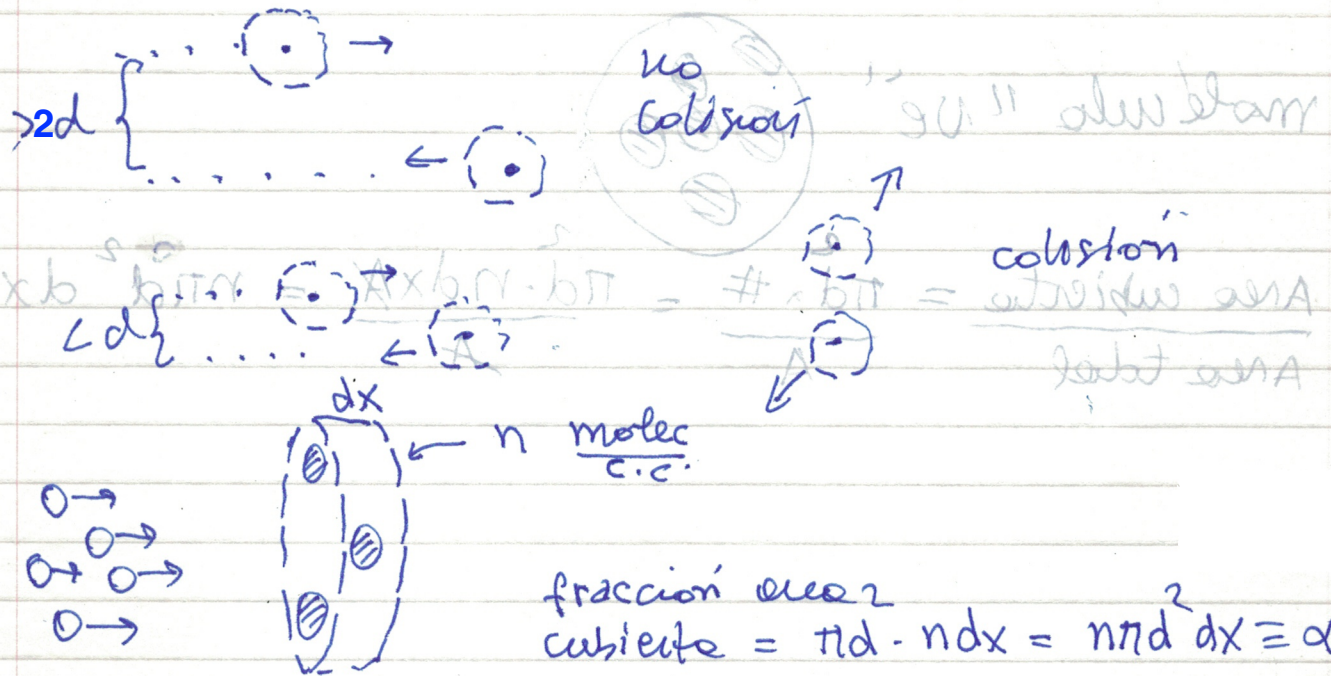


camino libre medio λ : distancia media recorrida por una molécula entre colisiones con otras moléculas.

sea d = "radio" de una molécula



Haz

$\Rightarrow$ fracción moléculas removidas del haz = αdx

si $N = N_0$ en $x = 0$

en dx : $dN = -N\alpha dx \Rightarrow \boxed{N(x) = N(0)e^{-\alpha x}}$

P. de recorrer x sin chocar $\propto e^{-\alpha x}$

Cálc. de λ : P. de llegar a x sin chocar, pero no más allá
P. de llegar a x , multipl. por la P. de chocar
en dx = $e^{-\alpha x} \alpha dx$

$$\lambda = \frac{\int_0^{\infty} x e^{-\alpha x} \alpha dx}{\int_0^{\infty} e^{-\alpha x} \alpha dx} = \frac{1}{\alpha} = \frac{1}{n\pi d^2}$$

$$\therefore \boxed{\lambda = \frac{1}{n\pi d^2}}$$

EX'. λ para aire a STP.

$$N_0 = 6.02 \times 10^{23} \leftrightarrow \text{more } 22.4 \text{ lbs.}$$

$$\Rightarrow n = 2.7 \times 10^{19} \text{ (1/cc) } \checkmark$$

donde $\approx ?$ Suponer $d_{\text{aire}} \approx d_{\text{H}_2\text{O}}$

1 gr. de H_2O ocupa 1 cc y contiene $\sim 6 \times 10^{23}$ moléculas

$$\Rightarrow v = 3 \times 10^{-23} \text{ cc} \sim \frac{4\pi}{3} d^3 \Rightarrow d = (3 \times 10^{-23})^{1/3} = 3 \times 10^{-8} \text{ cm}$$

$$\Rightarrow \lambda \approx \frac{1}{2.7 \times 10^{19} \times \pi \times (3 \times 10^{-8})^2} = 10^{-5} \text{ (cm)}.$$

$$\Rightarrow P(x) = e^{-x/\lambda}$$

$$P(1 \text{ cm}) = e^{-10^5} = e^{-100000} = e^{-43.429} = 10$$

Espacio profundo : 0.5 átomos/cc

$$\Rightarrow \lambda \approx 7 \times 10^{14} \text{ cm} = 74 \text{ años-Luz}$$

$$\vec{v} = v_x \hat{i} + v_y \hat{j} + v_z \hat{k}$$

v_y y v_z no cambian

v_z cambia dirección

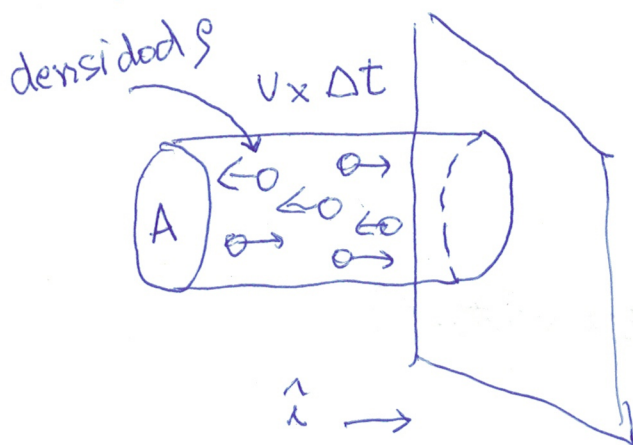
$$\Rightarrow \Delta \vec{p} = -2m v_x \hat{i}$$

choque
elástico

pared

Many molecules:

cuántos chocarán dentro de un área A de la pared $\perp$ a $\hat{i}$ en un intervalo Δt ?



La 1/2 de las moléculas
contenidas chocarán
con la pared en Δt

masa total
moléculas en tubo $= m_{\text{total}} = \frac{\rho A v_x \Delta t}{2}$

$$\Rightarrow \Delta \vec{p} \text{ de todas las moléculas del tubo } \Delta \vec{p} = -2m_{\text{total}} v_x \hat{i}$$

$$= -(\rho A v_x \Delta t) v_x \hat{i} = -\rho A \langle v_x^2 \rangle \Delta t \hat{i}$$

$$\Rightarrow \vec{F} = -\rho A \langle v_x^2 \rangle \hat{i}$$

$$\Rightarrow \vec{p} = \left| \frac{\vec{F}}{A} \right| = \left[\rho \langle v_x^2 \rangle \right] \Rightarrow pV = Nm \langle v_x^2 \rangle$$

$$\text{pero } \langle v_x^2 \rangle = \langle v_y^2 \rangle = \langle v_z^2 \rangle = \frac{1}{3} \langle v^2 \rangle$$

$$\Rightarrow \boxed{PV = \frac{Nm}{3} \langle v^2 \rangle}$$

experimentalmente, $PV = NKT$

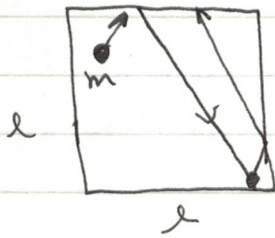
$$\Rightarrow \cancel{N}KT = \cancel{N} \frac{m}{3} \langle v^2 \rangle \Rightarrow \langle v^2 \rangle = \frac{3KT}{m}$$

$$\Rightarrow \boxed{\frac{1}{2} m \langle v^2 \rangle = \frac{3}{2} KT}$$

Teo.
equipartición

Bernoulli (1739)

$PV = cte$. usando modelo microscópico atómico.



$2mV_z$ transf. en $t = 2l/V_z$ ^{topa} superior, en

$$F_z \approx \frac{2mV_z^2}{2l} = \frac{m}{l} V_z^2$$

$$\Rightarrow \langle F_z \rangle_{\text{total}} = \frac{M}{l} \overline{V_z^2}$$

$$\Rightarrow \text{Presión sobre tapa: } P = \frac{1}{l^2} \frac{M}{l} \overline{V_z^2} = \frac{M \overline{V_z^2}}{l^3} = \frac{M \overline{V_z^2}}{V}$$

$$\text{y como } \overline{V_x^2} = \overline{V_y^2} = \overline{V_z^2} \Rightarrow \overline{V_z^2} = \frac{1}{3} \overline{V^2}$$

$$\Rightarrow P = \frac{1}{3} \frac{M \overline{V^2}}{V} \quad \therefore \boxed{PV = \frac{1}{3} M \overline{V^2} =}$$

$$P = 10^5 \text{ N/m}^2$$

$$M/V = 1 \text{ kg/m}^3$$

aire

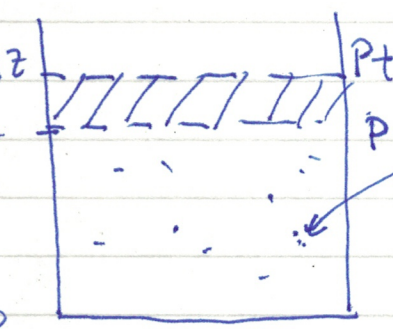
$$\Rightarrow \boxed{\sqrt{\overline{V^2}} = 10^3 \text{ (m/s)}}$$

mucho mayor que la velocidad observada de difusión de los gases.

Razón? COLISIONES entre MOLECULAS.

Fórmula barométrica

$z+dz$
 z
 $z=0$



molecules de masa m (# total $= N$)

$$dP = -\rho g dz = -\frac{Nmg}{V} dz$$

para gas ideal $PV = Nk_B T$

$$\Rightarrow \frac{N}{V} = P/k_B T$$

$$\Rightarrow dP = -\frac{mgP}{k_B T} dz \Rightarrow \frac{dP}{P} = -\frac{mg dz}{k_B T}$$

$$\Rightarrow \ln P = \text{cte} - \frac{mgz}{k_B T}$$

$$\Rightarrow \boxed{P(z) = P(0) e^{-\frac{mgz}{k_B T}}}$$
$$\boxed{N(z) = N(0) e^{-\frac{mgz}{k_B T}}}$$

la prob. de hallar la molécula a altura z es:

$$f(z) \propto e^{-\frac{mgz}{k_B T}} = e^{-U/k_B T}$$

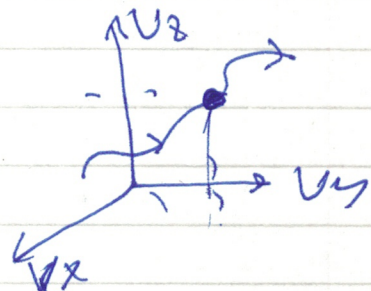
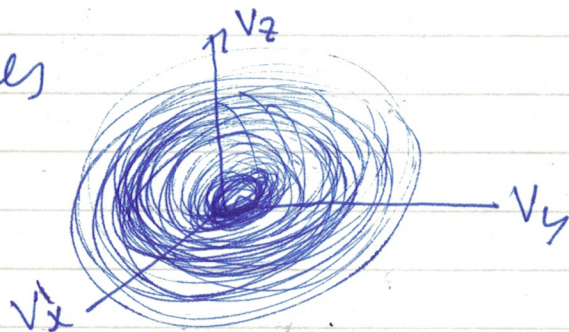
Distribución de Maxwell-Boltzmann

1859: gas formado por átomos/moléculas colisionando elástico! entre ellos o con las paredes del recipiente.
→ obedec. las leyes de Newton.

Como $N \gg 1$, Maxwell se concentra en las propiedades promedios, pero lo que cuenta la f.m. de distribución:

1 molécula: $\vec{v} = (v_x, v_y, v_z)$

10^{23} moléculas



fluctuaciones de la nube son de orden $O(\sqrt{N})$

En 100 cc de aire hay $\sim 10^{24}$ moléculas

Dividiendo este volumen en 10^9 partes, cada parte tendría 10^{12} molec. $\Rightarrow$ fluctuación $= O(10^6) \therefore$ cada celda tendría fluctuación de 1 parte en 1 millón

$\therefore$ Fluctuaciones de densidad (especial o de velocidad) son despreciables cuando $N \gg 1 \Rightarrow$ distribución es función continua (en posición y velocidad)

sea un gas de N partículas.

Definimos $f_1(v_x)$ tq

$$N f_1(v_x) dv_x = \# \text{ partículas cuyo } v_x \in [v_x, v_x + dv_x]$$

obviamente, $\int_{-\infty}^{\infty} f_1(v_x) dv_x = 1 \Rightarrow$ 

Como la dirección x es arbitraria, la misma f_1 corresponde a las direcciones $\hat{y}$, y $\hat{z}$

$$N f_1(v_y) dv_y = \# \text{ partículas cuyo } v_y \in [v_y, v_y + dv_y]$$

$$N f_1(v_z) dv_z = \# \text{ partículas cuyo } v_z \in [v_z, v_z + dv_z]$$

$$\Rightarrow \underbrace{N f_1(v_x) f_1(v_y) f_1(v_z)}_{F(\vec{v})} dv_x dv_y dv_z = \# \text{ partículas con } \vec{v} \in [\vec{v}, \vec{v} + d\vec{v}]$$

Pero como no hay direcciones preferente,

$$F(\vec{v}) = F(\vec{v}^2) = F(v_x^2 + v_y^2 + v_z^2)$$

$$\text{también } f_1(v_x) = f_1(v_x^2)$$

$$f_1(v_y) = f_1(v_y^2)$$

$$f_1(v_z) = f_1(v_z^2)$$

$$\therefore f_1(v_x^2) f_1(v_y^2) f_1(v_z^2) = F(v_x^2 + v_y^2 + v_z^2)$$

lo cual se cumple solo si $f(v) = A e^{-Bv^2}$

$\Rightarrow$ # partículas con $\vec{v} \in [\vec{v}, \vec{v} + d\vec{v}] = N A^3 e^{-B(v_x^2 + v_y^2 + v_z^2)} dv_x dv_y dv_z$

$A e^{+Bv^2}$ NO sirve

$$= N A^3 e^{-Bv^2} 4\pi v^2 dv$$

$f(v)$

$$f(v) = 4\pi v^2 A^3 e^{-Bv^2}$$

(i) Normalización: $1 = \int_0^\infty f(v) dv = 4\pi A^3 \int_0^\infty v^2 e^{-Bv^2} dv$

$$\int_0^\infty v^2 e^{-Bv^2} dv = \frac{1}{B^{3/2}} \underbrace{\int_0^\infty s^2 e^{-s^2} ds}_{\sqrt{\pi}/4} = \frac{\sqrt{\pi}}{4 B^{3/2}}$$

$$1 = \frac{4\pi A^3 \sqrt{\pi}}{4 B^{3/2}}$$

$$\Rightarrow \boxed{4\pi A^3 = \frac{4}{\sqrt{\pi}} B^{3/2}}$$

Bernoulli $\rightarrow \frac{1}{2} m \overline{v^2} = \frac{3}{2} kT$

(ii) Sabemos que $\frac{1}{2} m \overline{v^2} = \frac{3}{2} kT$ (teo. equipartición)

Pero $\frac{1}{2} m \overline{v^2} = \frac{1}{2} m \int_0^\infty v^2 f(v) dv = \frac{1}{2} m \int_0^\infty 4\pi A^3 v^4 e^{-Bv^2} dv$

$$= \frac{1}{2} m \frac{4B}{\sqrt{\pi}} \int_0^{\infty} v^4 e^{-Bv^2} dv$$

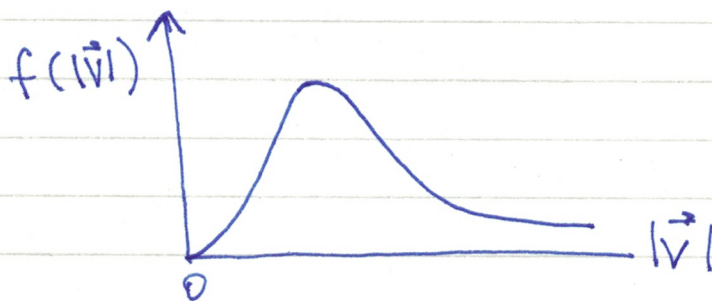
$$\int_0^{\infty} v^4 e^{-Bv^2} dv = \frac{1}{B^{5/2}} \underbrace{\int_0^{\infty} s^4 e^{-s^2} ds}_{\frac{3\sqrt{\pi}}{8}} = \frac{3\sqrt{\pi}}{8 B^{5/2}}$$

$$\underbrace{\frac{1}{2} m \overline{v^2}}_{\frac{3}{2} k_B T} = \frac{1}{2} m \frac{4B}{\sqrt{\pi}} \cdot \frac{3\sqrt{\pi}}{8 B^{5/2}} = \frac{3m}{4B}$$

$$\therefore \frac{3}{2} k_B T = \frac{3m}{4B} \Rightarrow \boxed{B = \frac{m}{2k_B T}}$$

$$\Rightarrow 4\pi A^3 = \frac{4}{\sqrt{\pi}} B^{3/2} = \frac{4}{\sqrt{\pi}} \left(\frac{m}{2k_B T} \right)^{3/2} = \boxed{4\pi \left(\frac{m}{2\pi k_B T} \right)^{3/2}}$$

$$f(v) = 4\pi \left[\frac{m}{2\pi k_B T} \right]^{3/2} v^2 e^{-\frac{mv^2}{2k_B T}} = 4\pi \left(\frac{m}{2\pi k_B T} \right)^{3/2} v^2 e^{-E/k_B T}$$



$$\textcircled{1} \langle v \rangle = \frac{\int_0^\infty v f(v) dv}{\int_0^\infty f(v) dv} = \frac{A \int_0^\infty v^3 e^{-\alpha v^2} dv}{A \int_0^\infty v^2 e^{-\alpha v^2} dv} = \langle v \rangle \quad (E)$$

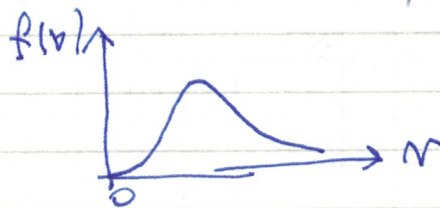
$$(i) \int_0^\infty v^2 e^{-\alpha v^2} dv = -\frac{d}{d\alpha} \left(\int_0^\infty e^{-\alpha v^2} dv \right) = -\frac{1}{2} \sqrt{\pi} \frac{d}{d\alpha} \alpha^{-1/2} = \frac{1}{4} \sqrt{\pi} \alpha^{-3/2}$$

$$(ii) \int_0^\infty v^3 e^{-\alpha v^2} dv = \int_0^\infty v^2 e^{-\alpha v^2} \frac{d(v^2)}{2} = \frac{1}{2} \int_0^\infty x e^{-\alpha x} dx = \frac{1}{2\alpha^2} \int_0^\infty u e^{-u} du = \frac{1}{2\alpha^2}$$

$$\langle v \rangle = \frac{(1/2\alpha^2)}{\left(\frac{\sqrt{\pi}}{4}\right) \alpha^{-3/2}} = \frac{4\alpha^{3/2}}{\sqrt{\pi}} \cdot \frac{1}{2\alpha^2} = \frac{2}{\sqrt{\pi}} \frac{1}{\sqrt{\alpha}}$$

$$= \frac{2}{\sqrt{\pi}} \sqrt{\frac{2KT}{m}} = \sqrt{\frac{8KT}{\pi m}} \quad \langle v \rangle \gg \sqrt{g m^2}$$

$$\textcircled{2} f(v) = A v^2 e^{-\alpha v^2}$$



$$0 = f'(v) = 2v e^{-\alpha v^2} + v^2 e^{-\alpha v^2} (-2\alpha v) = e^{-\alpha v^2} [2v - 2\alpha v^3] = 0$$

$$\Rightarrow 2\alpha v^3 = 2v \Rightarrow \alpha v^2 = 1 \Rightarrow v = \frac{1}{\sqrt{\alpha}} = \sqrt{\frac{2KT}{m}} //$$

$$\int_0^{\infty} v^4 e^{-\alpha v^2} dv = \frac{d}{d\alpha^2} \left(\int_0^{\infty} e^{-\alpha v^2} dv \right) = \frac{d}{d\alpha^2} \left(\frac{1}{2} \sqrt{\frac{\pi}{\alpha}} \right) = \frac{\sqrt{\pi}}{2} \frac{d}{d\alpha} \left(\alpha^{-1/2} \right)$$

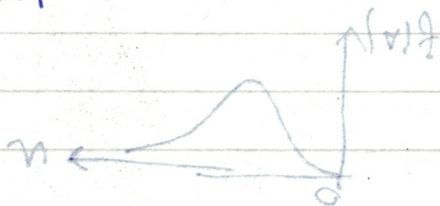
$$= \frac{\sqrt{\pi}}{2} \frac{d}{d\alpha} \left(-\frac{1}{2} \alpha^{-3/2} \right) = -\frac{\sqrt{\pi}}{4} \frac{d}{d\alpha} \left(\alpha^{-3/2} \right) = -\frac{\sqrt{\pi}}{4} \cdot \left(-\frac{3}{2} \right) \alpha^{-5/2}$$

$$= \frac{3\sqrt{\pi}}{8} \alpha^{-5/2}$$

$$\therefore \langle V^2 \rangle = \frac{(3/8) \sqrt{\pi} \alpha^{-5/2}}{(\sqrt{\pi}/4) \alpha^{-3/2}} = \frac{3}{2} \alpha^{-1} = \frac{3}{2\alpha} = \frac{3}{2} \frac{2kT}{m} =$$

$$\Rightarrow \sqrt{\langle v^2 \rangle} = \sqrt{\frac{3 k T}{m}}$$

$$v_{mp} < \langle v \rangle < \sqrt{\langle v^2 \rangle}$$



$$PV = \left[\frac{N}{3} \langle v^2 \rangle \right] = \frac{Nm}{3} \langle v^2 \rangle = \frac{Nm}{3} \cdot \frac{3KT}{m} = Nk_B T$$

$$\sqrt{\frac{3kT}{m}} = \frac{1}{\rho} = v \quad \rho = 1 = \rho_0 \quad v = 1 \quad \text{for } \text{gases ideales}$$

Integrals

$$I_n = \int_0^{\infty} v^n e^{-\alpha v^2} dv \quad (1)$$

$$\underline{n = 2p+1}$$

$$\begin{aligned} I_n &= \int_0^{\infty} v^{2p} v e^{-\alpha v^2} dv = \frac{1}{2} \int_0^{\infty} (v^2)^p e^{-\alpha(v^2)} d(v^2) = \frac{1}{2} \int_0^{\infty} x^p e^{-\alpha x} dx \\ &= \frac{1}{2\alpha^{p+1}} \cdot \underbrace{\int_0^{\infty} s^p e^{-s} ds}_{p!} = \boxed{\frac{p!}{2\alpha^{p+1}}} \quad (2) \end{aligned}$$

$$\underline{n = 2p}$$

$$I_n = \int_0^{\infty} v^{2p} e^{-\alpha v^2} dv = (-1)^p \frac{d^p}{d\alpha^p} \underbrace{\int_0^{\infty} e^{-\alpha v^2} dv}_{\frac{1}{\sqrt{2}} \int_0^{\infty} e^{-x^2} dx}$$

$$I \equiv \int_0^{\infty} e^{-x^2} dx$$

$$I^2 = \int_0^{\infty} e^{-x^2} dx \int_0^{\infty} e^{-y^2} dy = \int_0^{\infty} \int_0^{\infty} e^{-(x^2+y^2)} dx dy$$

$$r^2 = x^2 + y^2$$

$$r dr d\phi = dx dy$$

$$\begin{aligned} I^2 &= \int_0^{2\pi} d\phi \int_0^\infty dr r e^{-r^2} = \frac{\pi}{2} \int_0^\infty r e^{-r^2} dr = \\ &= \frac{\pi}{4} \int_0^\infty e^{-r^2} dr^2 = \frac{\pi}{4} \underbrace{\int_0^\infty e^{-s} ds}_1 = \frac{\pi}{4} \end{aligned}$$

$$I = \frac{\sqrt{\pi}}{2}$$

$$\therefore I_n = (-1)^p \frac{\sqrt{\pi}}{2} \frac{d^p}{d\alpha^p} (\alpha^{-1/2})$$

$$(n = 2p).$$