

Gas de Bose

Lectura: R. K. Pathria & P. D. Beale, Cap. 7.

» Gas de partículas idénticas

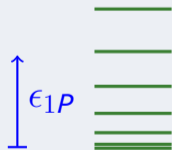
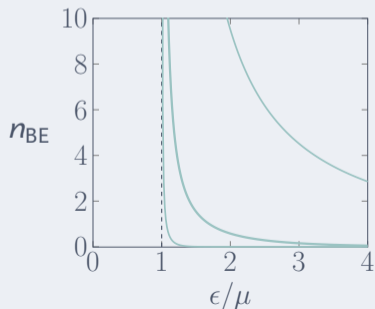
Para bosones, i.e., spin entero, idénticos, la función de partición

$$\ln Z_{GC} = - \sum_{1P} \ln \left[1 - \underbrace{ze^{-\beta\epsilon_{1P}}}_{<1 \Rightarrow \mu \leq \epsilon_{1P}} \right]$$

Gran Potencial $-\beta\Omega = \ln Z_{GC}$

$\beta pV = \ln Z_{GC}$

$$n_{BE}(\epsilon) = \frac{1}{e^{\beta(\epsilon-\mu)} - 1}$$



» Ocupación del estado fundamental

Llamamos $N_0 = n_{BE}(\epsilon = \epsilon_0)$

$$N_0 = \frac{1}{e^{\beta(\epsilon_0 - \mu)} - 1} = \frac{1}{\tilde{z}^{-1} - 1} = \frac{\tilde{z}}{1 - \tilde{z}} \Rightarrow \tilde{z} = \frac{N_0}{N_0 + 1} = 1 - \frac{1}{N_0 + 1} < 1$$

Dado que n_{BE} crece muy fuertemente cerca de $\epsilon = \mu$, alcanzando valores que pueden ser macroscopicos, no siempre válido/preciso hacer el reemplazo $\sum_{1P}() \rightarrow \int()$. Sin embargo, excluyendo del reemplazo el estado fundamental ϵ_0 , logramos una mucho mejor aproximación. Es decir, para un gas de Bose tomamos la prescripción de

$$\sum_{1P}() = ()_{\epsilon_0} + \sum'_{\epsilon > \epsilon_0} = ()_{\epsilon_0} + \int_{\epsilon > \epsilon_0}()$$

Veamos como funciona

» El gas en 3D con $H = p^2 / (2m)$

En este caso, $\epsilon_0 = 0$ y $\tilde{z} = z$. La ecuación de estado,

$$\beta p V = \ln Z_{GC} = -\ln(1 - z) - \sum'_p \ln \left(1 - z e^{-\beta p^2 / (2m)} \right)$$

El término de la suma lo integramos,

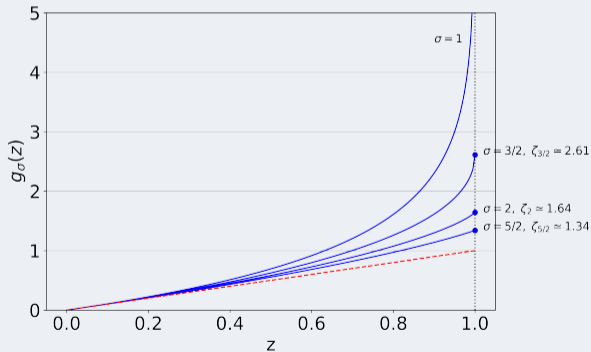
$$\begin{aligned} -\sum'_{p,s} \ln \left(1 - z e^{-\beta p^2 / (2m)} \right) &= -\frac{V}{(2\pi\hbar)^3} g_s \int d^3 p \ln \left(1 - z e^{-\beta p^2 / (2m)} \right) \\ &= -\frac{V}{(2\pi\hbar)^3} g_s \int_0^\infty 4\pi p^2 dp \ln \left(1 - z e^{-\beta p^2 / (2m)} \right) \\ &= \frac{V}{(2\pi\hbar)^3} g_s \int_0^\infty 4\pi \frac{p^3}{3} \frac{z e^{-\beta p^2 / (2m)}}{1 - z e^{-\beta p^2 / (2m)}} \frac{\beta p}{m} \\ &= \boxed{g_s \frac{V}{\lambda^3} g_{5/2}(z)} \end{aligned}$$

Análogamente a las funciones de Fermi, definimos las funciones de Bose

$$g_{\sigma}(z) = \frac{1}{\Gamma(\sigma)} \int_0^{\infty} \frac{x^{\sigma-1}}{z^{-1}e^x - 1} = \sum_{l \geq 1} \frac{z^l}{l^{\sigma}}$$

Propiedades

- $g_{\sigma}(z) \simeq z$ para $z \ll 1$ (límite clásico).
- $g'_{\sigma}(z) = g_{\sigma-1}(z)/z$.
- $g_{\sigma}(z) < g_{\sigma-1}(z)$.



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

como $z = 1 - 1/(N_0 + 1)$, el término $-g_s \ln(1 - z) = g_s \ln(N_0 + 1)$ y por lo tanto la presión

$$p = g_s \frac{k_B T}{\lambda^3} g_{5/2}(z) + g_s k_B T \frac{\ln(N_0 + 1)}{V}.$$

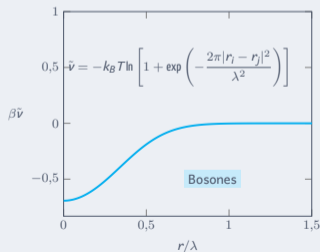
Así, en el límite termodinámico ($V \rightarrow \infty, N \rightarrow \infty, n$ finito), $\ln(N_0 + 1)/V \rightarrow 0$ y alcanza con quedarse con la presión de los estados excitados. En general, en función de T , podemos decir

A alta T , $g_\sigma \sim z$

$$\frac{pV}{N} = k_B T \frac{g_{5/2}(z)}{g_{3/2}(z)} \sim k_B T$$

A baja T , $z \lesssim 1$ $\frac{pV}{Nk_B T} = \frac{g_{5/2}(z)}{g_{3/2}(z)} < 1$

consistente con la interpretación de un potencial estadístico atractivo para bosones.



» La condensación de Bose-Einstein

$$N = N_0 + g_s \frac{V}{\lambda^3} g_{3/2}(z) < N_0 + g_s \frac{V}{\lambda^3} \zeta_{3/2} \quad \text{con} \quad \zeta_\sigma = g_\sigma(z=1) = \sum_{l=1}^{\infty} \frac{1}{l^\sigma}$$

Donde acotamos la $g_{3/2}(z)$ por $\zeta_{3/2}$ ya que $0 \leq z \lesssim 1$. Así, observamos que

$$\frac{N_0}{N} \geq 1 - \frac{g_s V}{\lambda^3 N} \zeta_{3/2}$$

» La condensación de Bose-Einstein (cont.)

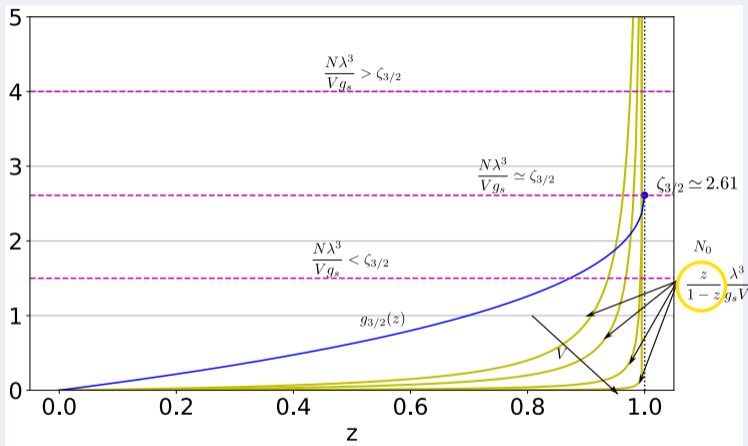
Esto ya muestra que a medida que baje la temperatura (o aumente n), la fracción N_0/N se acerca a 1. En el límite termodinámico, esa cota se vuelve igualdad.

Veamos mejor, reescribamos la ecuación de N

$$\frac{n\lambda^3}{g_s} = g_{3/2}(z) + \frac{\lambda^3 N_0}{V g_s}$$

La solución, z , de esta ecuación se puede analizar gráficamente.

» La condensación de Bose-Einstein (cont.)



Las líneas rayadas horizontales representan el valor que deben sumar la línea azul ($g_{3/2}(z)$) más una línea amarilla (para distintos V). Así vemos que cuanto más grande sea V , la solución para $N\lambda^3 / (Vg_s) < \zeta_{3/2}$ se aproxima muy bien con la igualdad

$$N = g_s \frac{V}{\lambda^3} g_{3/2}(z) \quad \text{y} \quad N_0 \simeq 0$$

Mientras que para $N\lambda^3 / (Vg_s) > \zeta_{3/2}$, la contribución de $g_{3/2}(z)$ está clavada en $\zeta_{3/2}$ y entonces

$$N = N_0 + g_s \frac{V}{\lambda^3} \zeta_{3/2}$$

Entonces, en el límite termodinámico la condición crítica donde N_0 comienza a aumentar sustancialmente es,

$$N = g_s \frac{V}{\lambda^3} \zeta_{3/2}$$

Dependiendo si T o N/V se mantienen constantes, esto define una densidad o temperatura crítica.

A T constante

Podemos aumentar el N del sistema,

$$n_c(T) = \frac{\zeta_{3/2} g_s}{\lambda^3} \propto T^{3/2}$$

A N constante

Podemos bajar T del sistema,

$$T_c(n) = \frac{h^2}{2\pi m k_B} \left(\frac{n}{\zeta_{3/2} g_s} \right)^{2/3} \propto n^{2/3}$$

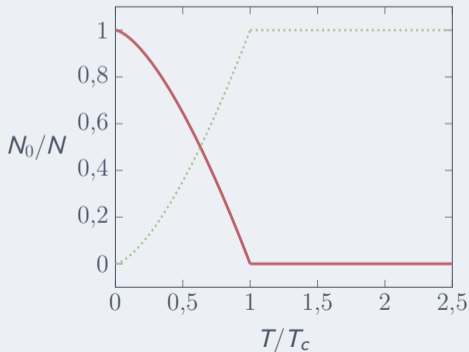
» En resumen: La fracción condensada

En general,

$$N = N_0 + N_{\text{ex}}, \quad N_{\text{ex}} = g_s \frac{V}{\lambda^3} g_{3/2}(z), \quad \frac{N_0}{N} = 1 - \frac{g_{3/2}(z)}{n\lambda^3/g_s}$$

Para un sistema macroscópico,

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



» El calor específico

Veamos el calor específico para N grande, en donde $U = \frac{3}{2}pV$ (mostrarlo!)

Si hay condensado importante ($T \ll T_c$)

$$z = 1 - \frac{1}{N_0 + 1} \simeq 1$$

$$p = \frac{g_s}{\lambda^3} k_B T \zeta_{5/2} \propto T^{5/2} \quad \Rightarrow \quad U/N \propto T^{5/2} \quad \text{Por lo tanto} \quad C_V^{\text{BE}} \propto T^{3/2}.$$

Si no hay condensado

$$\frac{U}{N} = \frac{3}{2} k_B T \frac{g_{5/2}(z)}{g_{3/2}(z)}$$

Derivando a N fijo y recordando que $z = z(T, N)$

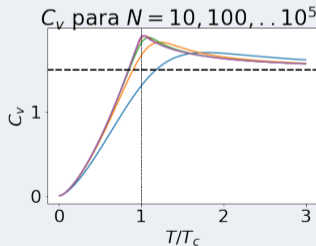
$$\begin{aligned} \left. \frac{\partial(U/N)}{\partial T} \right|_N &= \frac{3}{2} k_B \frac{g_{5/2}}{g_{3/2}} + \frac{3}{2} k_B T \left(\frac{g'_{5/2}}{g_{3/2}} - \frac{g_{5/2}}{g_{3/2}^2} g'_{3/2} \right) \frac{\partial z}{\partial T} \\ &= \frac{3}{2} k_B \frac{g_{5/2}}{g_{3/2}} + \frac{3}{2} k_B T \left(1 - \frac{g_{5/2}}{g_{3/2}^2} g_{1/2} \right) \frac{1}{z} \frac{\partial z}{\partial T} \end{aligned}$$

Para encontrar $\partial z / \partial T$ usamos la ecuación de N (teniendo en cta $N_0 \simeq 0$).

$$\lambda^3 n = g_{3/2}(z) \rightarrow \frac{\partial}{\partial T}(\lambda^3 n) = g'_{3/2}(z) \frac{\partial z}{\partial T} = \frac{g_{1/2}(z)}{z} \frac{\partial z}{\partial T}$$

y además

$$\frac{\partial(\lambda^3 n)}{\partial T} = -\frac{3}{2} \frac{\lambda^3}{T} n = -\frac{3}{2T} g_{3/2}(z)$$



Juntando todo

$$c_v = \left. \frac{\partial(U/N)}{\partial T} \right|_N = \frac{3}{2} k_B \frac{g_{5/2}}{g_{3/2}} - \frac{9}{4} k_B \frac{g_{3/2}}{g_{1/2}} + k_B \frac{9}{4} \frac{g_{5/2}}{g_{3/2}}$$

Para $T \gtrsim T_c$ todavía puedo tomar $z = 1^-$, así

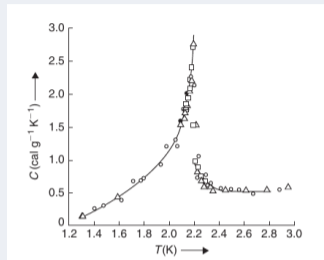
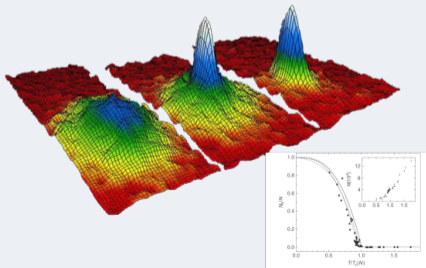
$$\frac{c_v(T = T_c^+)}{k_B} = \frac{3}{2} \frac{\zeta_{5/2}}{\zeta_{3/2}} + \frac{9}{4} \frac{\zeta_{5/2}}{\zeta_{3/2}} = \frac{15}{4} \frac{\zeta_{5/2}}{\zeta_{3/2}} \simeq 1,9 > 3/2 \quad \text{límite clásico}$$

Lo cual demuestra que el c_v tiene un pico.

» Realizaciones experimentales

Experimentos en ^4He alrededor 1930-1940.

- Similitud en la forma del C_V
- Relación entre superfluidez y condensación de Bose-Einstein.
- El ^4He es un líquido cuántico (interactuante!).



Experimentos en gases de átomos ultra fríos (1995+)

- Interacciones débiles (pero con efectos visibles).
- Sistemas confinados, $V_{\text{ext}} = \frac{1}{2} m \omega^2 r^2$.
- Condensados casi puros.

» ¿Cómo lo tratamos en general?

Si tenemos un sistema de partículas (bosones o fermiones), con un $H = \frac{p^2}{2m} + V(r)$ podemos realizar una aproximación del continuo para la densidad de estados de 1P $g(\epsilon)$

$$\frac{d^3p d^3r}{h^3} = g(\epsilon) d\epsilon \quad \Rightarrow \quad g(\epsilon) = \int \frac{d^3p d^3r}{h^3} \delta(\epsilon - H(r, p))$$

Usando la forma de H puedo integrar explícitamente en p y obtenemos

$$g(\epsilon) = \frac{4\pi m}{h^3} \int \sqrt{2m(\epsilon - V(r))} \Theta(\epsilon - V(r)) d^3r$$