

Física Teórica 3 – 1er cuatrimestre de 2018

Guía 5: estadística cuántica I

1. Considere un sistema formado por 2 partículas no interactuantes que pueden estar en cualesquiera de 3 estados, con energías $0, \varepsilon$ y 2ε . El sistema está en contacto con un foco térmico a temperatura T .
 - (a) Escriba una expresión para la función de partición canónica si:
 - i. las partículas son distinguibles pero la función de partición se corrige con un factor $1/N!$.
 - ii. las partículas obedecen a la estadística de Bose–Einstein.
 - iii. las partículas obedecen a la estadística de Fermi–Dirac.
 - (b) Grafique la energía media en cada caso y compare.
 - (c) Analice los tres casos cuando $kT \gg \varepsilon$, identificando en los sistemas cuánticos la primera corrección respecto del comportamiento clásico.
2. Un sistema está formado por 2 partículas idénticas no interactuantes. Los autoestados de energía de una partícula están etiquetados por un índice discreto. La energía del autoestado i es ε_i . La función de partición canónica está dada por

$$Q_2(\beta) = \sum'_{i,j} e^{-\beta\varepsilon_i} e^{-\beta\varepsilon_j},$$

donde el significado de \sum' depende de si las partículas son bosones o fermiones. En el caso clásico la suma no tiene restricciones pero se incluye un factor $1/2!$ (a esto se lo llama estadística de Boltzmann).

- (a) Organizando la suma según la multiplicidad de cada par (i, j) no ordenado de autoestados [por ejemplo, el par $(1, 2)$ aparece 2 veces en la suma sin restricciones $\sum_{i,j}$, pero el par $(1, 1)$ aparece una sola vez], demostrar que

$$Q_2(\beta) = \frac{1}{2}Q_1(\beta)^2 \pm \frac{1}{2}Q_1(2\beta),$$

donde el signo más corresponde a bosones y el menos a fermiones. Notar que el primer término es el resultado correspondiente a la estadística de Boltzmann.

- (b) Encontrar un resultado análogo para el problema de 3 partículas idénticas, es decir, escribir Q_3 en términos de productos y sumas de Q_1 evaluada en múltiplos enteros de β .
- (c) A partir de los casos sencillos de 2 y 3 partículas, ¿qué estructura puede conjeturarse para la función de partición de N partículas idénticas no interactuantes en términos de la función de partición de una sola partícula?
- (d) Para un sistema de partículas libres en una caja, cada suma irrestricta sobre los autoestados de una partícula aporta un factor V . Teniendo esto en cuenta y siguiendo el método aplicado a los casos de 2 y 3 partículas, encuentre la primera corrección cuántica (medida en potencias inversas de V) a la función de partición del gas clásico, distinguiendo entre fermiones y bosones:

$$Q_N = \frac{Q_1^N}{N!} \left[1 + \frac{1}{V} \dots + \mathcal{O}(V^{-2}) \right].$$

(e) Siguiendo con el ítem anterior y tomando como caso de referencia 1 mol de O_2 a 300 K y 1 atm, ¿tiene sentido, para obtener un Q aproximado, truncar el desarrollo de Q en potencias de $1/V$ luego del primer término no trivial?

(f) A partir del desarrollo para Q , encuentre la primera corrección en potencias de $1/V$ a la energía libre de Helmholtz,

$$-\beta F = \log Q = \log \left(\frac{Q_1^N}{N!} \right) + \frac{1}{V} \dots + \mathcal{O}(V^{-2}).$$

(g) Tomando de nuevo como referencia 1 mol de O_2 a 300 K y 1 atm, la pregunta ahora es: ¿podría tener algún sentido, para obtener un F/N aproximado, truncar el desarrollo de F/N en potencias de $1/V$ luego del primer término no trivial?

(h) A partir de lo anterior, encuentre la primera corrección cuántica a la ecuación de estado $p(V, N, T)$ del gas ideal clásico de N partículas, distinguiendo entre fermiones y bosones.

Estadística de Fermi–Dirac

3. Considere un gas de fermiones libres no relativistas de espín s y masa m . El gas está en equilibrio a temperatura T , volumen V y fugacidad z .

(a) Calcule el logaritmo de la función de partición grancanónica del gas.

(b) Tomando las derivadas adecuadas, calcule N , E y P , y muestre que $E = 3PV/2$.

(c) Calcule E y P en función de T , V y N en los límites de temperaturas altas y bajas. Grafique sus resultados.

(d) Calcule el calor específico del gas en los límites de temperaturas altas y bajas. Grafique.

4. Para un gas ideal de N electrones en un volumen V ,

(a) Calcular la energía de Fermi.

(b) Calcular E y P a $T = 0$.

5. Para un gas de electrones bidimensional confinado en un área A ,

(a) Halle una expresión para PA/kT en función de la temperatura y el potencial químico.

(b) Halle la energía de Fermi en términos del número medio de partículas a temperatura cero.

(c) Muestre que el potencial químico como función de la temperatura queda dado exactamente por:

$$\mu(T) = \epsilon_F \left\{ 1 + \frac{1}{\beta \epsilon_F} \ln (1 - e^{-\beta \epsilon_F}) \right\}.$$

(d) Calcule el calor específico si el gas está altamente degenerado y muestre que es proporcional a T .

6. Considere un gas de electrones en el límite ultrarrelativista; en ese caso la energía de una partícula está relacionada con su impulso mediante $\epsilon(p) = cp$.

- (a) Obtenga la relación entre E y N para $T = 0$.
- (b) Obtenga $\mu(T)$ al menor orden no nulo en la temperatura.
- (c) Estrictamente hablando, la energía de los electrones está dada por $\epsilon(p) = \sqrt{m^2c^4 + p^2c^2}$, que en el límite ultrarrelativista se reduce a cp y en el límite no relativista a $mc^2 + p^2/2m$. Pero en un gas de electrones a $T \neq 0$ siempre habrá partículas con energías tan altas o tan bajas como se quiera. ¿Qué es lo que define que la expresión de $\epsilon(p)$ pueda reemplazarse por su versión no relativista o ultrarrelativista? ¿En qué caso habrá que trabajar con la expresión completa?
7. Un electrón en un campo magnético H tiene una energía $\pm\mu_B H$, dependiendo de que el espín sea paralelo o antiparalelo al campo. Considere un gas de electrones a temperatura cero. Su interacción mutua y el efecto del campo magnético sobre el movimiento orbital de los electrones puede despreciarse.
- (a) Halle el valor máximo de la densidad N/V tal que todos los espines sean paralelos entre sí. ¿Cuánto vale la energía del gas en ese caso?
- (b) Ahora suponga como dato una energía de Fermi mayor que $\mu_B H$. Halle la magnetización y a partir de ella la susceptibilidad.
8. Considere un gas de electrones confinado a moverse en un plano de área A . Se aplica un campo magnético de módulo B en la dirección normal al plano. En estas condiciones, ignorando la interacción entre el espín de los electrones y el campo magnético, se obtiene que los niveles de energía monoparticulares son los de un oscilador armónico,

$$\epsilon = \hbar\omega(n + 1/2) \quad n = 0, 1, 2, \dots$$

donde $\omega = eB/(mc)$ (e y m son respectivamente la carga y la masa del electrón y c es la velocidad de la luz). Cada nivel de energía tiene degeneración $g = 2AeB/(hc)$. El sistema se encuentra en equilibrio a temperatura T y fugacidad z .

- (a) Usando la fórmula de Euler-Maclaurin, $\sum_{n=0}^{\infty} f(n + 1/2) \simeq \int_0^{\infty} du f(u) + f'(0)/24$, pruebe que la función de partición grancanónica del gas está dada por

$$\log \mathcal{Z} \simeq g \left[\frac{kT}{\hbar\omega} f_2(z) - \frac{1}{24} \frac{\hbar\omega}{kT} \frac{z}{1+z} \right].$$

Discuta el caso $B = 0$.

- (b) Calcule la magnetización $M = kT(\partial_B \log \mathcal{Z})_{T,A,z}$ del gas en función de T , A , B y el número de partículas N a primer orden en B , y obtenga de ahí la susceptibilidad magnética del gas. Discuta sus resultados.
9. Las enanas blancas son estrellas compuestas principalmente de helio (en su isótopo más estable, con dos neutrones) a una temperatura del orden de 10^7 K y a una densidad de unos 10^{10} kg/m³.

- (a) Muestre que los átomos de helio deben encontrarse totalmente ionizados, y que el gas de electrones resultante puede considerarse como un gas relativista a temperatura nula. *Datos:* $k \simeq 1.4 \times 10^{-23}$ J/K, $h \simeq 6.6 \times 10^{-34}$ Js, masa del protón $m_p \simeq 1.7 \times 10^{-27}$ kg, masa del electrón $m_e \simeq 9.1 \times 10^{-31}$ kg, energía de ionización completa del helio $E_{\text{ion}} \sim 100$ eV $\sim 10^{-17}$ J.
- (b) Asumiendo que la estrella es homogénea, se obtiene que su energía potencial gravitatoria es $E_p = -3GM^2/5R$, donde M y R denotan respectivamente la masa y el radio de la estrella. Calcule su energía cinética E_c , despreciando la contribución de los núcleos y aproximando la relación de dispersión de los electrones a primer orden en m_e^2 , $\epsilon = \sqrt{p^2c^2 + m_e^2c^4} \simeq pc + m_e^2c^3/2p$. Expresé E_c en función de M y R .
- (c) En equilibrio, el radio de la estrella toma el valor que minimiza su energía. Muestre que existe una masa límite M_C tal que, para $M > M_C$, no hay ningún radio de equilibrio. Esa masa límite se conoce como el *límite de Chandrasekhar*. Calcule M_C y expésela en unidades de la masa del sol $M_\odot \simeq 2.0 \times 10^{30}$ kg, sabiendo el valor de la masa de Planck, $M_{Pl} = \sqrt{\hbar c/G} \simeq 2.2 \times 10^{-8}$ kg. ¿Qué le ocurre a la estrella cuando $M > M_C$?
- (d) Muestre que no existiría una masa límite si el gas de electrones fuera no relativista.
10. (Dalvit et al, Problema 4.20a.) Un recipiente de volumen V está dividido en dos compartimientos mediante un tabique impermeable, móvil y conductor del calor. En un compartimiento hay N fermiones de espín 1/2, y en el otro N fermiones de espín 3/2. Las dos clases de partículas tienen la misma masa. Todo el sistema está en contacto con un foco a temperatura T . Encuentre las condiciones de equilibrio termodinámico. En particular, encuentre la relación V_1/V_2 entre los volúmenes que ocupa cada gas. Haga el cálculo primero para $T = 0$ y luego encuentre la primera corrección para T finita.
11. (Dalvit et al, Problema 4.20b – Expansión libre de un gas de FD.) Un gas de N partículas de espín 1/2 ocupa un volumen V y está a temperatura 0. El sistema está aislado térmicamente. Mediante un tabique removible el volumen aumenta de V a $V + \Delta V$, con $\Delta V \ll V$. El gas se expande libremente hasta ocupar todo el volumen y finalmente llega a un nuevo equilibrio a temperatura T . Encuentre T asumiendo válida la aproximación de muy baja temperatura.