

Ejemplo: gas ideal clásico en el ensamble canónico

Nuevamente tenemos el gas monoatómico

$$H = \frac{1}{2m} \sum_{i=1}^N \underline{p}_i^2 \quad (\underline{p}_i^2 = |\underline{p}_i|^2)$$

$$\Rightarrow Q = \frac{1}{N! h^{3N}} \int e^{-\beta/2m \sum_i \underline{p}_i^2} d^{3N} p d^{3N} q = \\ = \frac{V^N}{N! h^{3N}} \int_{-\infty}^{\infty} e^{-\beta/2m \sum_i \underline{p}_i^2} d^{3N} p \\ \underbrace{\prod_{i=1}^N \int_0^{\infty} e^{-\frac{\beta p_i^2}{2m}} d^3 p_i}$$

Nota que  
 $Q = Q_1 / N!$   
con  $Q_1 = \frac{V}{h^3} \int e^{-\frac{\beta p^2}{2m}} d^3 p$

Pasando a esféricas

$$Q = \frac{V^N}{N! h^{3N}} \left[ \int_{p=0}^{\infty} \left( \int_0^{\infty} e^{-\frac{\beta p^2}{2m}} p^2 \sin \theta_p d\theta_p d\phi_p dp \right)^N \right] = \\ = \frac{(4\pi)V^N}{N! h^{3N}} \left( \int_0^{\infty} e^{-\frac{\beta p^2}{2m}} p^2 dp \right)^N$$

Prop: para  $I_\alpha = \int_0^\infty x^\alpha e^{-\gamma x^2} dx$

$$I_0 = \int_0^\infty e^{-\gamma x^2} dx = \frac{1}{2} \sqrt{\frac{\pi}{\gamma}}$$

$$I_1 = \int_0^\infty x e^{-\gamma x^2} dx = \frac{1}{2\gamma}$$

$$I_2 = \int_0^\infty x^2 e^{-\gamma x^2} dx = -\frac{\partial I_0}{\partial \gamma} = -\frac{\partial}{\partial \gamma} \left( \frac{1}{2} \sqrt{\frac{\pi}{\gamma}} \right) = \frac{\sqrt{\pi}}{4\gamma^{3/2}}$$

$$I_3 = -\frac{\partial I_1}{\partial \gamma} \dots$$

$$\Rightarrow Q = \frac{(4\pi)^N}{N!} \left(\frac{V}{h^3}\right)^N \frac{\pi^{N/2}}{4^N (\beta/2m)^{3N/2}}$$

$$\Rightarrow \boxed{Q = \frac{1}{N!} \left[ \frac{V}{h^3} (2\pi m kT)^{3/2} \right]^N} = \frac{1}{N!} \left[ \frac{V}{h^3} \left( \frac{2\pi m}{\beta} \right)^{3/2} \right]^N$$

$T$  es dato, ahora podemos calcular el valor medio de la energía

$$U = - \frac{\partial}{\partial \beta} \ln Q$$

$$\ln Q = -\ln N! + N \ln \left( \frac{V}{h^3} \right) + \frac{3}{2} N \ln (2\pi m) - \frac{3N}{2} \ln \beta$$

$$\Rightarrow U = - \frac{\partial}{\partial \beta} \ln Q = \frac{3}{2} \frac{N}{\beta} = \boxed{\frac{3}{2} N k T = U}$$

$$\text{y } F = -kT \ln Q$$

luego

$$P = - \left. \frac{\partial F}{\partial V} \right|_T = \frac{kTN}{V} \Rightarrow \boxed{PV = NkT}$$

y podemos deducir todas las demás relaciones termodinámicas del gas.

Claramente, si elijo  $T$  convenientemente de forma tal que  $U$  coincida con la  $E$  fijada en el microcanónico, los resultados de ambos ensambles son los mismos.

+ Más ejemplos de ensamble canónico al final.

+ Nota: en el microcanónico tenemos  $E$  fija, todos los estados con  $E$  eran equiprobables (max. entropía  $\rightarrow$  equilibrio).

En el canónico fijamos  $T$ ,  $E$  puede tomar cualquier valor pero fluctúa alrededor de un valor medio  $U$ , con alguna dispersión. Al buscar la distr. más probable, para  $N$  partículas no interactuantes obtuvimos la Gaussiana  $P = \frac{1}{Z} e^{-\beta p^2/2m}$  (max. entropía en este caso).

## Fluctuaciones de energía en el ensamble canónico

Veamos que ambos ensambles (el canónico y el microcanónico) dan los mismos resultados. Para eso, calculemos la amplitud de las fluctuaciones de la energía alrededor de  $\langle E \rangle$  en el canónico. Tenemos

$$U = \frac{\sum_i \epsilon_i e^{-\beta \epsilon_i}}{\sum_i e^{-\beta \epsilon_i}} = \langle E \rangle$$

Tomando

$$\begin{aligned} \frac{\partial U}{\partial \beta} &= - \frac{\sum_i \epsilon_i^2 e^{-\beta \epsilon_i}}{\sum_i e^{-\beta \epsilon_i}} + \frac{(\sum_i \epsilon_i e^{-\beta \epsilon_i})(\sum_i \epsilon_i e^{-\beta \epsilon_i})}{(\sum_i e^{-\beta \epsilon_i})^2} = \\ &= -\langle E^2 \rangle + \langle E \rangle^2 = -\langle \Delta E^2 \rangle \quad \leftarrow \text{Dispersión alrededor de la energía media.} \end{aligned}$$

Pero

$$\begin{aligned} \frac{\partial U}{\partial \beta} &= k \frac{\partial U}{\partial (1/T)} = -kT^2 \frac{\partial U}{\partial T} \\ &\Rightarrow \boxed{\langle \Delta E^2 \rangle = kT^2 C_V} = \sigma^2 \end{aligned}$$

Si quiero ver la amplitud relativa de las fluctuaciones respecto a  $\langle E \rangle = U$ , tomo  $\sigma^2/U^2$

$$\frac{\sigma^2}{U^2} = \frac{kT^2 C_V}{U^2} \xrightarrow[N \rightarrow \infty]{} 0 \quad \Rightarrow$$

pues  $\left\{ \begin{array}{l} U^2 \text{ crece como } N^2 \\ C_V \text{ crece como } N \end{array} \right.$

Para  $N$  grande (nro. de part.)  
ambos ensambles son  
equivalentes. Este es un  
caso particular del teo. de  
fluctuación-disipación

¿Podemos construir otros ensambles para sistemas abiertos? (por ej., cuando  $N$  no es constante?).

↑ nro. de partículas

## Comentario sobre ergodicidad

En un ensamble de experimentos



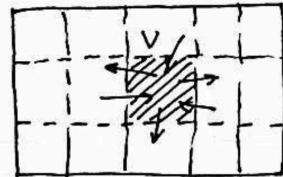
Pero cuando medimos, solemos hacerlo en un único sistema:



Esto requiere la hip. de ergodicidad

$$\langle \quad \rangle = \frac{1}{T} \int_0^T dt = \frac{1}{V} \int_V d^3x$$

donde el último promedio debe entenderse como un promedio en una región  $V$  de un sistema muy extenso



Esto requiere  $N \gg 1$  y que el sist. recorra todo el espacio de fases (solo probado para unos pocos sist, como el gas de esferas rígidas).