cdot vd\vartheta \cdot vsen\vartheta d\varphi = v^2 dv \cdot sen\vartheta d\vartheta d\varphi$$

essendo il vettore velocità ugualmente rappresentato in tutte le direzioni possibili (la distribuzione è isotropa) si può risolvere l'integrazione, rispetto a θ e a φ , su tutta la buccia sferica avente per centro l'origine O e raggi v e v + dv (si veda figura seguente). La (3') diventa allora:



$$f(v) = \int f(v_x, v_y, v_z) dv_x dv_y dv_z = \int C \cdot e^{-\frac{\beta m(v_x^2 + v_y^2 + v_z^2)}{2}} dv_x dv_y dv_z =$$

$$= \oint C.e^{-\frac{\beta mv^2}{2}}.v^2 dv sen \vartheta d\vartheta d\varphi = C.e^{-\frac{\beta mv^2}{2}}v^2 dv \int_0^{\pi} sen \vartheta d\vartheta \int_0^{2\pi} d\varphi \Rightarrow$$

$$f(v) = C \cdot e^{-\frac{\beta mv^2}{2}} v^2 dv 4\pi \tag{4}$$

E questa è la funzione di distribuzione per le velocità delle molecole. Per passare da questa alla funzione di distribuzione dell'energia che compete alle molecole con velocità comprese tra v e v + dv, basta moltiplicare la (4) per ½ mv^2 ed otteniamo:

$$f(E) = f(v) \cdot \frac{1}{2} m v^2 = 2\pi C v^4 e^{-\frac{\beta m v^2}{2}} dv$$
 (5)

Restano da determinare i valori delle costanti C e β . Per far questo, come già accennato, ci serviamo delle condizioni al contorno (1 bis) ed (1 ter). Integrando le (4) e (5) per tutti i possibili valori delle velocità (l'integrale va esteso da 0 ad ∞) si ottiene:

$$N = \int_{0}^{\infty} f(v)dv = 4\pi C \int_{0}^{\infty} v^{2} \cdot e^{-\frac{\beta m v^{2}}{2}} dv = 4\pi C \cdot \frac{1}{4} \sqrt{\frac{\pi}{\beta^{3} m^{3}} \cdot 2^{3}} = C \sqrt{\left(\frac{2\pi}{3m}\right)^{3}}.$$
(4')

$$E = \int_{0}^{\infty} f(E)dv = 2\pi Cm \int_{0}^{\infty} v^{4} \cdot e^{-\frac{\beta mv^{2}}{2}} dv = 2\pi Cm \cdot \frac{3}{8} \cdot \sqrt{\frac{\pi}{\beta^{5} m^{5}} \cdot 2^{5}} = \frac{3}{2\beta} \cdot N.$$
(5')

Sappiamo dalla teoria cinetica che una molecola ha energia data da E = (3/2).kT e quindi che un gas ha energia cinetica totale:

$$E = \frac{3}{2}NkT$$

Confrontando la (5') con la (6) si vede subito che:

$$\beta = \frac{1}{kT}$$
(7)

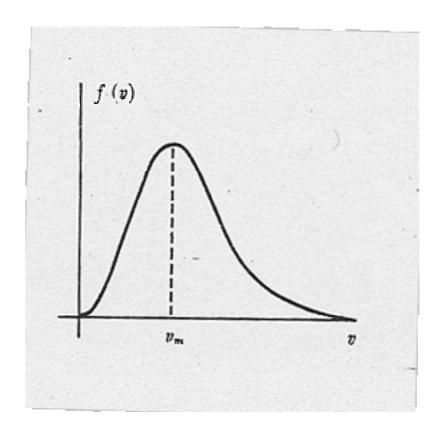
Ritornando alla (4') e sostituendo il valore di β si ha:

$$N = C \cdot \sqrt{\left(\frac{2\pi kT}{m}\right)^3} \Rightarrow C = N \cdot \sqrt{\left(\frac{m}{2\pi kT}\right)^3}$$
(8)

Sostituendo i valori di β e C nella (4):

$$f(v) = 4\pi N \cdot \sqrt{\left(\frac{m}{2\pi kT}\right)^{\frac{3}{2}}} \cdot e^{-\frac{mv^2}{2kT}} \cdot v^2 dv$$
(9)

che ci fornisce la percentuale delle molecole di un gas la cui velocità è compresa tra v e v + dv. La legge di Maxwell ha il seguente andamento grafico:



Dalla (9) si può osservare una dipendenza dalla temperatura della f(v). Rappresentando graficamente la f(v) in funzione di v a differenti temperature si hanno distribuzioni del tipo di quelle che si trovano per il *corpo nero*. A Plance, grande conoscitore di questo capitolo della fisica, la cosa non doveva certamente essere sfuggita:

