



# 4300259 – Termodinâmica

## Função de Distribuição de Maxwell – III

– **Exercício:** embora ainda não tenhamos determinado o parâmetro  $\alpha$ , iremos procurar calcular a energia interna do *gás ideal monoatômico*, expressando o resultado em termos desse parâmetro.

(a) Quais as unidades de  $\alpha$  ?

(b) Como expressar a energia interna do gás em termos da energia (cinética) média dos átomos ?

(c) Qual a energia média dos átomos ?

(d) Qual a energia interna do gás ideal (em função de  $\alpha$ ) ?

$$\begin{aligned} f(v_x, v_y, v_z) &= f(v_x)f(v_y)f(v_z) = \\ &= \left[ \left( \frac{\alpha}{\pi} \right)^{1/2} e^{-\alpha v_x^2} \right] \left[ \left( \frac{\alpha}{\pi} \right)^{1/2} e^{-\alpha v_y^2} \right] \left[ \left( \frac{\alpha}{\pi} \right)^{1/2} e^{-\alpha v_z^2} \right] \\ f(v_x, v_y, v_z) &= \left( \frac{\alpha}{\pi} \right)^{3/2} e^{-\alpha(v_x^2 + v_y^2 + v_z^2)} = \left( \frac{\alpha}{\pi} \right)^{3/2} e^{-\alpha(v^2)} \end{aligned}$$

(a) Sendo o expoente das gaussianas adimensional,  $\alpha$  terá as unidades do inverso da velocidade ao quadrado,  $(T/L)^2$ , ou ainda  $(s/m)^2$  no S.I.

(b) Sendo  $N$  o número de átomos do gás, enquanto  $\langle E \rangle$  a energia média de um átomo, a energia interna do gás  $U$  (soma das energias das partículas) será dada por:

$$U = \sum_{i=1}^N E_i = N \times \frac{1}{N} \sum_{i=1}^N E_i = N \langle E \rangle$$

(c) e (d) A energia média dos átomos, e portanto a energia interna do gás, poderá ser obtida da Distribuição de Maxwell:

$$U = N \langle E \rangle = N \frac{1}{2} m \left( \langle v_x^2 \rangle + \langle v_y^2 \rangle + \langle v_z^2 \rangle \right)$$

– Porém:

$$\begin{aligned} \langle v_x^2 \rangle &= \int_{-\infty}^{+\infty} v_x^2 f(v_x) dv_x = \left( \frac{\alpha}{\pi} \right)^{1/2} \int_{-\infty}^{+\infty} v_x^2 e^{-\alpha v_x^2} dv_x \\ &= \frac{1}{2\alpha} \quad (\text{conhecido, consulte a tabela das integrais gaussianas!}) \end{aligned}$$

Uma vez que

$$\langle v_x^2 \rangle = \langle v_y^2 \rangle = \langle v_z^2 \rangle = \frac{1}{2\alpha}$$

teremos:

$$\begin{aligned} U &= N \langle E \rangle = N \frac{1}{2} m \left( \langle v_x^2 \rangle + \langle v_y^2 \rangle + \langle v_z^2 \rangle \right) \\ &= N \frac{1}{2} m \frac{3}{2\alpha} \end{aligned}$$

$$U = N \frac{3m}{4\alpha}$$

# Energia Interna do Gás Ideal Monoatômico

– Rememorando alguns conceitos do curso de Física do Calor:

1) Primeira Lei da Termodinâmica:  $dU = dQ - pdV$

2) Processos Isocóricos ( $V = \text{const.}$ ):  $dU = dQ$

3) Definição de Calor Específico a Volume Constante ( $n =$  número de mols;  $N =$  número do átomos):

$$C_V = \frac{1}{n} \left( \frac{dQ}{dT} \right)_{V=\text{const}}$$

(calor específico por mol)

$$c_V = \frac{1}{N} \left( \frac{dQ}{dT} \right)_{V=\text{const}}$$

(calor específico por átomo)

## Energia Interna do Gás Ideal Monoatômico

4) Fatos experimentais: (i) o calor específico a volume constante dos gases monoatômicos (baixas densidades) é constante (independente da temperatura). (ii) Seu valor é:

$$C_V = \frac{3}{2}R \quad (\text{calor específico por mol; } R \text{ é a constante dos gases})$$

$$c_V = \frac{n}{N}C_V = \frac{1}{N_A}C_V = \frac{3}{2}\frac{R}{N_A} = \frac{3}{2}k_B$$

(calor específico por átomo;  $N_A$  é a constante de Avogadro e  $k_B$  a constante de Boltzmann)

5) Energia interna do gás monoatômico:

$$c_V = \frac{1}{N} \left( \frac{dQ}{dT} \right) = \frac{dU}{dT} \implies U(T) = Nc_V T = \frac{3}{2}Nk_B T$$

# Função de Distribuição de Maxwell: Gás Monoatômico

- Obtivemos a expressão da energia interna de duas formas: (i) pela abordagem microscópica baseada na Distribuição de Maxwell, e (ii) pela abordagem macroscópica (termodinâmica).
- Explorando ambas as expressões para determinar o parâmetro  $\alpha$ :

$$U = N \frac{3m}{4\alpha} = \frac{3}{2} N k_B T$$

$$\alpha = \frac{m}{2k_B T}$$

# Função de Distribuição de Maxwell: Gás Monoatômico

$$\alpha = \frac{m}{2k_B T}$$

$$f(v_x) = \left( \frac{m}{2\pi k_B T} \right)^{1/2} e^{-\frac{m}{2k_B T} v_x^2}$$

– Portanto:

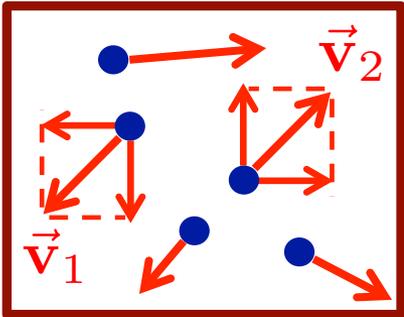
$$f(v_y) = \left( \frac{m}{2\pi k_B T} \right)^{1/2} e^{-\frac{m}{2k_B T} v_y^2}$$

$$f(v_z) = \left( \frac{m}{2\pi k_B T} \right)^{1/2} e^{-\frac{m}{2k_B T} v_z^2}$$

$$f(v_x, v_y, v_z) = f(v_x)f(v_y)f(v_z) = \left( \frac{m}{2\pi k_B T} \right)^{3/2} e^{-\frac{m}{2k_B T} (v_x^2 + v_y^2 + v_z^2)}$$

## Distribuição de Maxwell: Velocidades Escalares

$$f(v_x, v_y, v_z) = f(v_x)f(v_y)f(v_z) = \left(\frac{m}{2\pi k_B T}\right)^{3/2} e^{-\frac{m}{2k_B T}(v_x^2 + v_y^2 + v_z^2)}$$

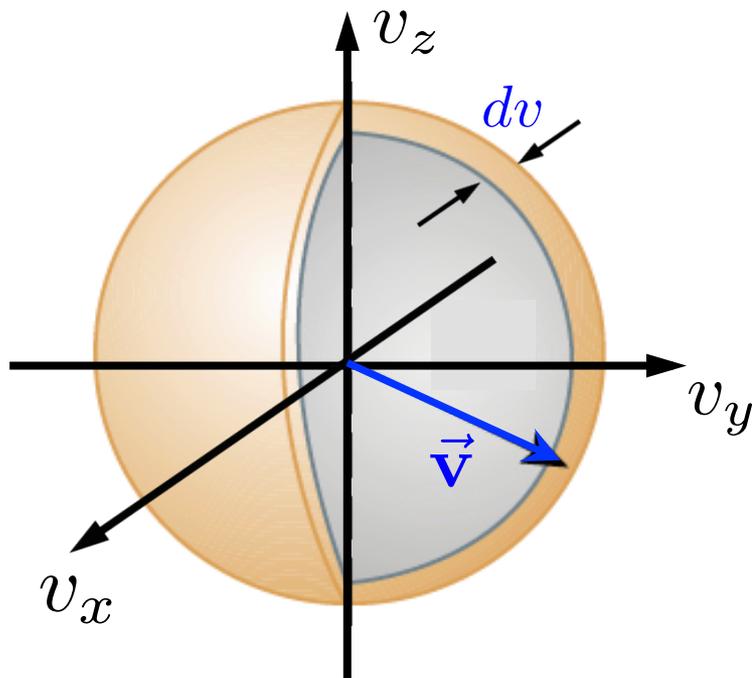


É interessante expressar a Distribuição de Maxwell em termos dos módulos das velocidades (aqui referidos como velocidades escalares). Sendo  $v^2 = v_x^2 + v_y^2 + v_z^2$ , poderemos expressar a probabilidade de encontrar moléculas com velocidades no elemento  $dv_x dv_y dv_z$  em torno de  $(v_x, v_y, v_z)$  na forma:

$$\begin{aligned} dP(v_x, v_y, v_z) &= f(v_x, v_y, v_z) dv_x dv_y dv_z = \left(\frac{m}{2\pi k_B T}\right)^{3/2} e^{-\frac{m}{2k_B T} v^2} dv_x dv_y dv_z \\ &= f(v) dv_x dv_y dv_z \end{aligned}$$

A expressão acima não é conveniente, pois a função de distribuição está escrita em termos das magnitudes,  $f(v)$ , enquanto o elemento de volume do espaço de velocidades, em termos das componentes cartesianas. Como expressar a probabilidade em termos de  $dv$ ?

## Distribuição de Maxwell: Velocidades Escalares



$$dP(v_x, v_y, v_z) = f(v) dv_x dv_y dv_z$$

O módulo do vetor  $\mathbf{v}$ , e portanto a função  $f(v)$ , é constante sobre a casca esférica de raio  $v = |\mathbf{v}|$  e espessura  $dv$ . Note que a casca esférica representa um evento composto que contém eventos simples representados pelos elementos  $dv_x dv_y dv_z$  contidos no volume da casca esférica ( $4\pi v^2 dv$ ). Para contabilizar todos os eventos simples, iremos realizar a integral

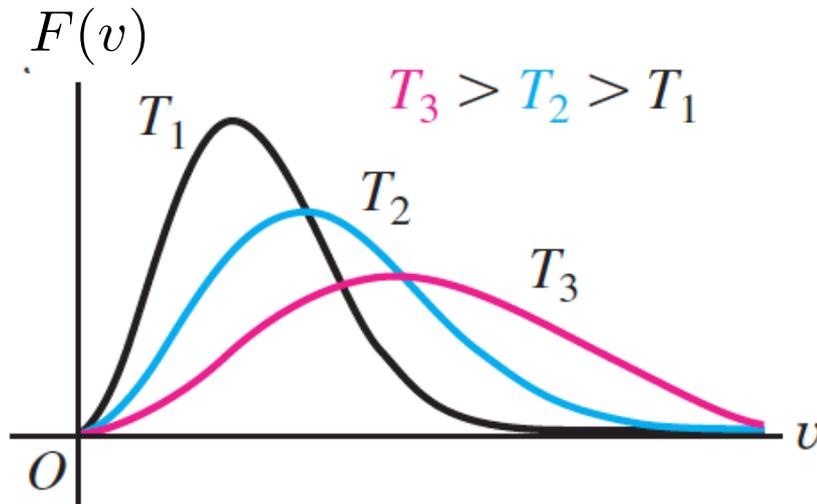
$$\begin{aligned} dP(v) &= \int_{\text{casca}} dP(v_x, v_y, v_z) = \int_{\text{casca}} f(v) dv_x dv_y dv_z \\ &= f(v) \int_{\text{casca}} dv_x dv_y dv_z = 4\pi v^2 f(v) dv \end{aligned}$$

$$dP(v) = 4\pi \left( \frac{m}{2\pi k_B T} \right)^{3/2} v^2 e^{-\frac{m}{2k_B T} v^2} dv$$

# Distribuição de Maxwell: Velocidades Escalares

$$F(v) = 4\pi \left( \frac{m}{2\pi k_B T} \right)^{3/2} v^2 e^{-\frac{m}{2k_B T} v^2}$$

Máximo da distribuição:  $v = v_{\text{mp}}$



$$\left. \frac{dF}{dv} \right|_{v=v_{\text{mp}}} = 0$$

$$v_{\text{mp}} = \sqrt{\frac{2k_B T}{m}}$$

- A velocidade em que a distribuição é máxima ( $v_{\text{mp}}$ ) aumenta com a temperatura.
- Quanto maior a temperatura, menor o expoente ( $m/2k_B T$ ), fazendo com que a curva  $F(v)$  seja mais larga (decaia mais lentamente para  $v \rightarrow \infty$ ). Lembre-se que  $F(v)$  é normalizada (verifique!), de forma que a área sob a curva é sempre 1.