

Estadística de Fermi-Dirac

Ecuación de estado para un gas ideal de Fermi

Tenemos
$$\frac{PV}{kT} = \sum_i \ln(1 + z e^{-\beta \epsilon_i})$$

con $\epsilon_i = \frac{p_i^2}{2m}$

Para un volumen muy grande, las part. están libres y los niveles de energía son continuos

$$\sum_i \rightarrow \frac{V}{h^3} \int d^3p \quad \leftarrow \begin{array}{l} \text{ya no necesito el} \\ \text{factor de Boltzmann} \\ \text{(part. idénticas)} \end{array}$$

$$\Rightarrow \frac{P}{kT} = \frac{4\pi}{h^3} \int_0^\infty p^2 dp \ln(1 + z e^{-\beta p^2/2m}) = \frac{1}{\lambda^3} f_{5/2}(z)$$

$$\gamma \quad \frac{N}{V} = \frac{1}{\sigma} = \frac{4\pi}{h^3} \int_0^\infty p^2 dp \frac{1}{z^{-1} e^{\beta p^2/2m} + 1} = \frac{1}{\lambda^3} f_{3/2}(z)$$

Como las part. pueden tener grados de libertad internos (ej., spin), se suele escribir

$$(1) \quad \frac{P}{kT} = \frac{\rho}{\lambda^3} f_{5/2}(z)$$

$$(2) \quad \frac{1}{\sigma} = \frac{N}{V} = \frac{\rho}{\lambda^3} f_{3/2}(z)$$

ρ : degeneración de cada estado

Part. con números cuánticos diferentes pueden estar en un mismo estado. Pero las part. son no-interactivas

\Rightarrow Un gas de Fermi con núm. cuánt. diferentes es equivalente a ρ gases.

Así $\lambda = \sqrt{\frac{2\pi\hbar^2}{mkT}}$ (long. de onda térmica)

Notar que en de Broglie: $\lambda_{DB} = \frac{h}{p} = \frac{2\pi\hbar}{\sqrt{2mE}} = 2\pi \sqrt{\frac{\hbar^2}{3mkT}}$

$$\gamma \quad \left. \begin{array}{l} f_{5/2}(z) = \frac{4}{\sqrt{\pi}} \int_0^\infty dx x^2 \ln(1 + z e^{-x^2}) = \sum_{\ell=1}^{\infty} \frac{(-1)^{\ell+1} z^\ell}{\ell^{5/2}} \\ f_{3/2}(z) = z \frac{\partial f_{5/2}}{\partial z} = \sum_{\ell=1}^{\infty} \frac{(-1)^{\ell+1} z^\ell}{\ell^{3/2}} \end{array} \right\}$$

En general $f_v(z) = \sum_{\ell=1}^{\infty} \frac{(-1)^{\ell} z^{\ell}}{\ell^v}$ y $z \frac{\partial f_v}{\partial z} = f_{v-1}(z)$

$$\Rightarrow U = - \left. \frac{\partial q}{\partial \beta} \right|_{\beta, V} = kT^2 \left. \frac{\partial}{\partial T} \left(\frac{pV}{\lambda^3} f_{5/2}(z) \right) \right|_{\beta, V} = \frac{3}{2} kT \frac{pV}{\lambda^3} f_{5/2}(z)$$

$$\Rightarrow \boxed{U = \frac{3}{2} NkT \frac{f_{5/2}(z)}{f_{3/2}(z)}} = \frac{3}{2} PV \quad (3)$$

$$\gamma C_v = \left. \frac{\partial U}{\partial T} \right|_V = \frac{15}{4} \frac{f_{5/2}(z)}{f_{3/2}(z)} - \frac{9}{4} \frac{f_{3/2}(z)}{f_{1/2}(z)}$$

Veamos los comportamientos asintóticos:

Gas no degenerado: T alta, densidad baja, $\frac{\lambda^3}{\sigma} \ll 1$

La separación media entre partículas es mayor que la long. de onda de de Broglie

De (2) $\Rightarrow \frac{\lambda^3}{\sigma} = \rho \int_{\geq 1} f_{3/2}(z) \ll 1$

wego $\langle u_i \rangle = e^{-\beta \epsilon}$ (Boltzmann)

$$\gamma f_{3/2}(z) = z - \frac{z^2}{2^{3/2}} + \frac{z^3}{3^{3/2}} - \dots \Rightarrow z \ll 1 \quad \gamma \frac{\lambda^3}{\rho \sigma} \approx z - \frac{z^2}{2^{3/2}} + \dots$$

$$\Rightarrow z = \frac{\lambda^3}{\rho \sigma} + \frac{1}{2^{3/2}} \left(\frac{\lambda^3}{\rho \sigma} \right)^2 + \dots = \frac{\lambda^3}{\rho \sigma} \left(1 + \frac{1}{2^{3/2}} \frac{\lambda^3}{\rho \sigma} + \dots \right)$$

Reemplazando en (1)

$$\frac{P}{kT} = \frac{\rho}{\lambda^3} \left(z - \frac{z^2}{2^{5/2}} + \dots \right) = \frac{1}{\sigma} \left[1 + \frac{1}{2^{5/2}} \frac{\lambda^3}{\rho \sigma} + \dots - \frac{1}{2^{7/2}} \frac{\lambda^3}{\rho \sigma} \left(1 + \dots \right)^2 + \dots \right]$$

$$\Rightarrow \frac{PV}{NkT} = 1 + a_1 \frac{\lambda^3}{\rho \sigma} + \dots = \sum_{\ell} (-1)^{\ell-1} a_{\ell} \left(\frac{\lambda^3}{\rho \sigma} \right)^{\ell-1}$$

Expansión del virial

(las correcciones no son por potenciales de interacción (como en Van der Waals), sino por ppio. de exclusión de Pauli)

Al orden más bajo

$$\boxed{PV = NkT}$$

$$\boxed{U = \frac{3}{2} PV}$$

$$y \quad \boxed{C_v = \frac{3}{2} Nk}$$

+ Caso completamente degenerado: baja T, alta densidad, $\frac{\lambda^3}{\sigma} \gg 1$.

Ahora $z \gg 1$. Puedo desarrollar

$$f_{3/2}(z) = \frac{4(\ln z)^{3/2}}{3\sqrt{\pi}} \left[1 + \frac{\pi^2}{8} (\ln z)^2 + \dots \right] \quad \text{Desarrollo de Sommerfeld}$$

Al orden mas bajo, de (1):

$$\frac{\lambda^3}{\rho v} = \frac{4(\ln z)^{3/2}}{3\sqrt{\pi}} \Rightarrow (\ln z)^{3/2} = \frac{3}{4} \sqrt{\pi} \frac{\lambda^3}{\rho v}$$

$$\Rightarrow \ln z = \left(\frac{3}{4}\right)^{2/3} \pi^{1/3} \frac{2\pi \hbar^2 \beta}{(\rho v)^{2/3} m} = \beta \epsilon_F \Rightarrow \boxed{kT \ln z = \epsilon_F} \quad *$$

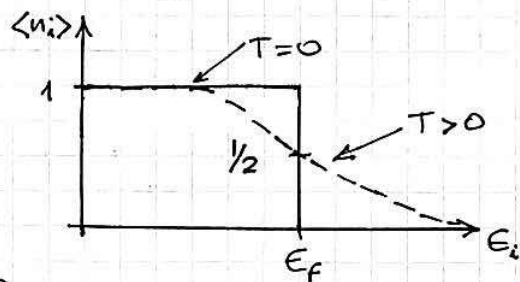
Tomando

$$z = e^{\beta \epsilon_F} \leftarrow \begin{array}{l} \text{pot. químico a } T=0 \\ = \text{Energía de Fermi} \end{array}$$

$$\Rightarrow \boxed{\epsilon_F = \frac{\hbar^2}{2m} \left(\frac{6\pi^2}{\rho v} \right)^{2/3}}$$

Veamos $\langle n_i \rangle$ para $T=0$: $\langle n_i \rangle = \frac{1}{e^{\beta(\epsilon_i - \epsilon_F)} + 1}$

$$\Rightarrow \langle n_i \rangle \rightarrow \begin{cases} 1 & \epsilon_i < \epsilon_F \\ 0 & \epsilon_i > \epsilon_F \end{cases} \quad \beta \rightarrow \infty \quad \leftarrow \delta = \rho$$



A $T=0$ todos los niveles hasta ϵ_F están llenos $\Rightarrow \epsilon_F$ es la energía

por debajo de la cual tengo N estados. \rightarrow En el esp. de momento, las part. llenan una esfera de radio P_F ($\frac{1}{2} \epsilon_F = P_F^2 / 2m$). La sup. de esa esfera es la superficie de Fermi.

Podemos definir la temp. de Fermi

$$kT_F = \epsilon_F \quad , \quad \text{y si } T \ll T_F \text{ el gas está degenerado.}$$

Al orden siguiente

$$\frac{\lambda^3}{\rho v} = \frac{4 (\ln 3)^{3/2}}{3 \sqrt{\pi}} \left[1 + \frac{\pi^2}{8} (\ln 3)^{-2} \right]$$

Y usando \otimes

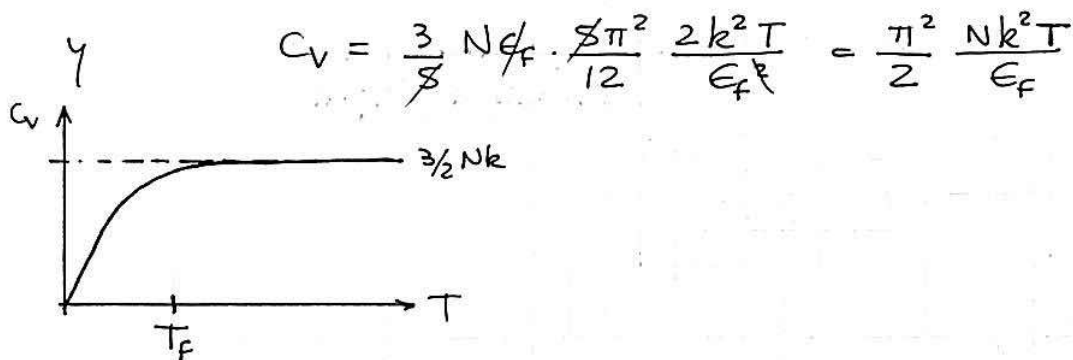
$$\frac{kT \ln 3}{\mu} = \frac{\epsilon_f}{\left[1 + \frac{\pi^2}{8} (\ln 3)^{-2} \right]^{2/3}} \approx \epsilon_f \left[1 - \frac{\pi^2}{12} \left(\frac{kT}{\epsilon_f} \right)^2 + \dots \right]$$

Usando $f_{5/2}(z) = \frac{8}{15 \pi^{1/2}} (\ln z)^{5/2} \left[1 + \frac{5 \pi^2}{8} (\ln z)^{-2} + \dots \right]$

De (3):

$$U = \frac{3}{5} N k T \ln 3 \left[1 + \frac{\pi^2}{2} (\ln 3)^{-2} + \dots \right] =$$

$$= \frac{3}{5} N \epsilon_f \left[1 + \frac{5 \pi^2}{12} \left(\frac{kT}{\epsilon_f} \right)^2 + \dots \right]$$



También $P = \frac{2}{3} \frac{U}{V} = \frac{2}{5} \frac{N}{V} \epsilon_f \left[1 + \frac{5 \pi^2}{12} \left(\frac{kT}{\epsilon_f} \right)^2 + \dots \right]$

y $P \xrightarrow{T \rightarrow 0} \frac{2}{5} \frac{N}{V} \epsilon_f$ ← solo una partícula puede tener $p=0$, las demás chocan con las paredes. Importante en ensayos blancos.

Finalmente, puede verse que

$$S = \frac{\pi^2}{2} \frac{N k^2 T}{\epsilon_f} + \dots$$

y $S \xrightarrow{T \rightarrow 0} 0$.