

Universidad de San Carlos de Guatemala Escuela de Ciencias Físicas y Matemáticas Mecánica Estadística Diego Sarceño 201900109 23 de mayo de 2022



TAREA 6

1. Problema 1

Tomando el número de onda tridimensional $\vec{k} = k_x \hat{\mathbf{x}} + k_y \hat{\mathbf{y}} + k_z \hat{\mathbf{z}} = \frac{\pi}{L} (n_x \hat{\mathbf{x}} + n_y \hat{\mathbf{y}} + n_z \hat{\mathbf{z}})$, cuya norma $k_n = \frac{\pi}{L} \sqrt{n_x^2 n_y^2 n_z^2} = \frac{\pi}{L} n$. Tomando las coordenadas en terminos de coordenadas esféricas, calculámos el número de puntos entre n y $n + \mathrm{d}n = \tilde{g}(n) \, \mathrm{d}n$. Integrando

$$\widetilde{g}(n) dn = \left(\int_0^{\pi/2} \int_0^{\pi/2} n^2 \sin \theta d\phi d\theta \right) dn = \frac{\pi}{2} n^2 dn.$$

Dado que $E_n = \hbar \omega = \frac{\hbar \pi c}{L} n$, entonces $n = \frac{L\omega}{\pi c} dn = \frac{L}{\pi c} d\omega$ sustituyendo en lo anterior

$$g(\omega) d\omega = 2\left(\frac{\pi}{2} \frac{L^2 \omega^2}{\pi^2 c^2} \frac{L}{\pi c} d\omega\right) = \frac{L^3 \omega^2}{\pi^2 c^3} d\omega;$$

por lo tanto,

$$g(\omega) = \frac{V\omega^2}{\pi^2 c^3}$$

2. Problema 2

Utilizando la distribución de Bose-Einstein

$$\frac{n_i}{g_i} = \sum_{i=1}^k \frac{1}{e^{\beta(E_i - \mu)} - 1}$$
 \Rightarrow
 $E_T = \sum_{i=1}^k \frac{g_i E_i}{e^{\beta(E_i - \mu)} - 1},$

entonces, integrando

$$E_T = \int_0^\infty \frac{V\hbar\omega^3 d\omega}{\pi^2 c^3 (e^{\beta\hbar\omega} - 1)}.$$

Utilizando la serie geométrica reescribimos la integral de la siguiente forma

$$\int_0^\infty \frac{\omega^3 d\omega}{e^{\beta \hbar \omega} - 1} = \sum_{k=0}^\infty \int_0^\infty \omega^3 e^{-\beta \hbar \omega (k+1)} = \sum_{k=0}^\infty \frac{1}{\beta^4 \hbar^4 (k+1)^4} \int_0^\infty y^{4-1} e^{-y} dy.$$

Utilizando la función Gamma y la función zeta de Riemann valuadas en 4.

$$=\frac{1}{\beta^4\hbar^4}\frac{\pi^4}{15},$$

entonces

$$E_T = \frac{V\pi^2}{15\hbar^3 c^3 \beta^4} = \left(\frac{V\pi^2 k_B^4}{15\hbar^3 c^3}\right) T^4.$$

Encontramos la función espectral de densidad de energía volumétrica, de modo que

$$e = \frac{\hbar}{\pi^2 c^3} \int_0^\infty \underbrace{\frac{\omega^3}{e^{\beta \hbar \omega} - 1}}_{\mu(\omega)} d\omega,$$

entonces

$$\mu(\omega) = \frac{\hbar\omega^3}{\pi^2 c^3 (e^{\beta\hbar\omega} - 1)}.$$
 (1)

Ahora, tomando $\omega = 2\pi\nu$, $\lambda\nu = c$ y $h = 2\pi\hbar$, sustituyendo

$$\mu(\nu) = \frac{8\pi h \nu^3}{c^3 (e^{\beta h \nu} - 1)}$$
 (2)

у

$$\mu(\lambda) = \frac{8\pi h}{\lambda^3 \left(e^{\frac{\beta hc}{\lambda}} - 1\right)} \tag{3}$$

3. Problema 3

Tomando todas las constantes igual a 1, para facilitar la graficación, de modo que los números de los ejes de las gráficas no significan nada, únicamente la "forma" de la gráfica.

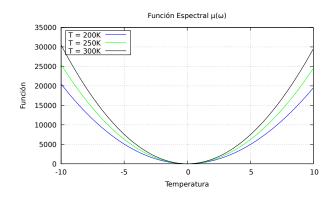


Figura 1: Gráfica de la ecuación (1).

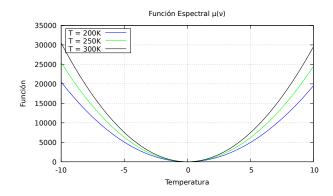


Figura 2: Gráfica de la ecuación (2).

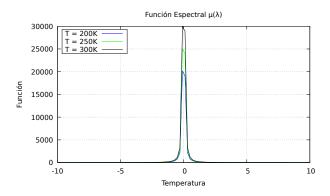


Figura 3: Gráfica de la ecuación (3).

4. Problema 4

Dado que

$$\ln Z = \frac{V\pi^2 k_B^3 T^3}{45\hbar^3 c^3},$$

entonces, para la energía libre de Helmholtz $A = -\ln Z/\beta$, reescribiento un poco lo anterior se tiene

$$A = -\frac{4VT^4}{3(60)} \frac{1}{c} \frac{k_B^4 \pi^2}{\hbar^3 c^2} = -\frac{4V\sigma T^4}{3c}.$$

Ahora, tomando la entroía $S=k_B(\beta E_T+\ln Z)$, con $\frac{\mathrm{d}\ln Z}{\mathrm{d}\beta}=-E_T$. Entonces

$$S = k_B \left(\frac{3V\pi^2}{45\hbar^3 c^3 \beta^3} + \frac{V\pi^2}{45\hbar^3 c^3 \beta^3} \right) = \frac{16}{3(60)} \frac{V\pi^2 k_B^4 T^4}{\hbar^3 c^3} = \frac{16V\sigma T^4}{3c}.$$

5. Problema 5

Realizando lo mismo que en el problema 2, solo que para z = 3, de modo que

$$\int_0^\infty \frac{\omega^2}{e^{\beta\hbar\omega} - 1} d\omega = \sum_{k=0}^\infty \frac{1}{\beta^3 \hbar^3 (k+1)^3} \int_0^\infty y^{3-1} e^{-y} dy = \frac{1}{\beta^3 \hbar^3} \zeta(3) \Gamma(3) = \frac{2\zeta(3)}{\beta^3 \hbar^3} \zeta(3),$$

entonces,

$$N = \frac{2\zeta(3)k_B^3 T^3 V}{\pi^2 \hbar^3 c^3}$$

Tomando la energía promedio $\varepsilon=E_T/N$, entonces, sustituyendo las expresiones y simplificando

$$\varepsilon = \frac{\pi^4 k_B T}{30\zeta(3)} = 2.70 k_B T$$