

Mecânica Estatística Quântica – 1

Alexandre Diehl

Departamento de Física - UFPel



Caracterização do problema

- sistema de N partículas idênticas, sem estrutura interna, num volume V
- as interações entre as N partículas são **desprezíveis**
- as coordenadas (**posição** e **spin**) são designadas pela variável Q_i
- o **estado quântico** de uma partícula é identificado por s_i
- o estado do gás como um todo é descrito pelo conjunto

$$\{s_1, s_2, \dots, s_N\}$$

ou, em termos da **função de onda** do gás neste estado

$$\psi = \psi_{\{s_1, s_2, \dots, s_N\}}(Q_1, Q_2, \dots, Q_N)$$

- as funções de onda são soluções da equação de Schödinger independente do tempo



Propriedades da função de onda

- as funções de onda devem satisfazer o princípio de incerteza de Heisenberg, no que se refere a **indistinguibilidade** das partículas
- as funções de onda devem apresentar propriedades de **simetria**, em função do tipo de **spin** das partículas

$$\psi(\dots, Q_i, \dots, Q_j, \dots) = \pm \psi(\dots, Q_j, \dots, Q_i, \dots)$$

Obtenção dos estados acessíveis

Para obter os possíveis estados acessíveis de um gás, devemos **contar** o número de partículas em cada estado quântico, de acordo com as propriedades de **simetria** da função de onda e com a **indistinguibilidade** das partículas.



Estatística de Bose-Einstein (BE)

- as partículas têm **spin inteiro**
exemplos: fótons, fônons, mágnons, átomos de He⁴
- as funções de onda são **simétricas**

$$\psi(\dots, Q_i, \dots, Q_j, \dots) = \psi(\dots, Q_j, \dots, Q_i, \dots)$$

- as partículas são **indistinguíveis**
- **não existe restrição** no número de partículas em cada estado s
- as partículas que satisfazem a estatística de BE são chamadas de **bósons**



Estatística de Fermi-Dirac (FD)

- as partículas têm **spin semi-inteiro**
exemplos : elétrons, prótons, nêutrons, átomos de He³
- as funções de onda são **anti-simétricas**

$$\psi(\dots, Q_i, \dots, Q_j, \dots) = -\psi(\dots, Q_j, \dots, Q_i, \dots)$$

- as partículas são **indistinguíveis**
- **existe restrição** no número de partículas em cada estado: **princípio de exclusão de Pauli**
“Não existe estado, para o gás como um todo, onde temos 2 ou mais partículas. Assim, cada estado s é populado com apenas 1 partícula.”
- as partículas que satisfazem a estatística de FD são chamadas de **férmions**



Estatística de Maxwell-Boltzmann (MB)

- as partículas **não têm** propriedades de simetria
- as partículas são **distinguíveis**
- **não existe restrição** no número de partículas em cada estado
- a estatística de MB é um **limite teórico** apenas, já que não existe este tipo de partícula na natureza.
- no **limite clássico** (alta temperatura), as estatística de BE e FD devem convergir para a estatística de MB.



Formulação do problema estatístico

- gás de N partículas idênticas, num volume V , em equilíbrio a temperatura T
- um possível estado quântico do gás ideal fica inteiramente caracterizado pelo conjunto de números

$$\{n_1, n_2, \dots, n_j, \dots\} \equiv \{n_j\}$$

onde $n_j = 0$ ou $n_j = 1$ (**férmions**) ou $n_j = 0, 1, \dots, N$ (**bósons**)

- como o gás é ideal,

$$E = \sum_j \varepsilon_j n_j \quad N = \sum_j n_j \quad \text{onde } \varepsilon_j \text{ é a energia do estado } j$$

- função de partição canônica

$$Z_N(T, V) = \sum_{\{n_j\}} e^{-\beta E(\{n_j\})} = \sum'_{\{n_j\}} \delta \left(\sum_j n_j - N \right) \exp \left[-\beta \sum_j \varepsilon_j n_j \right]$$

Reif: as somas sobre $\{n_j\}$ devem ser feitas com a restrição $\sum_j n_j = N$



Formulação do problema estatístico

- cálculo no **ensemble grande-canônico**: grande função de partição

$$\begin{aligned}\Xi(T, V, z) &= \sum_{N=0}^{\infty} z^N Z_N(T, V) \\ &= \sum_{N=0}^{\infty} z^N \sum'_{\{n_j\}} \delta\left(\sum_j n_j - N\right) \exp\left[-\beta \sum_j \varepsilon_j n_j\right] \\ &= \sum_{N=0}^{\infty} z^{n_1+n_2+\dots} \sum'_{\{n_j\}} \delta\left(\sum_j n_j - N\right) e^{-\beta(\varepsilon_1 n_1 + \varepsilon_2 n_2 + \dots)} \\ &= \sum_{N=0}^{\infty} \sum'_{\{n_j\}} \delta\left(\sum_j n_j - N\right) \prod_j (ze^{-\beta\varepsilon_j})^{n_j}\end{aligned}$$

Podemos eliminar a restrição nas somas, somando sobre todos os números de ocupação.



Formulação do problema estatístico

- cálculo no **ensemble grande-canônico**: grande função de partição

$$\begin{aligned}\Xi(T, V, z) &= \sum_{N=0}^{\infty} \sum'_{\{n_j\}} \delta\left(\sum_j n_j - N\right) \prod_j (ze^{-\beta\epsilon_j})^{n_j} \\ &= \sum_{\{n_j\}} \prod_j (ze^{-\beta\epsilon_j})^{n_j} = \sum_{n_1, n_2, \dots} [(ze^{-\beta\epsilon_1})^{n_1} (ze^{-\beta\epsilon_2})^{n_2} \dots] \\ &= \left[\sum_{n_1} (ze^{-\beta\epsilon_1})^{n_1} \right] \left[\sum_{n_2} (ze^{-\beta\epsilon_2})^{n_2} \right] \dots \\ \Xi(T, V, \mu) &= \prod_j \left[\sum_n (ze^{-\beta\epsilon_j})^n \right] \\ &= \prod_j \left[\sum_n e^{-\beta(\epsilon_j - \mu)n} \right]\end{aligned}$$



Formulação do problema estatístico

FD $\rightarrow n = 0, 1$ (exclusão de Pauli)

$$\Xi_{FD}(T, V, \mu) = \prod_j \left[\sum_n (ze^{-\beta\epsilon_j})^n \right] = \prod_j (1 + ze^{-\beta\epsilon_j}) = \prod_j (1 + e^{-\beta(\epsilon_j - \mu)})$$

BE $\rightarrow n = 0, 1, 2, \dots$

$$\begin{aligned} \Xi_{BE}(T, V, \mu) &= \prod_j \left[\sum_n (ze^{-\beta\epsilon_j})^n \right] = \prod_j \left[\sum_{n=0}^{\infty} (ze^{-\beta\epsilon_j})^n \right] \\ &= \prod_j \left(\frac{1}{1 - ze^{-\beta\epsilon_j}} \right) \quad \text{onde usamos} \quad S = \sum_{n=0}^{\infty} x^n = \frac{1}{1 - x} \\ &= \prod_j \left(\frac{1}{1 - e^{-\beta(\epsilon_j - \mu)}} \right) \end{aligned}$$



Formulação do problema estatístico

$$\Xi_{FD}(T, V, \mu) = \prod_j (1 + e^{-\beta(\epsilon_j - \mu)}) \rightarrow \ln \Xi_{FD}(T, V, \mu) = \sum_j \ln(1 + e^{-\beta(\epsilon_j - \mu)})$$

$$\Xi_{BE}(T, V, \mu) = \prod_j \left(\frac{1}{1 - e^{-\beta(\epsilon_j - \mu)}} \right) \rightarrow \ln \Xi_{BE}(T, V, \mu) = - \sum_j \ln(1 - e^{-\beta(\epsilon_j - \mu)})$$

Equação de estado

$$pV = k_B T \ln \Xi(T, V, \mu) \rightarrow \frac{pV}{k_B T} = \pm \sum_j \ln(1 \pm e^{-\beta(\epsilon_j - \mu)}) \begin{cases} (+) & FD \\ (-) & BE \end{cases}$$

Limite clássico (MB): $e^{-\beta(\epsilon_j - \mu)} \ll 1$ pois $\beta\mu \rightarrow -\infty$

$$\ln(1 \pm x) \approx \pm x, \quad \text{pois } x \ll 1 \rightarrow \frac{pV}{k_B T} = \sum_j e^{-\beta(\epsilon_j - \mu)} = \sum_j z e^{-\beta\epsilon_j} = \langle N \rangle$$



Formulação do problema estatístico

Números de ocupação médios

$$\langle N \rangle = \frac{1}{\beta} \left(\frac{\partial \ln \Xi}{\partial \mu} \right)_{T,V} = z \left(\frac{\partial \ln \Xi}{\partial z} \right)_{\beta,V} \quad \rightarrow \quad \ln \Xi = \pm \sum_j \ln(1 \pm z e^{-\beta \epsilon_j})$$

$$\langle N \rangle = \pm z \sum_j \frac{\pm e^{-\beta \epsilon_j}}{1 \pm z e^{-\beta \epsilon_j}} = \sum_j \left(\frac{z e^{-\beta \epsilon_j}}{1 \pm z e^{-\beta \epsilon_j}} \right) \quad \rightarrow \quad \langle N \rangle = \sum_j \left(\frac{1}{e^{\beta(\epsilon_j - \mu)} \pm 1} \right) \begin{cases} (+) & \text{FD} \\ (-) & \text{BE} \end{cases}$$

Energias médias

$$\langle E \rangle = - \left(\frac{\partial \ln \Xi}{\partial \beta} \right)_{z,V} = \mp \sum_j \frac{\mp z \epsilon_j e^{-\beta \epsilon_j}}{1 \pm z e^{-\beta \epsilon_j}} = \sum_j \frac{z \epsilon_j e^{-\beta \epsilon_j}}{1 \pm z e^{-\beta \epsilon_j}} \quad \rightarrow \quad \langle E \rangle = \sum_j \frac{\epsilon_j}{e^{\beta(\epsilon_j - \mu)} \pm 1} \begin{cases} (+) & \text{FD} \\ (-) & \text{BE} \end{cases}$$

Ocupação média do estado (ou orbital) j \rightarrow $\langle N \rangle = \sum_j \langle n_j \rangle$ $\langle E \rangle = \sum_j \epsilon_j \langle n_j \rangle$

$$\langle n_j \rangle = \frac{1}{e^{\beta(\epsilon_j - \mu)} \pm 1} \begin{cases} (+) & \text{FD} \\ (-) & \text{BE} \end{cases}$$



Gás ideal quântico

De maneira geral, podemos reunir as duas estatísticas escrevendo

$$\langle n_j \rangle = \frac{1}{e^{\beta(\epsilon_j - \mu)} \pm 1} \quad \ln \Xi = \pm \sum_j \ln [1 \pm e^{-\beta(\epsilon_j - \mu)}]$$

Para **temperaturas baixas** (β grande) :

- para **férmions**:

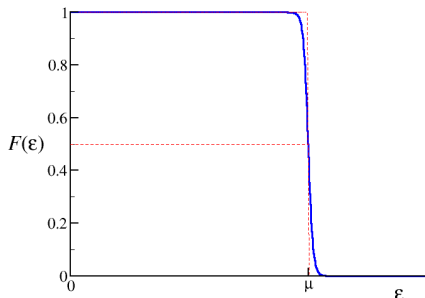
$$\langle n_j \rangle \approx 1, \text{ para } \epsilon_j < \mu$$

$$\langle n_j \rangle \approx 0, \text{ para } \epsilon_j > \mu$$

- para bósons: $\epsilon_j - \mu > 0$

$$\langle n_j \rangle \approx 0, \text{ para a maioria dos estados}$$

$$\langle n_j \rangle \gg 1, \text{ para as energias mais baixas}$$



Gás ideal quântico

De maneira geral, podemos reunir as duas estatísticas escrevendo

$$\langle n_j \rangle = \frac{1}{e^{\beta(\varepsilon_j - \mu)} \pm 1} \quad \ln \Xi = \pm \sum_j \ln [1 \pm e^{-\beta(\varepsilon_j - \mu)}]$$

Para **temperaturas baixas** (β grande):

- para férmions:

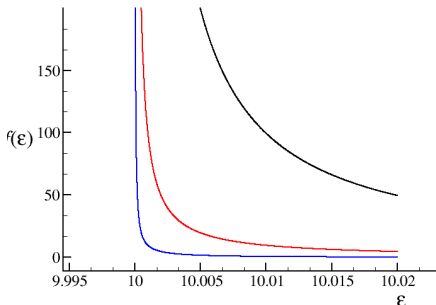
$$\langle n_j \rangle \approx 1, \text{ para } \varepsilon_j < \mu$$

$$\langle n_j \rangle \approx 0, \text{ para } \varepsilon_j > \mu$$

- para bósons: $\varepsilon_j - \mu > 0$

$$\langle n_j \rangle \approx 0, \text{ para a maioria dos estados}$$

$$\langle n_j \rangle \gg 1, \text{ para as energias mais baixas}$$

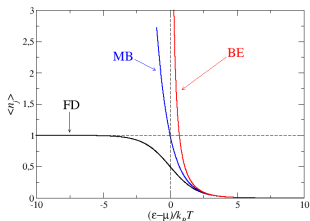


Estatística quântica no limite clássico

Condições de validade para o limite clássico:

- temperatura suficientemente alta: $\beta \rightarrow 0$
- concentração do gás suficientemente baixa: $N/V \rightarrow 0$
- a ocupação por estado é muito baixa: $\langle n_j \rangle \ll 1$

$$e^{\beta(\varepsilon_j - \mu)} \gg 1 \quad \langle n_j \rangle = \frac{1}{e^{\beta(\varepsilon_j - \mu)} \pm 1} \quad \rightarrow \quad \langle n_j \rangle = e^{-\beta(\varepsilon_j - \mu)}$$



BE: $\langle n_i \rangle \rightarrow \infty$ quando $\varepsilon \rightarrow \mu$
 $\mu < 0$ para bósons livres

FD:

$$\langle n_i \rangle \rightarrow \begin{cases} 1 & \text{para } \varepsilon \ll \mu \\ 0 & \text{para } \varepsilon > \mu \end{cases}$$



Estatística quântica no limite clássico

Gás de partículas livres,

$$\varepsilon_j \equiv \varepsilon_{\vec{k},\sigma} = \frac{\hbar^2 k^2}{2m} - \mu_B H \sigma \quad \mu_B \text{ é o magneton de Bohr, } \sigma = \pm 1 \text{ e } H \text{ é o campo externo}$$

No caso **sem spin**, $\varepsilon_j \equiv \varepsilon_{\vec{k}} = \frac{\hbar^2 k^2}{2m}$

$$\ln \Xi = \sum_j e^{-\beta(\varepsilon_j - \mu)} \quad \rightarrow \quad \ln \Xi = \sum_{\vec{k}} e^{-\beta(\hbar^2 k^2 / 2m - \mu)} = e^{\beta\mu} \sum_{\vec{k}} e^{-\beta\hbar^2 k^2 / 2m}$$

Como calcular $\sum_{\vec{k}}$?

Lembrando um pouco de mecânica quântica....



Estados quânticos de uma partícula livre

- partícula **não-relativística** de massa m , **sem spin**
- vetor de posição \vec{r} e momento \vec{p}
- confinada num volume V , sem força aplicada sobre ela

O estado (orbital) s de partícula única é obtido da equação de Schrödinger

$$i\hbar \frac{\partial \Psi}{\partial t} = \mathcal{H}\Psi = -\frac{\hbar^2}{2m} \nabla^2 \Psi$$

cuja solução de ondas planas é dada por

$$\Psi(\vec{r}, t) = \psi(\vec{r}) e^{-i\omega t} \quad \rightarrow \quad \mathcal{H}\psi = \varepsilon\psi \quad \rightarrow \quad \psi(\vec{r}) = A e^{i\vec{k}\cdot\vec{r}}$$

$$\nabla^2 \psi + \frac{2m\varepsilon}{\hbar^2} \psi = 0 \quad \rightarrow \quad -(k_x^2 + k_y^2 + k_z^2) + \frac{2m\varepsilon}{\hbar^2} = 0$$

$$\text{energia do orbital } s \quad \rightarrow \quad \varepsilon = \frac{\hbar^2 k^2}{2m}$$

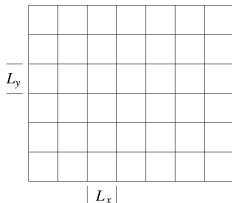


Estados quânticos de uma partícula livre

Quantização de energia:

- utilizando soluções de **ondas planas**, num recipiente com **condições de contorno periódicas**
- utilizando soluções de **ondas estacionárias**, num recipiente fechado de volume V , sem o uso de condições de contorno periódicas

Quantização de ondas planas:



O volume $V = L_x L_y L_z$ é grande, tal que não existe reflexão, e a onda se propaga indefinidamente usando **condições de contorno periódicas**:

$$\psi(x + L_x, y, z) = \psi(x, y, z)$$

$$\psi(x, y + L_y, z) = \psi(x, y, z)$$

$$\psi(x, y, z + L_z) = \psi(x, y, z)$$

$$\psi(x + L_x, y, z) = e^{ik_x L_x} \psi(x, y, z) \rightarrow k_x L_x = 2\pi n_x \quad (n_x = 0, \pm 1, \pm 2, \dots)$$

$$k_x = \frac{2\pi}{L_x} n_x \quad k_y = \frac{2\pi}{L_y} n_y \quad k_z = \frac{2\pi}{L_z} n_z \rightarrow \varepsilon = \frac{2\pi^2 \hbar^2}{m} \left(\frac{n_x^2}{L_x^2} + \frac{n_y^2}{L_y^2} + \frac{n_z^2}{L_z^2} \right)$$

Estados quânticos de uma partícula livre

$$k_x = \frac{2\pi}{L_x} n_x \quad \rightarrow \quad \Delta k_x = \left(\frac{2\pi}{L_x} \right) \Delta n_x$$

Quando $V \rightarrow \infty$, ou seja, $L_x \rightarrow \infty$, os valores de k_x , k_y e k_z estão densamente espaçados:

$$L_x \rightarrow \infty \quad \Delta k_x \rightarrow dk_x$$

Assim, para dados k_y e k_z , o número Δn_x de valores inteiros n_x para os quais k_x está compreendido no intervalo k_x e $k_x + dk_x$ é dado por

$$\Delta n_x = \frac{L_x}{2\pi} dk_x$$

Assim,

$$\sum_{k_x=-\infty}^{+\infty} f(k_x) \quad \rightarrow \quad \int_{-\infty}^{+\infty} f(k_x) \left(\frac{L_x}{2\pi} dk_x \right) \quad \sum_{\vec{k}} f(\vec{k}) \rightarrow \frac{V}{(2\pi)^3} \int d^3k f(\vec{k})$$

$$\ln \Xi = \frac{V}{(2\pi)^3} e^{\beta\mu} \int d^3k e^{-\beta\hbar^2 k^2 / 2m} = \frac{V}{(2\pi)^3} e^{\beta\mu} \left(\frac{2\pi m}{\beta\hbar^2} \right)^{3/2}$$



Estatística quântica no limite clássico

Grande potencial termodinâmico

$$\Phi = -\frac{1}{\beta} \ln \Xi = -\frac{V}{(2\pi)^3} e^{\beta\mu} \left(\frac{2\pi m}{\beta\hbar^2}\right)^{3/2} = -V \left(\frac{2\pi m}{h^2}\right)^{3/2} (k_B T)^{5/2} e^{\beta\mu}$$

Potencial de Helmholtz $F = \Phi + \mu N$ $N = -\left(\frac{\partial\Phi}{\partial\mu}\right)_{T,V}$

$$\left(\frac{\partial\Phi}{\partial\mu}\right)_{T,V} = -V \left(\frac{2\pi m}{h^2}\right)^{3/2} (k_B T)^{5/2} e^{\beta\mu} \frac{1}{k_B T} = \frac{\Phi}{k_B T} \rightarrow \Phi = -Nk_B T$$

Para obter o **potencial químico**, $N = V \left(\frac{2\pi m}{h^2}\right)^{3/2} (k_B T)^{5/2} e^{\beta\mu} \frac{1}{k_B T}$

$$\ln N = \ln V + \frac{3}{2} \ln\left(\frac{2\pi m}{h^2}\right) + \frac{5}{2} \ln(k_B T) + \frac{\mu}{k_B T} - \ln(k_B T)$$

$$\beta\mu = \ln\left(\frac{N}{V}\right) - \frac{3}{2} \ln(k_B T) - \frac{3}{2} \ln\left(\frac{2\pi m}{h^2}\right) \rightarrow \beta\mu = \ln\left(\frac{N}{V} \lambda^3\right) \quad \lambda = \left(\frac{h^2}{2\pi m k_B T}\right)^{1/2}$$



Estatística quântica no limite clássico

Potencial de Helmholtz,

$$F = -Nk_B T \left[1 + \ln \left(\frac{N}{V} \right) + \frac{3}{2} \ln T - \frac{3}{2} \ln \left(\frac{h^2}{2\pi m k_B} \right) \right]$$

Entropia do sistema (equação de **Sackur-Tetrode**)

$$S = - \left(\frac{\partial F}{\partial T} \right)_{V,N} = Nk_B \left[\ln \frac{V}{N} + \frac{3}{2} \ln T + s_0 \right]$$

$$s_0 = \frac{5}{2} - \frac{3}{2} \ln \left(\frac{h^2}{2\pi m k_B} \right)$$

- o fator h surge naturalmente
- o fator de contagem de Boltzmann $N!$ é incluído
- a entropia é extensiva : **não existe o paradoxo de Gibbs** na formulação quântica



Estatística quântica no limite clássico

Degenerescência de spin :

“Se cada partícula tem um momento angular de spin intrínseco s , as possíveis orientações deste spin são dadas por sua projeção

$$m_s = -s, -s + 1, \dots, s - 1, s$$

ou seja, existem $g_s = 2s + 1$ possíveis estados de mesma energia associados com cada estado de translação de uma partícula.”

$$\sum_{\vec{k}} f(\vec{k}) \rightarrow g_s \frac{V}{(2\pi)^3} \int d^3k f(\vec{k})$$

$$\ln \Xi = g_s \frac{V}{(2\pi)^3} e^{\beta\mu} \left(\frac{2\pi m}{\beta \hbar^2} \right)^{3/2}$$

$$\Phi = -g_s V \left(\frac{2\pi m}{h^2} \right)^{3/2} (k_B T)^{5/2} e^{\beta\mu}$$



Equação de estado e número de partículas

$$\frac{pV}{k_B T} = \pm \sum_j \ln(1 \pm z e^{-\beta \epsilon_j}) \quad N = \sum_j \langle n_j \rangle = \sum_j \frac{1}{z^{-1} e^{\beta \epsilon_j} \pm 1} \quad \begin{cases} (+) & FD \\ (-) & BE \end{cases}$$

Para partículas livres e sem spin $\rightarrow \epsilon_j = \epsilon_k = \frac{\hbar^2 k^2}{2m}$

$$\sum_j \rightarrow \sum_{\vec{k}} f(\vec{k}) \rightarrow \frac{V}{(2\pi)^3} \int d^3k f(\vec{k})$$

$$\frac{pV}{k_B T} = \pm \frac{V}{(2\pi)^3} \int d^3k \ln(1 \pm z e^{-\beta \epsilon_k})$$

$$N = \frac{V}{(2\pi)^3} \int d^3k \frac{1}{z^{-1} e^{\beta \epsilon_k} \pm 1}$$

A solução destas equações depende da estatística que estamos usando (FD ou BE).



Estatística de Fermi-Dirac

$$\frac{pV}{k_B T} = \frac{V}{(2\pi)^3} \int d^3k \ln(1 + ze^{-\beta\epsilon_k}) = \frac{V}{(2\pi)^3} 4\pi \int_0^\infty dk k^2 \ln(1 + ze^{-\beta\epsilon_k})$$

troca de variável: integral em energia $\rightarrow k = \left(\frac{2m}{\hbar^2} \epsilon_k\right)^{1/2} \rightarrow dk = \frac{1}{2k} \frac{2m}{\hbar^2} d\epsilon$

$$\begin{aligned} \frac{p}{k_B T} &= \frac{1}{(2\pi)^2} \left(\frac{2m}{\hbar^2}\right)^{3/2} \int_0^\infty \epsilon^{1/2} \ln(1 + ze^{-\beta\epsilon}) d\epsilon \\ &= \frac{1}{(2\pi)^2} \left(\frac{2m}{\hbar^2}\right)^{3/2} \left[\frac{2}{3} \epsilon^{3/2} \ln(1 + ze^{-\beta\epsilon}) \Big|_0^\infty + \frac{2}{3} \beta \int_0^\infty \frac{\epsilon^{3/2} ze^{-\beta\epsilon}}{1 + ze^{-\beta\epsilon}} d\epsilon \right] \\ &= \frac{1}{(2\pi)^2} \left(\frac{2m}{\hbar^2}\right)^{3/2} \frac{2}{3} \beta \int_0^\infty \frac{\epsilon^{3/2}}{z^{-1} e^{\beta\epsilon} + 1} d\epsilon \end{aligned}$$

troca de variável: $\beta\epsilon = x \rightarrow \frac{p}{k_B T} = \frac{1}{\lambda^3} \frac{4}{3\sqrt{\pi}} \int_0^\infty \frac{x^{3/2}}{z^{-1} e^x + 1} dx$

$$\frac{p}{k_B T} = \frac{1}{\lambda^3} f_{5/2}(z)$$

$$f_{5/2}(z) = \frac{4}{3\sqrt{\pi}} \int_0^\infty \frac{x^{3/2}}{z^{-1} e^x + 1} dx \quad (\text{função de Fermi-Dirac})$$



Estatística de Fermi-Dirac

$$N = \frac{V}{(2\pi)^3} \int d^3k \frac{1}{z^{-1}e^{\beta\varepsilon_k} \pm 1} = \frac{V}{(2\pi)^3} 4\pi \int_0^\infty dk k^2 \frac{1}{z^{-1}e^{\beta\varepsilon_k} + 1}$$

troca de variável: integral em energia $\rightarrow k = \left(\frac{2m}{\hbar^2}\varepsilon_k\right)^{1/2} \rightarrow dk = \frac{1}{2k} \frac{2m}{\hbar^2} d\varepsilon$

$$\frac{N}{V} = \frac{1}{(2\pi)^2} \left(\frac{2m}{\hbar^2}\right)^{3/2} \int_0^\infty \frac{\varepsilon^{1/2}}{z^{-1}e^{\beta\varepsilon} + 1} d\varepsilon$$

troca de variável: $\beta\varepsilon = x \rightarrow \frac{N}{V} = \frac{1}{\lambda^3} \frac{2}{\sqrt{\pi}} \int_0^\infty \frac{x^{1/2}}{z^{-1}e^x + 1} dx$

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

$$f_{3/2}(z) = \frac{2}{\sqrt{\pi}} \int_0^\infty \frac{x^{1/2}}{z^{-1}e^x + 1} dx \quad (\text{função de Fermi-Dirac})$$



Estatística de Fermi-Dirac

Função de Fermi-Dirac – Apêndice E do Pathria

$$f_\nu(z) = \frac{1}{\Gamma(\nu)} \int_0^\infty \frac{x^{\nu-1}}{z^{-1}e^x + 1} \quad (0 \leq z \leq \infty; \nu > 0)$$

Função Gamma $\rightarrow \Gamma(n) = \int_0^\infty e^{-x} x^{n-1} dx$

$$\left\{ \begin{array}{l} \Gamma\left(\frac{5}{2}\right) = \frac{3\sqrt{\pi}}{4} \\ \Gamma\left(\frac{3}{2}\right) = \frac{\sqrt{\pi}}{2} \\ \Gamma\left(\frac{1}{2}\right) = \sqrt{\pi} \end{array} \right.$$

Relações úteis:

$$f_{\nu-1}(z) = \frac{\partial f_\nu(z)}{\partial(\ln z)} = z \frac{\partial f_\nu(z)}{\partial z}$$

$$f_{3/2}(z) = z \frac{\partial f_{5/2}(z)}{\partial z}$$



Estatística de Fermi-Dirac

Algumas propriedades para o gás ideal de Fermi:

Energia interna $U = -\left(\frac{\partial \ln \Xi}{\partial \beta}\right)_{z,V} = k_B T^2 \left(\frac{\partial \ln \Xi}{\partial T}\right)_{z,V}$

$$\Phi = -k_B T \ln \Xi \quad \text{e} \quad \Phi = -pV \quad \rightarrow \quad \ln \Xi = \frac{pV}{k_B T}$$

$$\begin{aligned} U &= k_B T^2 \left[\frac{\partial}{\partial T} \left(\frac{pV}{k_B T} \right) \right]_{z,V} && \rightarrow \quad \frac{p}{k_B T} = \frac{1}{\lambda^3} f_{5/2}(z) && \lambda = \frac{h}{\sqrt{2\pi m k_B T}} \\ &= k_B T^2 V f_{5/2}(z) \frac{d}{dT} \left(\frac{1}{\lambda^3} \right) && \rightarrow \quad \frac{d}{dT} \left(\frac{1}{\lambda^3} \right) = -\frac{3}{\lambda^4} \frac{d\lambda}{dT} = \frac{3}{2} \frac{1}{\lambda^3} \frac{1}{T} \\ &= \frac{3}{2} k_B T \frac{V}{\lambda^3} f_{5/2}(z) \end{aligned}$$

Como $\frac{N}{V} = \frac{1}{\lambda^3} f_{3/2}(z) \rightarrow \frac{V}{\lambda^3} = \frac{N}{f_{3/2}(z)}$

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



Estatística de Fermi-Dirac

Algumas propriedades para o gás ideal de Fermi:

$$\text{Energia interna} \quad U = - \left(\frac{\partial \ln \Xi}{\partial \beta} \right)_{z,V} = k_B T^2 \left(\frac{\partial \ln \Xi}{\partial T} \right)_{z,V}$$

$$\Phi = -k_B T \ln \Xi \quad \text{e} \quad \Phi = -pV \quad \rightarrow \quad \ln \Xi = \frac{pV}{k_B T}$$

$$\left. \begin{aligned} \frac{p}{k_B T} &= \frac{1}{\lambda^3} f_{5/2}(z) \\ \frac{N}{V} &= \frac{1}{\lambda^3} f_{3/2}(z) \end{aligned} \right\} \frac{pV}{Nk_B T} = \frac{f_{5/2}(z)}{f_{3/2}(z)}$$

$$U = \frac{3}{2} Nk_B T \frac{f_{5/2}(z)}{f_{3/2}(z)} \quad \rightarrow \quad \boxed{p = \frac{2}{3} \frac{U}{V}}$$

Esta expressão é válida para qualquer gás ideal (não relativístico), quântico ou clássico, desde que sejam usadas as expressões corretas para p e U .



Validade do limite clássico

$$\ln \Xi = \frac{V}{(2\pi)^3} e^{\beta\mu} \left(\frac{2\pi m}{\beta\hbar^2} \right)^{3/2} \rightarrow \ln \Xi = V z \left(\frac{2\pi m}{\beta\hbar^2} \right)^{3/2}$$

$$N = \langle \sum_j n_j \rangle = z \frac{\partial \ln \Xi}{\partial z} = V z \left(\frac{2\pi m}{\beta\hbar^2} \right)^{3/2} \rightarrow z = \frac{N}{V} \frac{h^3}{(2\pi m k_B T)^{3/2}}$$

Condição de validade clássica \rightarrow $z = e^{\beta\mu} \ll 1$

$$\frac{N}{V} \frac{h^3}{(2\pi m k_B T)^{3/2}} \ll 1 \rightarrow a \gg \lambda \quad a = \left(\frac{V}{N} \right)^{1/3} \rightarrow \text{distância molecular típica}$$

$$\lambda = \frac{h}{\sqrt{2\pi m k_B T}} \quad \text{comprimento de onda térmico de de Broglie}$$

O comprimento de onda térmico de de Broglie tem a mesma ordem de grandeza do comprimento de onda de de Broglie, h/p , de uma partícula (não-relativística) com energia cinética da ordem de $k_B T$ (Hill, 1986).



Validade do limite clássico

Elétrons de condução num metal:

- comprimento de onda térmico $\lambda = \frac{h}{\sqrt{3mk_B T}} \approx 62 \text{ \AA}$

$$m_e = 9.109 \times 10^{-31} \text{ kg} \quad h = 6.6256 \times 10^{-34} \text{ J} \quad k_B = 1.38054 \times 10^{-23} \text{ J/K} \quad T = 300 \text{ K}$$

- separação média a entre os elétrons :

“o número de elétrons de condução é igual ao número de átomos vezes a valência da espécie atômica (1 para Na, K, Cu, 2 para Zn)”

diâmetro atômico médio $\approx 2 \text{ \AA}$ \rightarrow tomando 1 elétron por átomo, $a \approx 2 \text{ \AA}$

$a \ll \lambda$ \rightarrow condição de aproximação clássica inválida

- os elétrons de condução formam um gás denso ($a \ll \lambda$)
- as interações entre os elétrons de condução podem ser desprezadas
- a estatística a ser usada é a de **Fermi-Dirac**

