

Condensado de Bose - Einstein

Veamos ahora el caso completamente degenerado para un gas de Bose que conserva el número de partículas. Tenemos

$$\frac{1}{\sigma} = \frac{N}{V} = \underbrace{\frac{1}{V} \frac{z}{1-z}}_{N_0/V} + \underbrace{\frac{1}{\lambda^3} g_{3/2}(z)}_{N_E/V} \rightarrow \text{fracción de partículas con } p \neq 0 \text{ y } \epsilon \neq 0$$

$$\Rightarrow \frac{\lambda^3 N_0}{V} = \frac{\lambda^3}{\sigma} - g_{3/2}(z) > 0 \quad \text{si} \quad \frac{\lambda^3}{\sigma} > g_{3/2}(z)$$

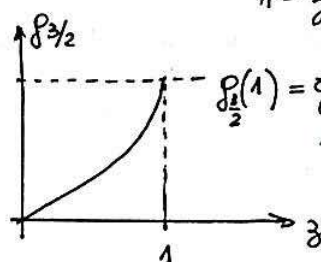
En ese caso tengo un condensado de BE: $N_0 \neq 0$ y una fracción de las partículas se acumulan en el nivel de energía más bajo posible.

Veamos si esto es posible. como $N_0 = \frac{z}{1-z} \Rightarrow 0 \leq z \leq 1$

Además $g_{3/2}(z) = \sum_{l=1}^{\infty} \frac{z^l}{l^{3/2}}$

y converge para $0 \leq z \leq 1$

$$g_{3/2} = z + \frac{z^2}{2^{3/2}} + \dots$$



$$g_{3/2}(1) = \zeta(3/2) \approx 2.612$$

Func. zeta de Riemann

↑ Diferente a Fermi

Wego $\rho_{3/2}(\beta) \leq 2.612$ y el caso degenerado corresponde

$$\lambda_c^3 > 2.612 \longrightarrow (\text{separación entre partículas del orden de la longitud de Broglie})$$

Veamos la condición (λ y V fijos):

$$\frac{\lambda_c^3}{\sigma} = \rho_{3/2}(1) = \underbrace{\left(\frac{2\pi\hbar^2}{mkT_c}\right)^{3/2}}_{\lambda_c^3} \frac{N}{V}$$

pues $\lambda = \sqrt{\frac{2\pi\hbar^2}{mkT}}$

$$\Rightarrow \boxed{T_c = \frac{2\pi\hbar^2}{mk} \left(\frac{N}{V\xi(3/2)}\right)^{2/3}}$$

O, λ y V fijos, tenemos

$$N_c = \frac{V}{\lambda_c^3} = \frac{V}{\rho_{3/2}(1)} = \left(\frac{2\pi\hbar^2}{mkT}\right)^{3/2} \frac{1}{\xi(3/2)}$$

$$\Rightarrow \boxed{N_c = \left(\frac{mkT}{2\pi\hbar^2}\right)^{3/2} \xi(3/2)V} \quad (1)$$

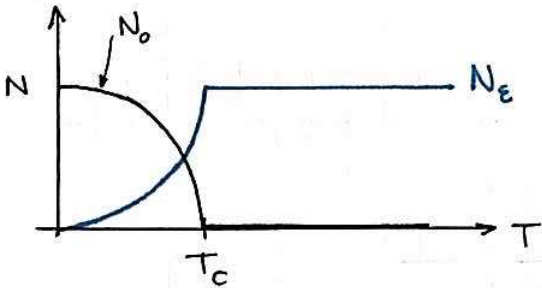
Supongamos que tengo un gas con $N < N_c$ partículas, a T y V fijos $\Rightarrow N_0 = 0$ y las partículas llenan los niveles con $p \neq 0$ ($\Rightarrow N = N_\epsilon$). Si agrego partículas cuando $N > N_c$, el exceso $\overset{(\text{= } N - N_c)}{\text{va}}$ al nivel con $p = 0$ (que para Bosones, puede recibir infinitas partículas). Tengo una transición de fase: para $N < N_c$ todas las part. tienen $p \neq 0$, para $N > N_c$ coexisten dos fases (N_ϵ part. con $p \neq 0$, N_0 con $p = 0$) con $N_\epsilon = N_c$, $N_0 = N - N_c$.

Lo mismo ocurre si $T < T_c$ para N fijo. Puedo escribir (1) como

$$N_c = N_\epsilon = N T^{3/2} \left[\frac{mk}{2\pi\hbar^2} \left(\frac{\xi(3/2)V}{N}\right)^{2/3} \right]^{3/2} = N \left(\frac{T}{T_c}\right)^{3/2}$$

$$y \quad N_0 = N - N_\epsilon = N \left[1 - \left(\frac{T}{T_c}\right)^{3/2} \right]$$

$$\Rightarrow N_0 = \begin{cases} 0 & \text{si } T > T_c \\ N \left[1 - \left(\frac{T}{T_c} \right)^{3/2} \right] & \text{si } T < T_c \end{cases}$$



La ecuación de estado sale de

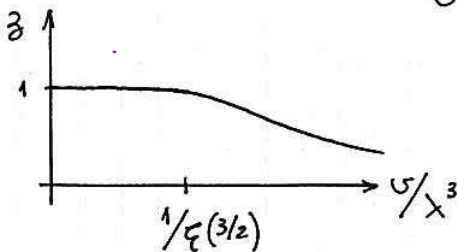
$$\frac{P}{kT} = \frac{1}{\lambda^3} g_{5/2}(\beta) - \frac{1}{V} \ln(1-\beta)$$

Veamos que el último término es siempre despreciable.

Para $T < T_c$, de $N_0 = \frac{\beta}{1-\beta} \Rightarrow \beta = \frac{N_0}{N_0+1} \approx 1 - \frac{1}{N_0}$
 $N_0 \gg 1$

y $\beta \approx 1$

Para $T > T_c$, $\frac{\lambda^3}{\sigma} = g_{3/2}(\beta) \approx \beta + \frac{\beta^2}{2^{3/2}} + \dots$ y $\beta \sim \frac{1}{(\sigma/\lambda^3)}$
 $\beta < 1$ al orden más bajo



En ambos casos

$$\frac{1}{V} \ln(1-\beta) \xrightarrow{V \rightarrow \infty} 0$$

y luego

$$\frac{P}{kT} = \frac{1}{\lambda^3} g_{5/2}(\beta) = \begin{cases} g_{5/2}(1)/\lambda^3 = \zeta(5/2) \left(\frac{m kT}{2\pi\hbar^2} \right)^{3/2} & \text{si } T < T_c \\ g_{5/2}(\beta)/\lambda^3 & \text{si } T > T_c \end{cases}$$

En la transición $T = T_c$

$$P(T_c) \equiv P_s(T) = \zeta(5/2) \left(\frac{m}{2\pi\hbar^2} \right)^{3/2} (kT)^{5/2}$$

↑ es la presión de vapor saturado = P_c a una dada T

y luego

$\lambda^3 = \xi(3/2) \nu$ en la transición

$$\frac{dP_s(T)}{dT} = \frac{5}{2} \xi\left(\frac{5}{2}\right) \left(\frac{mkT}{2\pi\hbar^2}\right)^{3/2} k = \frac{5}{2} \frac{\xi(5/2)}{\xi(3/2)} \frac{k}{\nu} =$$

$$= \frac{1}{\nu T} \left[\frac{5}{2} \frac{\xi(5/2)}{\xi(3/2)} kT \right]$$

dif. de entropía entre las dos fases

En la transición $\nu_0 = 0$, así que $\Delta U = U$

$$\Rightarrow \boxed{\frac{dP_s(T)}{dT} = \frac{l}{\Delta U T}} \quad \text{con } l = \frac{5}{2} \frac{\xi(5/2)}{\xi(3/2)} kT \leftarrow \text{color latente}$$

$= T \Delta s$

y es la ec. de Clausius-Clapeyron, y la transformación es de 1º orden como el cambio de estado de la materia.

Además

$$U = \frac{3}{2} PV = \begin{cases} \frac{3}{2} \frac{kTV}{\lambda^3} \rho_{5/2}(1) = \frac{3}{2} V \left(\frac{m}{2\pi\hbar^2}\right)^{3/2} (kT)^{5/2} \xi\left(\frac{5}{2}\right) & (T < T_c) \\ \frac{3}{2} \frac{kTV}{\lambda^3} \rho_{5/2}(2) = \frac{3}{2} V \left(\frac{m}{2\pi\hbar^2}\right)^{5/2} (kT)^{3/2} \rho_{5/2}(2) & (T > T_c) \end{cases}$$

Wepo, para $T < T_c$

$$C_V = \frac{15}{4} kV \left(\frac{mkT}{2\pi\hbar^2}\right)^{3/2} \xi\left(\frac{5}{2}\right) = \frac{15}{4} \frac{kV}{\lambda^3} \xi\left(\frac{5}{2}\right)$$

y para $T > T_c$

$$C_V = \frac{15}{4} \frac{kV}{\lambda^3} \rho_{5/2}(2) + \underbrace{\frac{3}{2} \frac{kTV}{\lambda^3} \frac{\partial \rho_{5/2}}{\partial \lambda}}_A \frac{\partial \lambda}{\partial T}$$

y usando que

$$\frac{\partial \rho_{5/2}}{\partial \lambda} = \frac{1}{\lambda} \rho_{3/2}(\lambda)$$

$$\text{y para } T > T_c \quad \rho_{3/2}(\lambda) = \frac{\lambda^3}{\nu} = \frac{1}{\nu} \left(\frac{2\pi\hbar^2}{mkT}\right)^{3/2}$$

$$\Rightarrow \frac{\partial \rho_{3/2}}{\partial T} = -\frac{3}{2\nu} \left(\frac{2\pi\hbar^2}{mkT}\right)^{3/2} \frac{1}{T} = -\frac{3\lambda^3}{2\nu T} = -\frac{3}{2T} \rho_{3/2}(\lambda)$$

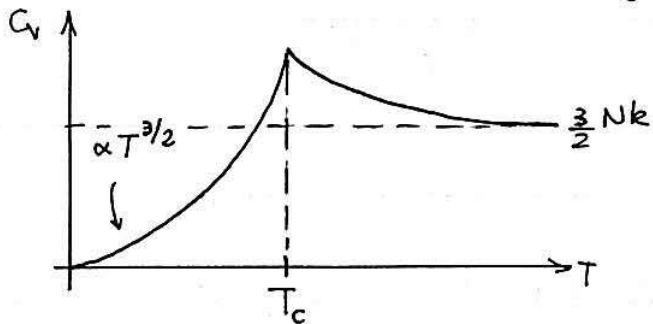
$$\text{y } \frac{\partial \rho_{3/2}}{\partial \lambda} = \frac{1}{\lambda} \rho_{1/2}(\lambda) \Rightarrow \frac{\partial \lambda}{\partial T} = -\frac{3}{2T} \lambda \frac{\rho_{3/2}(\lambda)}{\rho_{1/2}(\lambda)}$$

Reemplazando en A

$$A = -\frac{9}{4} \left(\frac{kV}{\lambda^3} \right) \frac{1}{\beta} \frac{\rho_{3/2}(\beta)}{\rho_{1/2}(\beta)} = -\frac{9}{4} kN \frac{\rho_{3/2}(\beta)}{\rho_{1/2}(\beta)}$$

$$\frac{kV}{\lambda^3} = kN \frac{1}{\rho_{3/2}(\beta)}$$

$$\gamma C_v = \frac{15}{4} \frac{kV}{\lambda^3} \rho_{5/2}(\beta) - \frac{9}{4} kN \frac{\rho_{3/2}(\beta)}{\rho_{1/2}(\beta)}$$



Finalmente, se puede ver que

$$\frac{S}{Nk} = \begin{cases} \frac{5}{2} \frac{U}{\lambda^3} \rho_{5/2}(1) & (T < T_c) \\ \frac{5}{2} \frac{U}{\lambda^3} \rho_{5/2}(\beta) - \ln z & (T > T_c) \end{cases}$$

y $S \xrightarrow{T \rightarrow 0} 0$. Además, la fase condensada tiene $S=0$ pues está a $T=0$ (son las partículas con $p=0$) \Rightarrow A $T < T_c$, la contribución a S proviene solo de las partículas fuera del condensado.

He^4 superfluido, y superconductores, son ejemplos de BEC (en el caso de superconductores, los e^- son fermiones, y deben agruparse en pares de Cooper para poder condensar). (idem con He^3). Estrictamente hablando, un CBE de un par se consiguió recién en 1995.