Gases clásicos ideales

1.1 Fluidos clásicos -reacomodar-

Empezamos con las funciones de distribución (en el ensamble canónico). Sabemos que

$$\left(rac{{
m e}^{-eta V}}{Z_N}
ight)d^3q_1d^3q_2...d^3q_N=\,$$
 # de microestados tales que '1' está en $ec q_1$, etc.

donde los momentos están integrados y se cumple

$$V = \sum_{i < j}^{N} v_{ij}.$$

Pero ahora

$$\left[\int d^3q_{l+1} d^3q_{l+1}...d^3q_N \frac{\mathrm{e}^{-\beta V}}{Z_N} \right] d^3q_1 d^3q_2...d^3q_l =$$

de partículas tales que '1' está en \vec{q}_1 , la 'l' en q_l y las otras en cualquier parte

Como las partículas son indistinguibles agregamos

$$\frac{N!}{(N-l)!} \left[\int d^3q_{l+1} d^3q_{l+1} ... d^3q_N \frac{\mathrm{e}^{-\beta V}}{Z_N} \right] d^3q_1 d^3q_2 ... d^3q_l = \text{ \# de partículas } ...$$

y así definimos

$$\rho^{[1]}(q_1,...,q_l,V,T) \equiv \frac{N!}{(N-l)!} \frac{1}{Z_N} \int d^{3N}q_{l+1}...d^{3N}q_N \, \mathrm{e}^{-\beta V}$$

que es la función de distribución de *l* cuerpos.

$$\rho^{[1]}(q_1,V,T) = \frac{N}{Z_N} \int d^{3N} q_2 ... d^{3N} q_N \, \mathrm{e}^{-\beta V}$$

y entonces

$$\int dq_1 \rho^{[1]}(q_1,V,T) = N \qquad \text{ normalización}$$

Definimos

$$\rho^{[l]} = \left(\frac{N}{V}\right)^l g^{[l]} \qquad g^{[l]} = \frac{\rho^{[l]}}{\rho^l} \qquad N = \frac{N}{V} \int dq_1 g^{[1]}(q_1)$$

 $\rho^{[1]}=cte.$ entonces $N=\int dq_1\,\rho^{[1]}~{\bf y}~N/V=\rho^{[1]},{\bf lo}$ cual es muy razonable.

 $g^{[l]}$ es una especie de densidad relativa.

1.1.1 Análisis de $g^{[2]}(\vec{q}_1, \vec{q}_2)$

Se puede medir mediante scattering de rayos X. Con un potencial esférico

$$V(\vec{q}_1, \vec{q}_2) = V(|\vec{q}_1 - \vec{q}_2|) = V(q)$$

donde q es coordenada relativa y entonces

$$\begin{split} \rho^{[2]} &= \left(\frac{N}{V}\right)^2 g^{[2]}(q_1,q_2) = \left(\frac{N}{V}\right)^2 g(q) \\ \int dq_1 dq_2 \rho^2 g^{[2]} &= N(N-1) \\ &\quad 4\pi \int dq \, q^2 \rho g(q) = N(N-1) \\ &\quad 4\pi \int dq q^2 \rho g(q) \cong N \quad \quad \text{esf\'ericas} \end{split}$$

Ahora $g(q)\rho^2$ da la probabilidad de que dada una partícula en 'O' tenga otra a distancia q. Es una probabilidad conjunta. Los casos límite serán

- $\,q \rightarrow 0 \quad g \rightarrow 0 \quad$ Por la repulsión del carozo
- $q \to \infty$ $g \to 1$ Por el desvanecimiento del potencial (a gran distancia el sistema se ve homogéneo)

DIBUIO

Para un líquido da algo como esto. El valor de σ sería como la separación a primeros vecinos.

Para un sólido sería algo como esto, donde los picos están asociados a la separación entre primeros, segundos y terceros vecinos.

 $\begin{array}{l} \rho^{[2]} = \rho^{[2]}(q_1,q_2,V,T) \ \text{pero} \\ \text{en un gas ideal es} \\ \rho^{[1]}(q_1,V,T) \rho^{[1]}(q_2,V,T) \ \text{lo} \\ \text{que significa que no hay} \\ \text{correlación.} \end{array}$

1.1.2 La termodinámica y g(q)

$$\begin{split} \mathcal{H} &= K(p) + V(q) \\ E = <\mathcal{H}> = \frac{\int d^{3N}p \int d^{3N}q \, \mathrm{e}^{-\beta K - \beta V}(K + V)}{\int d^{3N}q \, \mathrm{e}^{-\beta K - \beta V}K + \int d^{3N}p \int d^{3N}q \, \mathrm{e}^{-\beta K - \beta V}V} \\ &= \frac{\int d^{3N}p \int d^{3N}q \, \mathrm{e}^{-\beta K - \beta V}K + \int d^{3N}p \int d^{3N}q \, \mathrm{e}^{-\beta K - \beta V}V}{\int d^{3N}p \, \mathrm{e}^{-\beta K} \int d^{3N}q \, \mathrm{e}^{-\beta V}} \\ E = < K > + \frac{\int d^{3N}q \, \mathrm{e}^{-\beta V}V}{Z_N} \\ &- \frac{\partial}{\partial \beta} \log Z_N = -\frac{1}{Z_N} \int d^{3N}q \, \mathrm{e}^{-\beta V}(-V) = kT^2 \frac{\partial}{\partial T} \\ E = < K > + kT^2 \frac{\partial}{\partial T} (\log Z_N) \\ < V > = \frac{\int d^{3N}q \, \mathrm{e}^{-\beta V}V}{Z_N} = \frac{\int d^{3N}q \, \mathrm{e}^{-\beta \sum_{i < j}^N V_{ij}} \sum_{i < j}^N V_{ij}}{Z_N} = \sum_{i < j}^N \frac{\int d^{3N}q \, \mathrm{e}^{-\beta V}V_{ij}}{Z_N} \\ \text{La sumatoria en } V_{ij} \text{ me la puedo sacar de encima.} \end{split}$$

$$< V> = \frac{(N-1)N}{2} \frac{\int d^{3N} q \, \mathrm{e}^{-\beta V} V_{ij}}{Z_N}$$

Metemos la expresión para $ho^{[2]}$

$$\begin{split} \rho^{[2]} &= \frac{N!}{(N-2)!} \frac{1}{Z_N} \int dq_3^3...d^3q_N \, \mathrm{e}^{-\beta V} \\ &< V > = \frac{(N-1)N}{2} \int d^3q_1 d^3q_2 \left(\frac{1}{Z_N} \int dq_3^3...d^3q_N \, \mathrm{e}^{-\beta V} \right) V_{ij} \\ &< V > = \frac{(N-1)N}{2} \int d^3q_1 d^3q_2 \frac{(N-2)!}{N!} \rho^2 g^{[2]}(q_1,q_2) V_{12} \\ &< V > = \frac{1}{2} \int d^3q_1 d^3q_2 \rho^2 g^{[2]}(q_1,q_2) V_{12} = \frac{1}{2} \int 4\pi dr r^2 \rho N g(r) V(r) \\ &< V > = \frac{N^2}{2V} \int 4\pi r^2 g(r) V(r) dr \\ E &= \frac{3}{2} NkT + \frac{N\rho}{2} \int_0^\infty 4\pi r^2 g(r) V(r) dr \end{split}$$

siendo la integral del rhs la energía de interacción de una partícula con las demás sumada sobre todas las partículas.

La determinación de la presión se hace merced a

$$p = -\left.\frac{\partial A}{\partial V}\right|_{N,T}, \quad A = -kT \log[Q_N(V,T)] \qquad p = kT \frac{1}{Q_N} \frac{\partial}{\partial V}[Q_N(V,T)]$$

pero la dependencia del volumen se halla en la parte espacial de modo que

$$\begin{split} A &= T - TS \text{ y entonces} \\ dA &= dU - TdS - SdT = \\ -pdV + \mu dN - SdT \text{ y} \\ \text{entonces } p &= -\partial A/\partial V \end{split}$$

$$p = kT \frac{1}{Z_N} \frac{\partial}{\partial V} [Z_N(V, T)]$$

$$Z_N = \int d^{3N} q \, \mathrm{e}^{\beta V} = \int_0^{V^{1/3}} \!\! dq_1 \int_0^{V^{1/3}} \!\! dq_2 ... \int_0^{V^{1/3}} \!\! dq_{3N} \, \mathrm{e}^{-\beta \sum_{i < j}^N V_{ij}(q_{ij})}$$

y cambiando variables con $r=q/V^{1/3}$ que lleva a $dq=V^{1/3}dr$

$$Z_N = V^N \int_0^1 d^{3N} r \, \mathrm{e}^{-\beta \sum_{i < j}^N V_{ij} (V^{1/3} r_{ij})}$$