

# Física Estadística – Hoja de Problemas 6

## Problema 1

Sea la relación fundamental de la Termodinámica

$$d\bar{E} = T dS - \bar{P} dV + \mu d\bar{N} . \quad (1)$$

- i) Muéstrase que para un gas clásico a volumen constante, *i.e.*  $V = \text{fijo}$ , la relación (1) implica que

$$\mu = -T \left( \frac{\partial S}{\partial \bar{N}} \right)_{\bar{E}} . \quad (2)$$

**Nota:** Recuerda que  $\left( \frac{\partial x}{\partial y} \right)_z \left( \frac{\partial y}{\partial z} \right)_x \left( \frac{\partial z}{\partial x} \right)_y = -1$ .

Discutir el signo del potencial químico  $\mu$  cuando al gas clásico se le añade una partícula.

- ii) Muéstrase que la función de partición gran canónica  $\mathcal{Z}(\beta, z)$  para un gas ideal clásico no-relativista se puede expresar como

$$\mathcal{Z} = e^{z \frac{V}{\Lambda^3}} , \quad (3)$$

donde  $z = e^{\beta\mu}$  es la fugacidad del gas y  $\Lambda = \sqrt{\frac{2\pi\beta}{m}} \hbar$  es la longitud de onda de de Broglie.

- iii) Calcular  $\bar{N}(\beta, z)$  y obtener una expresión para  $\mu(\beta, \bar{N}, V)$ .
- iv) Discutir el signo del potencial químico  $\mu$  en función de si  $\Lambda^3 n > 1$  o  $\Lambda^3 n < 1$ , donde  $n = \frac{\bar{N}}{V}$  es la densidad del gas. ¿Qué caso corresponde al límite clásico y cuál al cuántico?

## Problema 2

Sea un gas ideal tridimensional de partículas cuánticas de espín  $s$ , y sea  $\epsilon_r$  la energía de un micro-estado  $|r\rangle$  de una partícula en el gas. En el límite continuo, para una función arbitraria  $g(\epsilon_r)$ , se tiene que

$$\sum_r g(\epsilon_r) \simeq \int d\epsilon \omega(\epsilon) g(\epsilon) , \quad (4)$$

donde

$$\epsilon = c |\vec{k}|^\alpha \quad \text{con} \quad c = \text{cte} , \quad \alpha = \text{cte} , \quad (5)$$

es la energía de una partícula y  $\omega(\epsilon)$  es la densidad de estados cuánticos asociada a un valor de la energía  $\epsilon$ .

- i) Obtener la función  $\omega(\epsilon)$ .

- ii) En el caso ultra-relativista ( $\alpha = 1$ ), mostrar que la función de partición gran canónica satisface

$$\ln \mathcal{Z}(\beta, V, z) = \frac{8\pi V}{(2\pi c \beta)^3} g_s \sum_{k=1}^{\infty} (-\theta)^{k+1} \frac{z^k}{k^4} \quad \text{para} \quad z \ll 1, \quad (6)$$

donde  $g_s = 2s + 1$  es la degeneración de micro-estados asociada al espín  $s$ ,  $z$  es la fugacidad del gas y el parámetro  $\theta$  toma el valor  $+1$  para fermiones y  $-1$  para bosones.

**Nota:**  $\ln(1+x) = \sum_{k=1}^{\infty} (-1)^{k+1} \frac{x^k}{k}$  para  $|x| < 1$ .

- iii) Expresar la densidad  $n = \frac{\bar{N}}{V}$  como una serie de potencias de la fugacidad  $z$ .

### Problema 3

Sea un gas ideal tridimensional de partículas cuánticas de espín  $s$  y masa  $m$ , y sea  $\epsilon_r$  la energía de un micro-estado  $|r\rangle$  de una partícula en el gas. En el límite continuo, para una función arbitraria  $g(\epsilon_r)$ , se tiene que

$$\sum_r g(\epsilon_r) \simeq \int d\epsilon \omega(\epsilon) g(\epsilon), \quad (7)$$

donde  $\epsilon = \frac{\hbar^2}{2m} |\vec{k}|^2$  es la energía (no-relativista) de una partícula y  $\omega(\epsilon)$  es la densidad de estados cuánticos asociada a un valor de la energía  $\epsilon$ .

- i) Obtener la función  $\omega(\epsilon)$ .
- ii) Mostrar que la función de partición gran canónica satisface

$$\ln \mathcal{Z}(\beta, V, z) = \frac{V}{\Lambda^3} g_s \sum_{k=1}^{\infty} (-\theta)^{k+1} \frac{z^k}{k^{\frac{5}{2}}} \quad \text{para} \quad z \ll 1, \quad (8)$$

donde  $g_s = 2s + 1$  es la degeneración de micro-estados asociada al espín  $s$ ,  $z$  es la fugacidad del gas,  $\Lambda = \sqrt{\frac{2\pi\beta}{m}} \hbar$  es la longitud de onda de de Broglie, y el parámetro  $\theta$  toma el valor  $+1$  para fermiones y  $-1$  para bosones.

**Nota:**  $\ln(1+x) = \sum_{k=1}^{\infty} (-1)^{k+1} \frac{x^k}{k}$  para  $|x| < 1$ .

- iii) Mostrar que, en el límite  $z \ll 1$ , la densidad de partículas  $n = \frac{\bar{N}}{V}$  y la fugacidad se relacionan mediante

$$n = g_s \Lambda^{-3} \left( z - \frac{\theta}{2^{\frac{3}{2}}} z^2 + \frac{1}{3^{\frac{3}{2}}} z^3 + \dots \right). \quad (9)$$

iv) Mostrar que, en el límite  $z \ll 1$ , la ecuación de estado viene dada por

$$\bar{P}V = \bar{N}k_B T \left( 1 + \frac{\theta}{2^{\frac{5}{2}}} n \Lambda^3 g_s^{-1} + \dots \right). \quad (10)$$

Comparar (y discutir) el resultado (10) con respecto a la ecuación de estado para el gas ideal clásico.

#### Problema 4

Sea un gas ideal tridimensional de partículas cuánticas relativistas con masa  $m$  y espín  $s = 0$ .

i) Obtener, a partir de primeros principios, la densidad de estados cuánticos  $\omega(\epsilon)$  cuando la energía de una partícula viene dada por la expresión relativista

$$\epsilon = \sqrt{(mc^2)^2 + (c|\vec{p}|)^2}, \quad (11)$$

en términos de su energía en reposo  $\epsilon_0 \equiv mc^2$ , su momento lineal  $\vec{p} = \hbar\vec{k}$  y la velocidad de la luz  $c$ .

ii) Evaluar la densidad de estados  $\omega(\epsilon)$  obtenida en el apartado anterior en dos límites: el límite ultra-relativista (fotón) y el límite no-relativista (la energía de la partícula es mayormente energía en reposo).

**Nota:**  $\epsilon \sqrt{\epsilon^2 - \epsilon_0^2} \approx \sqrt{2} \epsilon_0^{\frac{3}{2}} \sqrt{\epsilon - \epsilon_0} + \dots$  para  $(\epsilon - \epsilon_0) \ll 1$ .

#### Problema 5

Sea un gas ideal de partículas cuánticas no-relativistas con masa  $m$  y degeneración  $g_s$ . La energía de una partícula viene dada por la expresión no-relativista

$$\epsilon = \frac{\hbar^2 |\vec{k}|^2}{2m}, \quad (12)$$

en términos de su vector de onda  $\vec{k}$  y su masa  $m$ .

i) Obtener, a partir de primeros principios, la densidad de estados cuánticos  $\omega(\epsilon)$  para el caso de un gas tridimensional.

ii) Obtener, a partir de primeros principios, la densidad de estados cuánticos  $\omega(\epsilon)$  para el caso de un gas bidimensional.

iii) Obtener, a partir de primeros principios, la densidad de estados cuánticos  $\omega(\epsilon)$  para el caso de un gas unidimensional.

iv) Comparar y discutir razonadamente los resultados obtenidos en los tres apartados anteriores.

## Anexo: Integrales Gaussianas

Son integrales de la forma

$$I(p) = \int_0^{\infty} e^{-\alpha x^2} x^p dx = \frac{1}{2} \Gamma\left(\frac{p+1}{2}\right) \alpha^{-\frac{p+1}{2}}, \quad (13)$$

de tal manera que

$$\begin{aligned} I(0) &= \frac{1}{2} \sqrt{\pi} \alpha^{-\frac{1}{2}}, \\ I(1) &= \frac{1}{2} \alpha^{-1}, \\ I(2) &= \frac{1}{4} \sqrt{\pi} \alpha^{-\frac{3}{2}}, \\ I(3) &= \frac{1}{2} \alpha^{-2}, \\ I(4) &= \frac{3}{8} \sqrt{\pi} \alpha^{-\frac{5}{2}}, \\ I(5) &= \alpha^{-3}. \end{aligned} \quad (14)$$