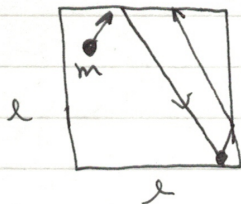


Bernoulli (1739)

$PV = cte$ usando modelo microscópico atómico.



$2m v_z$ transf. a ^{topa} superiores, en $t = 2l/v_z$

$$F_z \approx \frac{2m v_z^2}{2l} = \frac{m}{l} v_z^2$$

$$\Rightarrow \langle F_z \rangle_{\text{total}} = \frac{M}{l} \overline{v_z^2}$$

$$\Rightarrow \text{Presión sobre tapa: } P = \frac{1}{l^2} \frac{M}{l} \overline{v_z^2} = \frac{M \overline{v_z^2}}{l^3} = \frac{M \overline{v_z^2}}{V}$$

$$\text{y como } \overline{v_x^2} = \overline{v_y^2} = \overline{v_z^2} \Rightarrow \overline{v_z^2} = \frac{1}{3} \overline{v^2}$$

$$\Rightarrow P = \frac{1}{3} \frac{M \overline{v^2}}{V} \quad \therefore \boxed{PV = \frac{1}{3} M \overline{v^2} =}$$

$$P = 10^5 \text{ N/m}^2$$

$$M/V = \underset{\substack{\uparrow \\ \text{aire}}}{1} \text{ kg/m}^3$$

$$\} \Rightarrow \boxed{\sqrt{\overline{v^2}} = 10^3 \text{ (m/s)}}$$

mucho mayor que la velocidad observada de difusión de los gases.

¿Por qué? COLISIONES entre MOLECULAS.

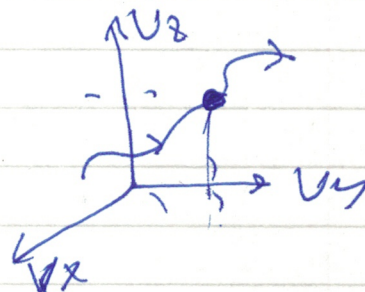
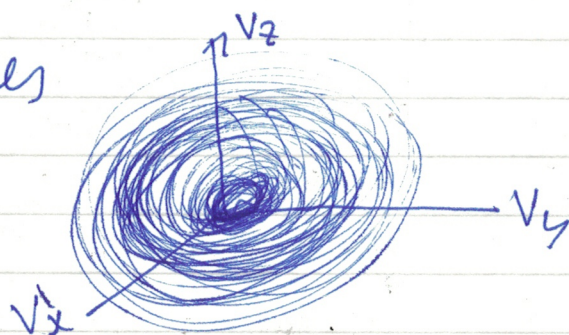
Distribución de Maxwell-Boltzmann

1859: gas formado por átomos/moléculas colisionando elásticamente entre ellos o con las paredes del recipiente. $\rightarrow$ obedec. las leyes de Newton.

Como $N \gg 1$, Maxwell se concentró en las propiedades promedios, pero lo cual necesitaba la fn. de distribución.

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

10^{23} moléculas



fluctuaciones de la nube son de orden $O(\sqrt{N})$

En 100 cc de aire hay $\sim 10^{24}$ moléculas

Dividiendo este volumen en 10^9 partes, cada parte tendría 10^{12} molec. $\Rightarrow$ fluctuación $= O(10^6) \therefore$ cada celda tendría fluctuación de 1 parte en 1 millón

$\therefore$ Fluctuaciones de densidad (especial o de velocidad) son despreciables cuando $N \gg 1 \Rightarrow$ distribución es función continua (en posición y velocidad)

sea un gas de N partículas.

Definimos $f_1(v_x)$ tal

$$N f_1(v_x) dv_x = \# \text{ partículas cuyo } v_x \in [v_x, v_x + dv_x]$$

obviamente, $\int_{-\infty}^{\infty} f_1(v_x) dv_x = 1 \Rightarrow$ 

Como la dirección x es arbitraria, la misma f_1 corresponde a las direcciones $\hat{y}$, y $\hat{z}$

$$N f_1(v_y) dv_y = \# \text{ partículas cuyo } v_y \in [v_y, v_y + dv_y]$$

$$N f_1(v_z) dv_z = \# \text{ partículas cuyo } v_z \in [v_z, v_z + dv_z]$$

$$\Rightarrow \underbrace{N f_1(v_x) f_1(v_y) f_1(v_z)}_{F(\vec{v})} dv_x dv_y dv_z = \# \text{ partículas con } \vec{v} \in [\vec{v}, \vec{v} + d\vec{v}]$$

Pero como no hay direcciones preferentes,

$$F(\vec{v}) = F(\vec{v}^2) = F(v_x^2 + v_y^2 + v_z^2)$$

también $f_1(v_x) = f_1(v_x^2)$

$$f_1(v_y) = f_1(v_y^2)$$

$$f_1(v_z) = f_1(v_z^2)$$

$$\therefore f_1(v_x^2) f_1(v_y^2) f_1(v_z^2) = F(v_x^2 + v_y^2 + v_z^2)$$

lo cual se cumple sólo si $f(v) = A e^{-Bv^2}$
 $\Rightarrow$ # partículas con $\vec{v} \in [\vec{v}, \vec{v} + d\vec{v}] = N A^3 e^{-B(v_x^2 + v_y^2 + v_z^2)} dv_x dv_y dv_z$
 $A e^{+Bv^2}$ NO sirve

$$= N A^3 e^{-Bv^2} \underbrace{4\pi v^2 dv}_{f(v)}$$

$$f(v) = 4\pi v^2 A^3 e^{-Bv^2}$$

(i) Normalización: $1 = \int_0^\infty f(v) dv = 4\pi A^3 \int_0^\infty v^2 e^{-Bv^2} dv$

$$\int_0^\infty v^2 e^{-Bv^2} dv = \frac{1}{B^{3/2}} \underbrace{\int_0^\infty s^2 e^{-s^2} ds}_{\sqrt{\pi}/4} = \frac{\sqrt{\pi}}{4 B^{3/2}}$$

$$1 = \frac{4\pi A^3 \sqrt{\pi}}{4 B^{3/2}} \Rightarrow \boxed{4\pi A^3 = \frac{4}{\sqrt{\pi}} B^{3/2}}$$

Bernoulli

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

(ii) Sabemos que $\frac{1}{2} m \overline{v^2} = \frac{3}{2} kT$ (teo. equipartición)

$$\text{Pero } \frac{1}{2} m \overline{v^2} = \frac{1}{2} m \int_0^\infty v^2 f(v) dv = \frac{1}{2} m \int_0^\infty 4\pi A^3 v^4 e^{-Bv^2} dv$$

$$= \frac{1}{2} m \frac{4B^{3/2}}{\sqrt{\pi}} \int_0^{\infty} v^4 e^{-Bv^2} dv$$

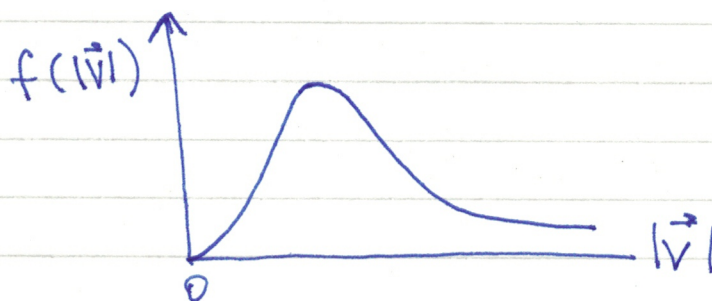
$$\int_0^{\infty} v^4 e^{-Bv^2} dv = \frac{1}{B^{5/2}} \underbrace{\int_0^{\infty} s^4 e^{-s^2} ds}_{\frac{3\sqrt{\pi}}{8}} = \frac{3\sqrt{\pi}}{8 B^{5/2}}$$

$$\underbrace{\frac{1}{2} m \overline{v^2}}_{\frac{3}{2} k_B T} = \frac{1}{2} m \frac{4B^{3/2}}{\sqrt{\pi}} \cdot \frac{3\sqrt{\pi}}{8 B^{5/2}} = \frac{3m}{4B}$$

$$\therefore \frac{3}{2} k_B T = \frac{3m}{4B} \Rightarrow \boxed{B = \frac{m}{2k_B T}}$$

$$\Rightarrow 4\pi A^3 = \frac{4}{\sqrt{\pi}} B^{3/2} = \frac{4}{\sqrt{\pi}} \left(\frac{m}{2k_B T} \right)^{3/2} = \boxed{4\pi \left(\frac{m}{2\pi k_B T} \right)^{3/2}}$$

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



$$1) \langle v \rangle = \frac{\int_0^\infty v f(v) dv}{\int_0^\infty f(v) dv} = \frac{A \int_0^\infty v^3 e^{-\alpha v^2} dv}{A \int_0^\infty v^2 e^{-\alpha v^2} dv} = \langle v \rangle \quad (E)$$

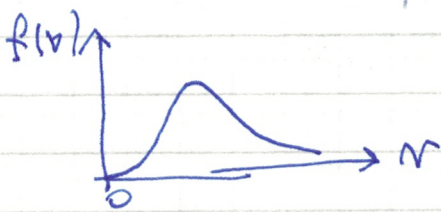
$$(i) \int_0^\infty v^2 e^{-\alpha v^2} dv = -\frac{d}{d\alpha} \left(\int_0^\infty e^{-\alpha v^2} dv \right) = -\frac{1}{2} \sqrt{\pi} \frac{d}{d\alpha} \alpha^{-1/2} = \frac{1}{4} \sqrt{\pi} \alpha^{-3/2}$$

$$(ii) \int_0^\infty v^3 e^{-\alpha v^2} dv = \int_0^\infty v^2 e^{-\alpha v^2} \frac{d(v^2)}{2} = \frac{1}{2} \int_0^\infty x e^{-\alpha x} dx = \frac{1}{2\alpha^2} \int_0^\infty u e^{-u} du = \frac{1}{2\alpha^2}$$

$$\langle v \rangle = \frac{(1/2\alpha^2)}{\left(\frac{\sqrt{\pi}}{4}\right) \alpha^{-3/2}} = \frac{4\alpha}{\sqrt{\pi}} \cdot \frac{1}{2\alpha^2} = \frac{2}{\sqrt{\pi}} \frac{1}{\sqrt{\alpha}}$$

$$= \frac{2}{\sqrt{\pi}} \sqrt{\frac{2KT}{m}} = \sqrt{\frac{8KT}{\pi m}} \quad \langle v \rangle \approx 9 \text{ m/s}$$

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



$$0 = f'(v) = 2v e^{-\alpha v^2} + v^2 e^{-\alpha v^2} (-2\alpha v) = e^{-\alpha v^2} [2v - 2\alpha v^3] = 0$$

$$\Rightarrow 2\alpha v^3 = 2v \Rightarrow \alpha v^2 = 1 \Rightarrow v = \frac{1}{\sqrt{\alpha}} = \sqrt{\frac{2KT}{m}}$$

$$(3) \quad \langle v^2 \rangle = \frac{\int_0^{\infty} A v^4 e^{-\alpha v^2} dv}{\int_0^{\infty} A v^2 e^{-\alpha v^2} dv} = \frac{\int_0^{\infty} v^4 e^{-\alpha v^2} dv}{\frac{\sqrt{\pi}}{4} \alpha^{-3/2}} = \langle v^2 \rangle$$

$$\begin{aligned} \int_0^{\infty} v^4 e^{-\alpha v^2} dv &= \frac{d}{d\alpha^2} \left(\int_0^{\infty} e^{-\alpha v^2} dv \right) = \frac{d^2}{d\alpha^2} \left(\frac{1}{2} \sqrt{\frac{\pi}{\alpha}} \right) = \frac{\sqrt{\pi}}{2} \frac{d}{d\alpha} \left(\alpha^{-1/2} \right) \\ &= \frac{\sqrt{\pi}}{2} \frac{d}{d\alpha} \left(-\frac{1}{2} \alpha^{-3/2} \right) = -\frac{\sqrt{\pi}}{4} \frac{d}{d\alpha} \left(\alpha^{-3/2} \right) = -\frac{\sqrt{\pi}}{4} \cdot \left(-\frac{3}{2} \right) \alpha^{-5/2} \\ &= \frac{3}{8} \sqrt{\pi} \alpha^{-5/2} \end{aligned}$$

$$\therefore \langle v^2 \rangle = \frac{(3/8) \sqrt{\pi} \alpha^{-5/2}}{(\sqrt{\pi}/4) \alpha^{-3/2}} = \frac{3}{2} \alpha^{-1} = \frac{3}{2\alpha} = \frac{3}{2} \frac{2kT}{m} = \frac{3kT}{m}$$

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

$$v_{mp} < \langle v \rangle < \sqrt{\langle v^2 \rangle}$$

Fórmula barométrica

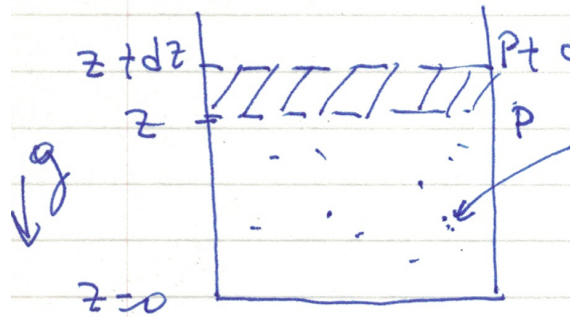


Diagram illustrating a vertical column of gas with height dz and cross-section A . The top is at height $z+dz$ and the bottom at height z . The pressure at the top is $P+dp$ and at the bottom is P . The weight of the gas in the column is Nmg , where N is the number of molecules and m is the mass of one molecule. Gravity g acts downwards. The total number of molecules is N .

Equation for the change in pressure:

$$dP = -\rho g dz = -\frac{Nmg}{V} dz$$

For an ideal gas, $PV = Nk_B T$

$$\Rightarrow \frac{N}{V} = P/k_B T$$

$$\Rightarrow dP = -\frac{mgP}{k_B T} dz \Rightarrow \frac{dP}{P} = -\frac{mg dz}{k_B T}$$

$$\Rightarrow \ln P = \text{cte} - \frac{mgz}{k_B T}$$

$$\Rightarrow \boxed{P(z) = P(0) e^{-\frac{mgz}{k_B T}}}$$

$$\boxed{N(z) = N(0) e^{-\frac{mgz}{k_B T}}}$$

La prob. de hallar la molécula a altura z es:

$$f(z) \propto e^{-\frac{mgz}{k_B T}} = e^{-U/k_B T}$$