

8. **Paramagnetismo de Pauli.** 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? *Para uds*
- (b) Ahora suponga como dato una energía de Fermi mayor que $\mu_B H$. Halle la magnetización y a partir de ella la susceptibilidad.

$$\epsilon(\vec{p}, \uparrow) = \frac{p^2}{2m} - \mu_B H$$

$$\epsilon(\vec{p}, \downarrow) = \frac{p^2}{2m} + \mu_B H$$

$$N_{\uparrow} = \sum_i n_i = \int_{-\mu_B H}^{\infty} d\epsilon \underbrace{g_{\uparrow}(\epsilon)}_{\substack{\# \text{ estados} \\ \text{con spin } \uparrow \\ \text{y energía entre} \\ \epsilon \text{ y } \epsilon + d\epsilon}} n(\epsilon)$$

$$\uparrow = \int_{-\mu_B H}^{\infty} d\epsilon g_{\uparrow}(\epsilon) \Theta(\epsilon_F - \epsilon)$$

$$T=0$$

$$= \int_{-\mu_B H}^{\epsilon_F} d\epsilon g_{\uparrow}(\epsilon)$$

$$N_{\downarrow} = \int_{+\mu_B H}^{\infty} d\epsilon g_{\downarrow}(\epsilon) n(\epsilon) \stackrel{T=0}{=} \int_{\mu_B H}^{\infty} d\epsilon g_{\downarrow}(\epsilon) \Theta(\epsilon_F - \epsilon)$$

$$= \begin{cases} 0 & \text{si } \epsilon_F < \mu_B H \\ \int_{\mu_B H}^{\epsilon_F} d\epsilon g_{\downarrow}(\epsilon) & \text{si } \epsilon_F > \mu_B H \end{cases}$$

En ausencia de campo magnético,

$$g_{\uparrow}(\epsilon) = g_{\downarrow}(\epsilon) = \frac{1}{2} \underbrace{g_0}_{\frac{2\pi V (2m)^{3/2}}{h^3} \sqrt{\epsilon}} \equiv g_0(\epsilon)$$

densidad de estados
sin campo magnético
(clase pasada)

En presencia de campo magnético,

$g_{\uparrow}(\epsilon) = \#$ estados con spin up y energía cinética ϵ

$$= g_{\uparrow}(\epsilon - \mu_B H) \Rightarrow \left[g_{\uparrow}(\epsilon) = g_0(\epsilon + \mu_B H) \right]$$

$g_{\downarrow}(\epsilon) = \#$ estados con spin down y energía cinética ϵ

$$= g_{\downarrow}(\epsilon + \mu_B H) \Rightarrow \left[g_{\downarrow}(\epsilon) = g_0(\epsilon - \mu_B H) \right]$$

$$\Rightarrow N_{\uparrow} = \int_{-\mu_B H}^{\epsilon_F} d\epsilon \underbrace{g_0(\epsilon + \mu_B H)}_{\epsilon_c}$$

$$= \int_0^{\epsilon_F + \mu_B H} d\epsilon_c g_0(\epsilon_c) = \boxed{\frac{4\pi V}{3h^3} [2m(\epsilon_F + \mu_B H)]^{3/2} = N_{\uparrow}}$$

$$N_{\downarrow} = \begin{cases} 0 & \epsilon_F < \mu_B H \\ \frac{4\pi V}{3h^3} [2m(\epsilon_F - \mu_B H)]^{3/2} & \text{si } \epsilon_F > \mu_B H \end{cases}$$

(a) Todos los spins paralelos: $N_{\downarrow} = 0 \Rightarrow \epsilon_F < \mu_B H$

$$N = N_{\uparrow} = \frac{4\pi V}{3h^3} [2m(\epsilon_F + \mu_B H)]^{3/2} < \frac{4\pi V}{3h^3} (4m\mu_B H)^{3/2}$$

$$\Rightarrow \boxed{\frac{N}{V} < \frac{4\pi}{3h^3} (4m\mu_B H)^{3/2}}$$

(b) $\epsilon_F > \mu_B H$

$$M = \mu_B (N_{\uparrow} - N_{\downarrow}) = \mu_B \frac{4\pi V}{3h^3} (2m)^{3/2} \left[(\epsilon_F + \mu_B H)^{3/2} - (\epsilon_F - \mu_B H)^{3/2} \right]$$

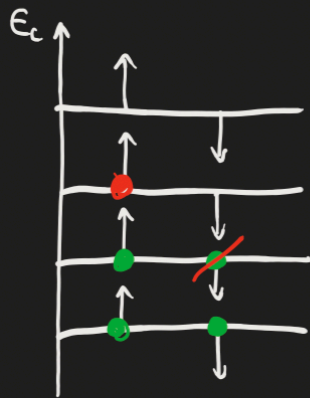
↑
momento
magnético
total

$$\chi = \left. \frac{\partial M}{\partial H} \right|_{H=0} = \mu_B \frac{4\pi V}{3h^3} (2m)^{3/2} \frac{3}{2} \sqrt{\epsilon_F^0} \left[\cancel{\left. \frac{\partial \epsilon_F}{\partial H} \right|_{H=0}} + \mu_B - \cancel{\left. \frac{\partial \epsilon_F}{\partial H} \right|_{H=0}} + \mu_B \right]$$

$$\Rightarrow \chi = \frac{1}{B} \underbrace{\frac{4\pi V}{h^3} (2m)^{3/2} \sqrt{E_F^0}}_{g(E_F^0)} = \frac{1}{B} g(E_F^0) = \chi$$

(densidad de estados en ausencia de H)

Gas ideal común (guía 3): $\chi \propto \frac{1}{T}$ (ley de Curie)



9. **Diamagnetismo de Landau.** 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 spin 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, $\sum_{n=0}^{\infty} f(n + 1/2) = \int_0^{\infty} dx f(x) + f'(0)/24$, pruebe que la función de partición grancanónica del gas está dada por

$$\ln Z_{GC} \simeq g \left[\frac{kT}{\hbar\omega} f_2(z) - \frac{1}{24} \frac{\hbar\omega}{kT} \frac{z}{1+z} \right].$$

Discuta el caso $B = 0$.

(b) Calcule la magnetización $M = kT(\partial_B \ln Z_{GC})_{T,A,z}$ 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.

$$\begin{aligned} (a) \quad \log Z &= \sum_i \log (1 + z e^{-\beta \epsilon_i}) \\ &= \sum_{\epsilon} g(\epsilon) \log (1 + z e^{-\beta \epsilon}) \\ &= g \sum_{n=0}^{\infty} \log \left[1 + z e^{-\beta \hbar\omega(n + \frac{1}{2})} \right] \\ &\quad \underbrace{\hspace{10em}}_{\equiv f(n + \frac{1}{2})} \end{aligned}$$

$$\hookrightarrow f(x) = \log(1 + ze^{-\beta \hbar \omega x})$$

$$\stackrel{\uparrow}{=} g \left[\int_0^{\infty} dx \log(1 + ze^{-\beta \hbar \omega x}) + \frac{1}{24} \frac{-z \beta \hbar \omega}{1+z} \right]$$

Euler -
McLaurin

$$\Rightarrow \log Z = g \left[\int_0^{\infty} dx \log(1 + ze^{-\beta \hbar \omega x}) - \frac{1}{24} \frac{z}{1+z} \beta \hbar \omega \right]$$

$$\int_0^{\infty} dx \log(1 + ze^{-\beta \hbar \omega x}) \stackrel{\uparrow}{=} \frac{1}{\beta \hbar \omega} \int_0^{\infty} dy \underbrace{\log(1 + ze^{-y})}_{f'} \quad \begin{matrix} y \\ \equiv \\ \beta \hbar \omega x \end{matrix}$$

$$= \frac{1}{\beta \hbar \omega} \left[\cancel{y \log(1 + ze^{-y})} \Big|_0^\infty + \int_0^\infty dy \, y \frac{ze^{-y}}{1 + ze^{-y}} \right]$$

$$= \frac{1}{\beta \hbar \omega} \int_0^\infty dy \frac{y}{ze^{-y} + 1} = \frac{1}{\beta \hbar \omega} f_2(z)$$

$$\text{"} \leftarrow f_\nu(z) = \frac{1}{\Gamma(\nu)} \int_0^\infty dx \frac{x^{\nu-1}}{ze^{-x} + 1}$$

$$\Gamma(2) f_2(z)$$

$$\Gamma(n) = (n-1)! \rightarrow \text{"}$$

$$1$$

$$\Rightarrow \log z = g \left[\frac{1}{\beta \hbar \omega} f_2(z) - \frac{1}{24} \frac{z}{1+z} \beta \hbar \omega \right]$$

$$\frac{2AeB}{hc}$$

$$\frac{eB}{mc}$$

$$\log Z \underset{B=0}{=} \frac{2Ae}{hc} \frac{mc}{\cancel{\frac{h}{2\pi}} \frac{h}{2\pi}} f_2(z)$$

$$= 2 A \frac{2\pi m k T}{h^2} f_2(z)$$

$$= 2 \frac{A}{\lambda^2} f_2(z) = \log Z \text{ para } B=0$$

$$(b) \quad M = kT \frac{\partial}{\partial B} \log Z$$

$$= -\cancel{kT} \frac{\partial}{\partial B} \left[\frac{2Ae}{hc} \frac{1}{24} \frac{z}{1+z} \frac{\cancel{\frac{h}{2\pi}} e}{\cancel{\frac{h}{2\pi}} mc} B^2 \right]$$

$$= - \frac{A e^z}{12\pi m c^2} \frac{z}{1+z} B$$

Quiero H a 1^{er} orden en $B \Rightarrow z$ a orden cero,
i.e., para $B=0$

$$B=0 \rightarrow \log z = 2 \frac{A}{\lambda^2} f_2(z)$$

$$\rightarrow N = z \frac{\partial}{\partial z} \log z = 2 \frac{A}{\lambda^2} f_1(z)$$

$$z f'_\nu(z) = f_{\nu-1}(z)$$

$$f_1(z) = \underbrace{\frac{1}{\Gamma(1)}}_{=1} \int_0^\infty dx \frac{1}{z^{-1} e^x + 1} = \int_0^\infty dx \frac{z e^{-x}}{1 + z e^{-x}}$$

$$= - \int_0^{\infty} dx \frac{d}{dx} \log(1 + ze^{-x})$$

$$= - \log(1 + ze^{-x}) \Big|_0^{\infty} = \boxed{\log(1+z) = f_1(z)}$$

$$\Rightarrow N = 2 \frac{A}{\lambda^2} \log(1+z)$$

$$\Rightarrow \log(1+z) = \frac{\lambda^2}{2a} \leftarrow A/N$$

$$1+z = e^{\lambda^2/2a} \rightarrow z = e^{\lambda^2/2a} - 1$$

$$\Rightarrow M = - \frac{Ae^2}{12\pi mc^2} \frac{e^{\lambda/2a} - 1}{e^{\lambda/2a}} B$$

$$\Rightarrow \chi = - \frac{Ae^2}{12\pi mc^2} \left(1 - e^{-\lambda/2a} \right)$$