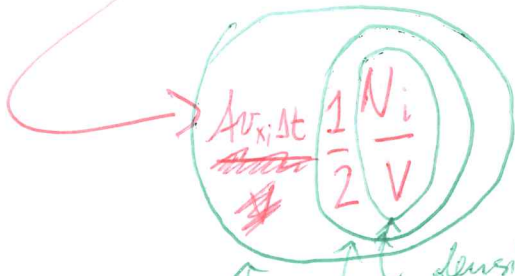


$$\sum_i N_i = N$$

$$\sum_{\text{urti}} v_x \longrightarrow \sum_i N_i v_{xi}$$

numero di urti che "conta"

Quanti urti contribuiscono a N_i ? Solo quelle che vanno a destra ($\frac{N_i}{2}$) possono colpire la parete, e di queste solo quelle che distano meno di $v_{xi} \Delta t$ dalla parete



densita di particelle con velocita v_{xi}

densita di particelle con velocita v_{xi} che vanno verso destra

~~densita di particelle~~ numero di particelle con velocita v_{xi} che vanno verso destra e si trovano nel prisma di area A e altezza $v_{xi} \Delta t$ e che quindi possono urtare la parete tra $t=0$ e $t=\Delta t$

$$\Rightarrow P = \frac{2m}{A \Delta t} \sum_{\text{urti}} v_{xi} = \frac{2m}{A \Delta t} \sum_i v_{xi} A v_{xi} \Delta t \frac{N_i}{2V} = \frac{2m}{A \Delta t} \frac{A \Delta t}{2V} \sum_i N_i v_{xi}^2$$

$$= \frac{m}{V} \sum_i N_i v_{xi}^2$$

$$P = \frac{m}{V} \sum_i N_i v_{xi}^2$$

$$\langle v_x^2 \rangle = \frac{\sum_i N_i v_{xi}^2}{\sum_i N_i} = \frac{1}{N} \sum_i N_i v_{xi}^2$$

media statistica di v_x^2 su

tutte le particelle della scatola

ovviamente si ha che $\langle v_x^2 \rangle = \langle v_y^2 \rangle = \langle v_z^2 \rangle$ per isotropia!

~~Definiamo~~
Definiamo: $v^2 = v_x^2 + v_y^2 + v_z^2$

$$\langle v^2 \rangle = \langle v_x^2 + v_y^2 + v_z^2 \rangle = \langle v_x^2 \rangle + \langle v_y^2 \rangle + \langle v_z^2 \rangle = 3 \langle v_x^2 \rangle$$

$$\Rightarrow \langle v_x^2 \rangle = \frac{1}{3} \langle v^2 \rangle$$

$$\Rightarrow P = \frac{m}{V} \sum_i N_i v_{xi}^2 = \frac{mN}{V} \langle v_x^2 \rangle = \frac{mN}{3V} \langle v^2 \rangle = \frac{2N}{3V} \left\langle \frac{1}{2} m v^2 \right\rangle = \frac{2N}{3V} \langle E_k \rangle$$

$\langle E_k \rangle$: energia cinetica media delle particelle

Questa relazione lega la pressione del gas all'energia cinetica media dei suoi costituenti atomici (macro-micro)

$$P = \frac{2N}{3V} \langle E_k \rangle = \frac{2}{3} n \frac{N_A}{V} \langle E_k \rangle$$

Meccanica

$$PV = nRT \Rightarrow P = \frac{nRT}{V}$$

Termodinamica

Mettendo insieme meccanica e termodinamica

$$\frac{2}{3} n \frac{N_A}{V} \langle E_k \rangle = \frac{nRT}{V}$$

\Rightarrow

$$\langle E_k \rangle = \frac{3}{2} \frac{R}{N_A} T = \frac{3}{2} k_B T$$

$$k_B = \frac{R}{N_A} \approx 1.38 \times 10^{-23} \frac{J}{K}$$

Costante di Boltzmann

Energia cinetica media dei costituenti atomici legata alla temperatura del gas stesso (macro-micro)

$$\langle v^2 \rangle = \frac{2 \langle E_k \rangle}{m} = \frac{3 k_B T}{m} = \frac{3 R T}{m N_A} = \frac{3 R T}{M_m} \quad M_m = m N_A, \text{ massa molare}$$

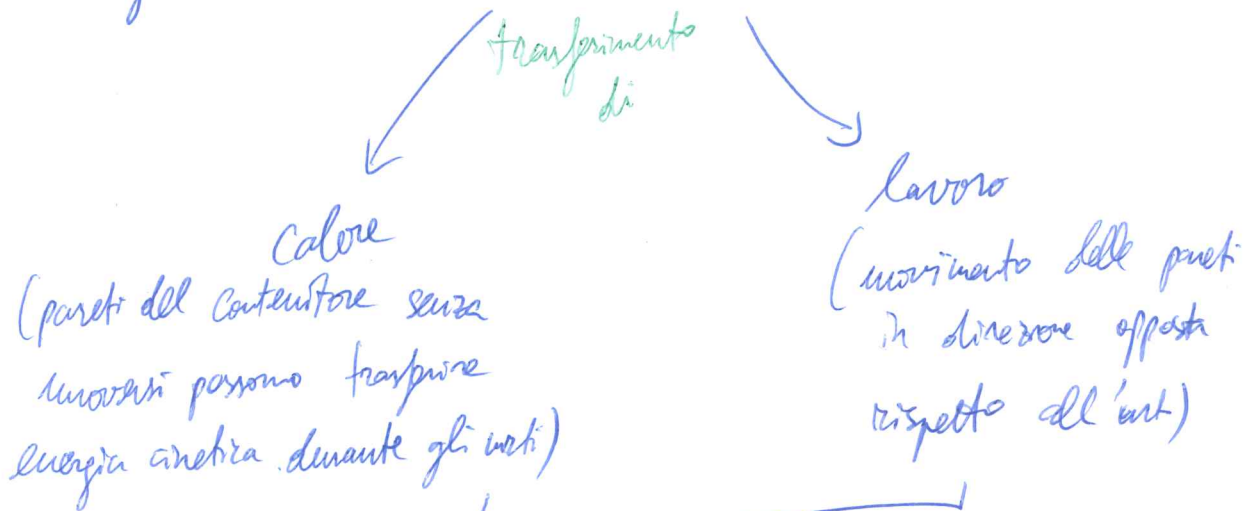
Interpretazione microscopica di pressione e temperatura:

entrambe legate all'energia cinetica media dei costituenti atomici,

con una costante di proporzionalità universale

\rightarrow Teoria cinetica dei gas

Se vogliamo alzare la temperatura di un gas dobbiamo aumentare l'energia cinetica media delle molecole



molecole emergono con $v_{\perp}' > v_{\perp}$

"velocità media"

$$v_{rms} = \sqrt{\langle v^2 \rangle} = \sqrt{\frac{3RT}{M_m}}$$

root mean square

Esempi:

• azoto N_2 a 300K $M_m \approx 28g$

$$v_{rms} = \sqrt{\frac{3 \times 8.31 \times 300}{28 \times 10^{-3}}} \frac{m}{s} \approx 520 \frac{m}{s}$$

• ossigeno molecolare O_2 a 300K $M_m \approx 32g$ $v_{rms} = \sqrt{\frac{3 \times 8.31 \times 300}{32 \times 10^{-3}}} \frac{m}{s} \approx 480 \frac{m}{s}$ (Supersonico)

Anticamente gas composto da molecole più leggere ha velocità media più alta

Verifichiamo a posteriori che potremmo trascurare forze esterne come la gravità

$$\frac{\Delta E_p}{\langle E_k \rangle} = \frac{mgh}{\frac{1}{2} m \langle v^2 \rangle} = \frac{2gh}{\langle v^2 \rangle} \ll 1 \quad \text{per } h \geq 1m$$

• Per osservare effetti significativi servono volumi molto grandi (atmosfera?) \rightarrow profilo di pressione

Energia totale (trascurando energia potenziale date distanze intermolecolari grandi)

$$U = \sum_i E_{ki} = N \left(\frac{1}{N} \sum_i E_{ki} \right) = N \langle E_k \rangle = \frac{3}{2} N k_B T = \frac{3}{2} \frac{NR}{N_A} T = \frac{3}{2} nRT$$

$$U = \frac{3}{2} nRT$$

$U = U(T)$ senza dipendenza da pressione e volume come volevamo ✓

Calore specifico a volume costante

$$c_v = \frac{1}{n} \frac{dU}{dT} = \frac{1}{n} \left(\frac{3}{2} nR \right) = \frac{3}{2} R \quad c_v = \frac{3}{2} R \text{ come volevamo } \checkmark$$

... almeno per i gas monoatomici!

Per i gas biatomici $c_v = \frac{5}{2} R$. Qual è l'origine microscopica?

Es. O_2



corpo rigido
(specie traslare e rotare)

traslazione: moto del centro di massa

(già visto per il gas monoatomico!)

rotazione: attorno ai due assi principali d'inertoria (non c'è un terzo asse dato che le molecole sono puntiformi)

$$E_i = (E_i)_{\text{traslare}} + (E_i)_{\text{rotazione}} = \frac{1}{2} m (v_{xi}^2 + v_{yi}^2 + v_{zi}^2) + \frac{1}{2} I_1 \omega_1^2 + \frac{1}{2} I_2 \omega_2^2$$

$$U = N \left[\left\langle \frac{1}{2} m v_x^2 \right\rangle + \left\langle \frac{1}{2} m v_y^2 \right\rangle + \left\langle \frac{1}{2} m v_z^2 \right\rangle + \left\langle \frac{1}{2} I_1 \omega_1^2 \right\rangle + \left\langle \frac{1}{2} I_2 \omega_2^2 \right\rangle \right]$$

$\frac{3}{2} k_B T$ come già visto

in più $\frac{1}{2} k_B T$ ciascuno

$$\Rightarrow U = \frac{5}{2} N k_B T = \frac{5}{2} nRT \quad \rightarrow c_v = \frac{1}{n} \frac{dU}{dT} = \frac{5}{2} R$$

"Principio di equipartizione": $\frac{1}{2} k_B T$ ad ogni termine quadratico in U

$\frac{1}{2} k_B T$ per ogni grado di libertà rotazionale o traslazionale (per mole).

Distribuzione di Maxwell-Boltzmann

Finora non abbiamo fatto assunzioni sulla distribuzione statistica dei moduli delle velocità, purché fosse isotropa

Invece di "discretizzare" le velocità ovviamente avremmo potuto lavorare con differenziali e integrali \rightarrow descrizione continua

$$\langle v^2 \rangle = \frac{1}{N} \sum_i N_i v_i^2 \longrightarrow \langle v^2 \rangle = \frac{1}{N} \int dN_v v^2$$

numero di particelle
con $v \in [v, v+dv]$
 $\int dN_v = N$

Probabilità di una data
particella di avere $v \in [v, v+dv]$: $\frac{dN_v}{N} = f(v) dv$

$$\rightarrow dN_v = N f(v) dv$$

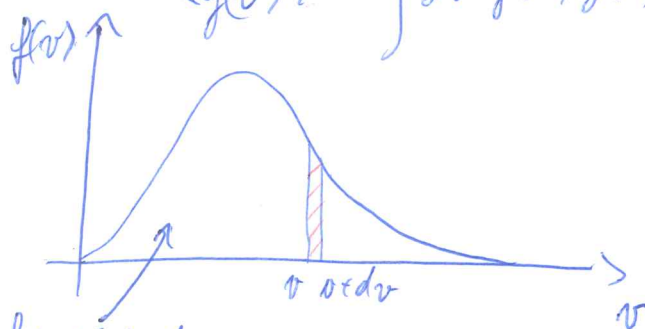
$f(v)$: densità di probabilità nello spazio dei valori di v

$$\langle v^2 \rangle = \frac{1}{N} \int dN_v v^2 = \frac{1}{N} \int N f(v) dv v^2 = \int dv f(v) v^2$$

\hookrightarrow peso statistico
nella media pesata

Generando

$$\langle g(v) \rangle = \int dv f(v) g(v)$$



$$\int dv f(v) = 1$$

~~$f(v) dv$: frazione di costituenti con velocità compresa fra v e $v+dv$~~

$f(v) dv$: frazione di costituenti con velocità compresa fra v e $v+dv$

La teoria cinetica dei gas non specifica quale sia $f(v)$, né la richiede. Sappiamo:

$$\bullet \langle v^2 \rangle = \frac{3kT}{m}$$

$$\bullet \int dv f(v) = 1$$

Usando meccanica statistica e meccanica Newtoniana si può arrivare alla forma di $f(v)$

$$f(v) = \left(\frac{m}{2\pi k_B T} \right)^{3/2} 4\pi v^2 e^{-\frac{mv^2}{2k_B T}}$$

Campana distorta

Distribuzione di Maxwell-Boltzmann

Derivazione "euristica"

$$\vec{v} = (v_x, v_y, v_z)$$

$$f(v_x) = A_x e^{-bv_x^2}$$

a causa della natura caotica degli urti (teorema del limite centrale) e idem per v_y, v_z

$$f(v_x) f(v_y) f(v_z) dv_x dv_y dv_z = A_x A_y A_z e^{-b(v_x^2 + v_y^2 + v_z^2)} dv_x dv_y dv_z$$

$$f(v_x, v_y, v_z) d^3v = A e^{-bv^2} d^3v$$

$$V = \frac{4}{3} \pi r^3 \rightarrow dV = d^3v = d\left(\frac{4}{3} \pi r^3\right) = 4\pi r^2 dr = 4\pi v^2 dv$$

$$d^3v = 4\pi v^2 dv$$

$$dV = d^3v = d\left(\frac{4}{3} \pi v^3\right) = 4\pi v^2 dv$$

sfera nello spazio v_x, v_y, v_z

$$d^3v = 4\pi v^2 dv$$

$$\rightarrow f(v) = A v^2 e^{-bv^2}$$

sapendo che

$$\int_0^{\infty} dv f(v) = 1$$

$$\int_0^{\infty} dv f(v) E_k = \langle E_k \rangle = \int_0^{\infty} dv \frac{1}{2} m v^2 f(v) = \frac{3}{2} k_B T$$

(2 incognite, 2 "condizioni al contorno")

Esercizio

$$\rightarrow f(v) = \left(\frac{m}{2\pi k_B T} \right)^{3/2} 4\pi v^2 e^{-\frac{mv^2}{2k_B T}}$$

[Integrali utili: $\int_0^{\infty} dx e^{-x^2} x^2 = \frac{\sqrt{\pi}}{4}$ $\int_0^{\infty} dx x^4 e^{-x^2} = \frac{3\sqrt{\pi}}{8}$]

Distribuzione di probabilità per l'energia cinetica che non dipende dalla massa dei costituenti

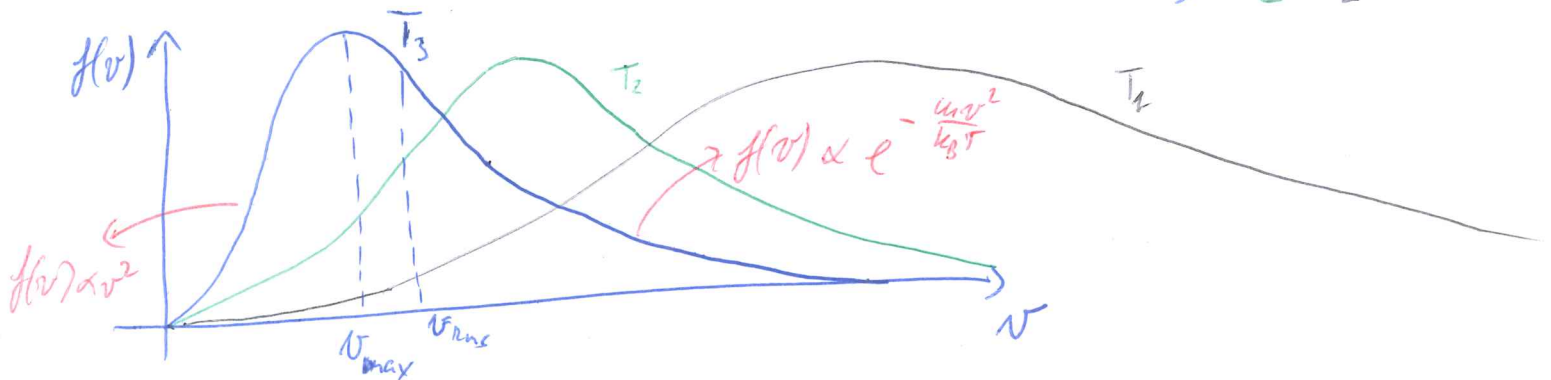
$$E = \frac{1}{2} m v^2 \Rightarrow dE = m v dv \Rightarrow dv = \frac{dE}{m v} = \frac{dE}{\sqrt{2mE}}$$

$$f(E) dE = f(v(E)) dE = 4\pi \left(\frac{m}{2\pi k_B T} \right)^{3/2} \frac{2E}{m} e^{-\frac{E}{k_B T}} \frac{dE}{\sqrt{2mE}} \Rightarrow$$

$v = \sqrt{\frac{2E}{m}}$

$$\Rightarrow f(E) = 2 \sqrt{\frac{E}{\pi k_B^3 T^3}} e^{-\frac{E}{k_B T}}$$

Vediamo alcune proprietà di $f(v)$



$$T_3 < T_2 < T_1$$

$f(v) \propto v^2 e^{-\frac{1/2 m v^2}{k_B T}} \rightarrow k_B T$: scala di energia tipica per un gas all'equilibrio a temperatura T

$e^{-\frac{1/2 m v^2}{k_B T}}$: forzatamente vuol dire che ci si aspetta che una molecola di gas si muova tipicamente con energia cinetica dell'ordine di $k_B T$ (energie cinetiche maggiori sono esponenzialmente soppresse), quindi quanto più è alto T tanto più sono probabili velocità alte (curva si "sposta a destra")

Questa è una distribuzione di equilibrio: in presenza di deviazioni da $f(v)$, anzi "forniamo" il sistema che torna verso $f(v)$

• Velocità più probabile

$$v_{\max} \rightarrow \left. \frac{df(v)}{dv} \right|_{v_{\max}} = 0$$

$$\frac{df}{dv} = 0 \rightarrow \frac{d}{dv} \left(v^2 e^{-\frac{mv^2}{2k_B T}} \right) = 0$$

$$\frac{d}{dv} \left(v^2 e^{-\frac{mv^2}{2k_B T}} \right) = 2v e^{-\frac{mv^2}{2k_B T}} - v^2 \frac{2mv}{2k_B T} e^{-\frac{mv^2}{2k_B T}} = v e^{-\frac{mv^2}{2k_B T}} \left(2 - \frac{mv^2}{k_B T} \right) = 0$$

$$\Rightarrow 2 - \frac{mv^2}{k_B T} = 0 \rightarrow \frac{mv^2}{k_B T} = 2 \rightarrow v_{\max} = \sqrt{\frac{2k_B T}{m}}$$

• Velocità quadratica media

$$v_{\text{rms}}^2 = \langle v^2 \rangle = \int dv f(v) v^2 = \int dv 4\pi \left(\frac{m}{2\pi k_B T} \right)^{3/2} v^4 e^{-\frac{mv^2}{2k_B T}}$$

$$x^2 = \frac{mv^2}{2k_B T} \rightarrow x = \sqrt{\frac{m}{2k_B T}} v \rightarrow dx = \sqrt{\frac{m}{2k_B T}} dv \rightarrow dv = \sqrt{\frac{2k_B T}{m}} dx$$

$$\Rightarrow v_{\text{rms}}^2 = 4\pi \left(\frac{m}{2\pi k_B T} \right)^{3/2} \int dv v^4 e^{-\frac{mv^2}{2k_B T}} = 4\pi \left(\frac{m}{2\pi k_B T} \right)^{3/2} \left(\frac{2k_B T}{m} \right)^{1/2} \left(\frac{2k_B T}{m} \right)^{2/2} \int_0^{\infty} dx x^4 e^{-x^2}$$

$$\rightarrow 4\pi m^{-1} 2^1 k_B^1 T^{-1} \pi^{-3/2} = 4\pi \frac{2k_B T}{m \sqrt{\pi}} = \frac{8k_B T}{m \sqrt{\pi}}$$

$$\Rightarrow v_{\text{rms}}^2 = \frac{8k_B T}{m \sqrt{\pi}} \frac{3\sqrt{\pi}}{8} = \frac{3k_B T}{m} \Rightarrow v_{\text{rms}} = \sqrt{\frac{3k_B T}{m}} = \sqrt{\frac{3}{2}} v_{\max} \Rightarrow v_{\text{rms}} > v_{\max}$$

• Normalizzazione

$$\int dv f(v) = 4\pi \left(\frac{m}{2\pi k_B T} \right)^{3/2} \int dv v^2 e^{-\frac{mv^2}{2k_B T}} = \frac{4\pi m^3}{(2\pi k_B T)^3} \left(\frac{2k_B T}{m} \right)^{1/2} \left(\frac{2k_B T}{m} \right)^{1/2} \int_0^{\infty} dx x^2 e^{-x^2} = 1$$

$$= \frac{4\pi m^3}{(2\pi k_B T)^3} \left(\frac{2k_B T}{m} \right)^{1/2} \left(\frac{2k_B T}{m} \right)^{1/2} \int_0^{\infty} dx x^2 e^{-x^2} = 4\pi \frac{1}{\sqrt{\pi}} \frac{\sqrt{\pi}}{4} = 1 \quad \text{Q.E.D.}$$