

Estadística Fermi-Dirac

La mecánica estadística de Fermi-Dirac se aplica principalmente a partículas subatómicas y muy particularmente a los electrones, los cuales se rigen por el principio de exclusión de Pauli según el cual solo dos electrones (con espín opuesto) pueden ocupar el mismo estado cuántico. A la temperatura del cero absoluto, no todos los electrones pueden estar en el estado de mínima energía; en lugar de ello, todos los estados de energía están llenos para una energía ϵ_f denominada energía de Fermi.

$$dN_\epsilon = g(\epsilon) * f(\epsilon) d\epsilon$$

donde $g(\epsilon)$ es la densidad de estados, $f(\epsilon)$ es la densidad de probabilidad de ocupación y N el número de partículas.

Además $\langle \epsilon \rangle = \frac{\int \epsilon dN}{\int dN}$ la energía media por partícula

En el caso de la estadística de Fermi-Dirac:

$$f(\epsilon) = \frac{1}{e^{\frac{\epsilon - \epsilon_f}{kT}} + 1}$$

Y $g(\epsilon)$ toma diferentes valores dependiendo del macroestado.

Ejemplos

1. Gas de electrones a $T=0K$

$$g(\epsilon) = \frac{V(2m)^{3/2}}{2\pi^2 \hbar^3} \epsilon^{1/2}$$

$$f(\epsilon) = \{1 \text{ si } \epsilon < \epsilon_f \mid 0 \text{ si } \epsilon > \epsilon_f\}$$

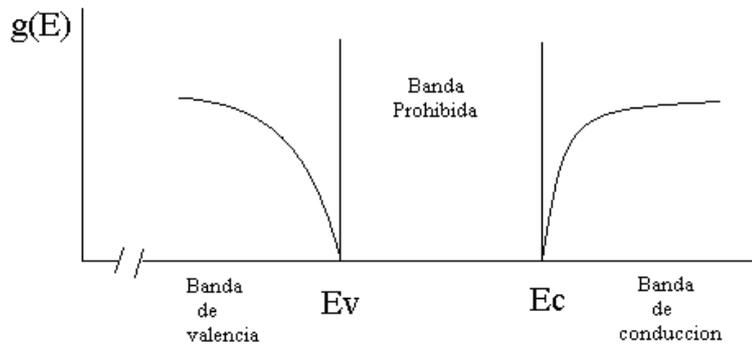
Integrando para energías entre cero y la energía de Fermi se obtiene:

$$\epsilon_f = \frac{\hbar^2}{2m} (3\pi^2 n)^{2/3}$$

A su vez calculando la energía media se obtiene $\langle \epsilon \rangle = \frac{3}{5} \epsilon_f$

Los desarrollos están explicados en el apunte del profesor

Es importante recordar que al calcular la energía media la integral de dN es N , pero la integral ϵdN no es ϵN ya que el diferencial dN depende de la energía ($dN = g \cdot f d\epsilon$).



2. En un semiconductor existen bandas de energía permitidas y prohibidas como se muestra en la figura.

Asumiendo que la densidad de estado en la banda de conducción es proporcional a la raíz de la energía y que la energía de Fermi se encuentra en la mitad de la banda prohibida, determine la cantidad de electrones en la banda de conducción a temperatura ambiente.

Sol. $g(\epsilon) = A(\epsilon - \epsilon_c)^{1/2}$ con A constante

$$\Rightarrow N = A \int_{\epsilon_c}^{\infty} (\epsilon - \epsilon_c)^{1/2} f(\epsilon) d\epsilon$$

Pero a temperatura ambiente $kT \approx 0.025\text{eV}$ y $\epsilon - \epsilon_f \approx 1\text{eV}$

$$\Rightarrow f(\epsilon) \approx e^{-\frac{\epsilon - \epsilon_f}{kT}}$$

Luego resolviendo la integral llegamos a:

$$N = A \left(e^{-\frac{\epsilon - \epsilon_f}{kT}} \right) \frac{\sqrt{\pi}}{2} (kT)^{3/2} \quad (\text{Comprobar!})$$

Pero según el enunciado $\epsilon_f = (\epsilon_c - \epsilon_v)/2$

Reemplazando este valor llegamos a una expresión para N en función solo de constantes y las energías ϵ_c y ϵ_v dadas.

Atte.

Rodolfo Ordoñez