

Gas Ideal Clásico (Ecuación de Estado):

Consideremos el Hamiltoniano:

$$\mathcal{H} = \frac{1}{2m} \sum_{i=1}^N p_i^2$$

Primero calculamos:

$$\sum(E) = \frac{1}{h^{3N}} \int_{\mathcal{H} < E} d^3p_1 \cdots d^3p_N d^3q_1 \cdots d^3q_N$$

Siendo h una constante de la dimensión de la cantidad de movimiento \times distancia, introducida para hacer $\sum E$ adimensional. La integración sobre q_i se puede realizar inmediatamente, dando un factor de V . Sea:

$$R = \sqrt{2mE}$$

Con lo que:

$$\sum(E) = \left(\frac{V}{h^3}\right)^N \Omega_{3N}(R)$$

Donde Ω_n es el volumen de una n -esfera de radio R :

$$\Omega_n(R) = \int_{x_1^2 + x_2^2 + \cdots + x_n^2 < R^2} dx_1 dx_2 \cdots dx_n \Rightarrow \Omega_n(R) = C_n R^n$$

Siendo C_n constante. Para encontrar C_n , empleamos la siguiente identidad:

$$\int_{-\infty}^{+\infty} dx_1 \cdots \int_{-\infty}^{+\infty} dx_n e^{-(x_1^2 + \cdots + x_n^2)} = \left(\int_{-\infty}^{+\infty} dx e^{-x^2} \right)^n = \pi^{n/2} \quad (1)$$

Ahora en (1), siendo $S_n \equiv d\Omega_n(R)/dR$ el área de la superficie de la n -esfera de radio R , podemos escribir:

$$\begin{aligned} \int_{-\infty}^{+\infty} dx_1 \cdots \int_{-\infty}^{+\infty} dx_n e^{-(x_1^2 + \cdots + x_n^2)} &= \int_0^\infty dR S_n(R) e^{-R^2} = n C_n \int_0^\infty dR R^{n-1} e^{-R^2} \\ &= \frac{1}{2} n C_n \int_0^\infty dt t^{(n/2)-1} e^{-t} = \frac{1}{2} n C_n \Gamma(n/2) \end{aligned}$$

Comparando las ecuaciones previas obtenemos:

$$C_n = \frac{\pi^{n/2}}{\Gamma(n/2 + 1)} \Rightarrow \log C_n \xrightarrow{n \rightarrow \infty} \frac{n}{2} \log \pi - \frac{n}{2} \log \frac{n}{2} + \frac{n}{2}$$

De aquí:

$$\sum(E) = C_{3N} \left[\frac{V}{h^3} (2mE)^{3/2} \right]^N$$

Gas Ideal Clásico(Ecuación de Estado):

La entropía de un gas ideal es:

$$S(E, V) = k \left[\log C_{3N} + N \log \frac{V}{h^3} + \frac{3}{2} N \log(2mE) \right]$$

Lo que se puede reducir usando la expresión logarítmica encontrada previamente a:

$$S(E, V) = Nk \log \left[V \left(\frac{4\pi m E}{3h^2 N} \right)^{3/2} \right] + \frac{3}{2} Nk$$

Resolvemos para E en términos de S y V , siendo $U(S, V)$ la energía interna:

$$U(S, V) = \left(\frac{3}{4\pi} \frac{h^2}{m} \right) \frac{N}{V^{2/3}} \exp \left(\frac{2}{3} \frac{S}{Nk} - 1 \right)$$

La definición de temperatura es:

$$T = \left(\frac{\partial U}{\partial S} \right)_V = \frac{2}{3} \frac{U}{Nk}$$

De donde se tiene:

$$C_V = \frac{3}{2} Nk$$

Por tanto la ecuación de estado es:

$$P = - \left(\frac{\partial U}{\partial V} \right)_S = \frac{2}{3} \frac{U}{V} = \frac{NkT}{V}$$

Recopilado por Ronald Portocarrero

Problema:

1. Un gas de N partículas puntuales clásicas se guarda en una superficie de dos dimensiones. Calcule la energía interna y la ecuación de estado si la superficie es un toro.