

$$P_x = m \cdot v_x \quad \frac{P_{in}^2}{2m} = \frac{P_{out}^2}{2m} \quad P_{out} = -mv_x$$

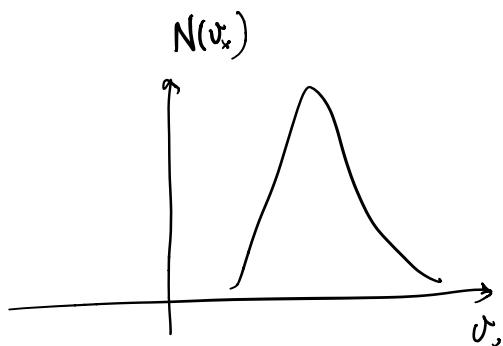
$$\Delta p = 2mv_x$$

$$\Delta t = \frac{L}{v_x} \rightarrow 2\Delta t = \frac{2L}{v_x}$$

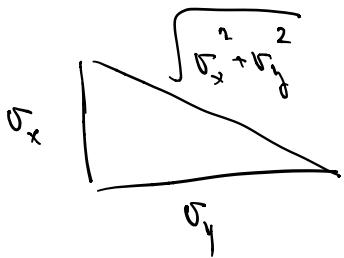
$$F_{\text{particule}} = \frac{\Delta p}{\Delta t} = \frac{2mv_x}{2L} v_x = \frac{mv_x^2}{L}$$

$N_{\text{particelle}}$ $v_{x,1}, v_{x,2}, v_{x,3}$

$$\langle v_x \rangle \quad \langle v_x^2 \rangle \quad \langle v_x^3 \rangle$$



$$\langle F \rangle = \frac{m \langle v_x^2 \rangle}{L} N$$



$$v_x^2 + v_y^2 + v_z^2 = v^2 \approx 3 v_x^2 \quad \text{as } x, y, z \text{ are zero}$$

"injektiv"

case $\propto v_x \approx v_y = v_z$

$$\frac{F}{L^2} = P = \frac{m\langle v^2 \rangle}{3L^3} N$$

$$PV = \underbrace{\frac{mv^2}{2}}_{E_{kin}} \frac{2}{3} N$$

$$\uparrow nRT_k$$



$$\langle E_{kin} \rangle = \frac{3}{2} RT_k \frac{m}{N}$$

$$= \frac{3}{2} k T_k$$

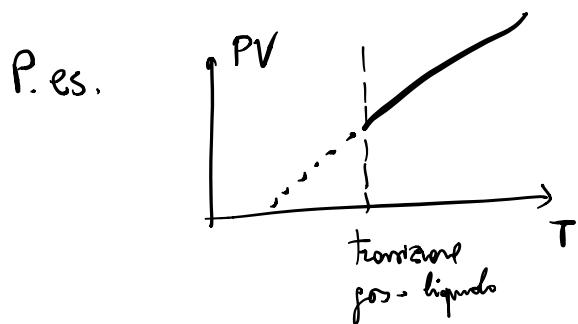
$$\frac{m\langle \mathbf{v}^2 \rangle}{2} = \frac{3}{2} kT \quad \sqrt{\langle \mathbf{v}^2 \rangle} = \sqrt{\frac{3kT}{m}} \quad \left. \begin{array}{l} v \approx 10^4 \text{ cm/s} \\ \rho = 10^{19} / \text{cm}^3 \end{array} \right\} \nu \approx 1 \text{ GHz}$$

Boltzmann $\frac{1}{2} eV/\text{K}$

- si cominciano a fare esperimenti in cui si "espose" la scatola delle leggi fisiche si usano misurazioni che possono mettere in risalto le statistiche interne
- la TEMPERATURA è una manifattura del movimento delle molecole d'aria
- È veramente necessario conoscere cosa fa ciascuna molecola?
No! È stata sufficiente sapere cosa fa in media
Spesso la conoscenza delle proprietà messe è più che sufficiente per affrontare un problema
- PASSAGGIO DA UNA TEORIA microscopica ad una TEORIA macroscopica

Questo paragone è una semplificazione ed è una solvessia.
Conosciuta la teoria microscopica non si risolve a risolvere
un problema, ma se ne possono capire le proprietà più intime
e fondamentali.

Conosciuta la teoria microscopica si può evitare il rischio
di estrapolare fuori dal suo dominio di validità

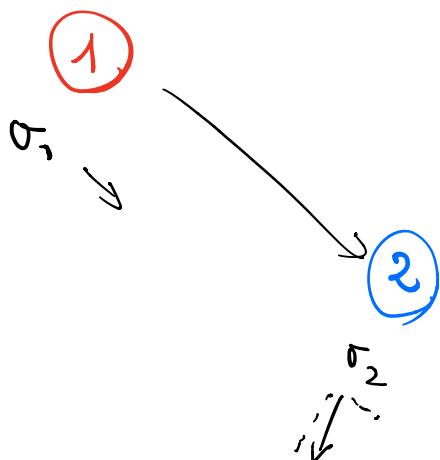


Perkin, Boltzmann e l'ipotesi atomica

Y
knot & browniano

γ

un corpo risolleva l'altro, ma non il vicino.



Nel sistema di riferimento
di quiete di "2"

$$m_1 = m_2$$

$$v \approx 10^4 \frac{\text{cm}}{\text{s}} = 10^3 \frac{10 \text{ cm}}{10^9 \text{ ns}} = 10^6 \text{ cm} \quad \beta = 10^{-6}$$

$$v_2 = v_1 (\sin \theta_2, \cos \theta_2) \quad v_1^* = 0$$

$$v_1 = v_2 (\sin \theta_1, \cos \theta_1) \quad v_2^* = \left(v_2 \sin \theta_2 - v_1 \sin \theta_1, v_2 \cos \theta_2 - v_1 \cos \theta_1 \right)$$

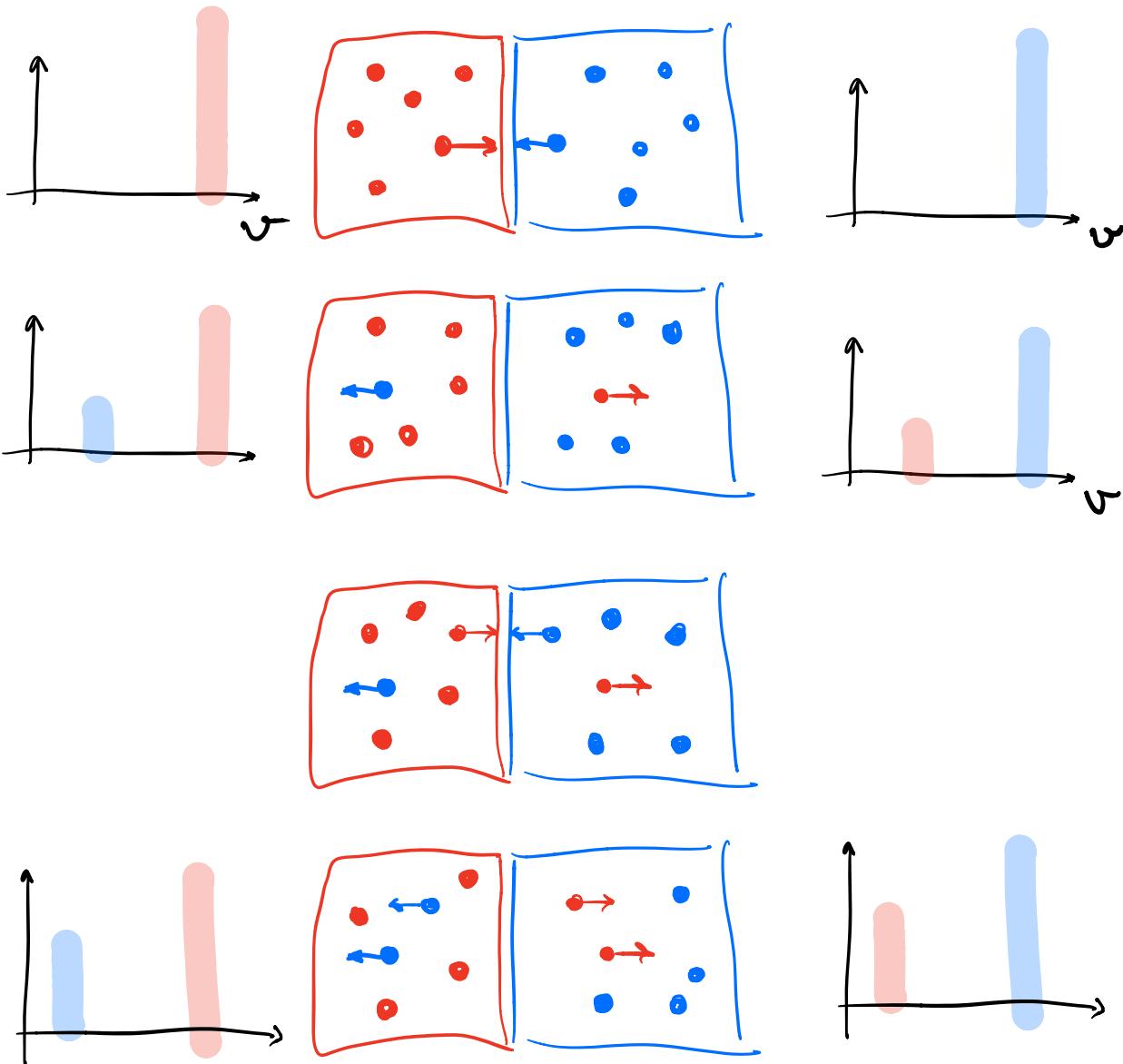
$$|v_2|^2 = (v_2 \sin \theta_2 - v_1 \sin \theta_1)^2 + (v_2 \cos \theta_2 - v_1 \cos \theta_1)^2$$

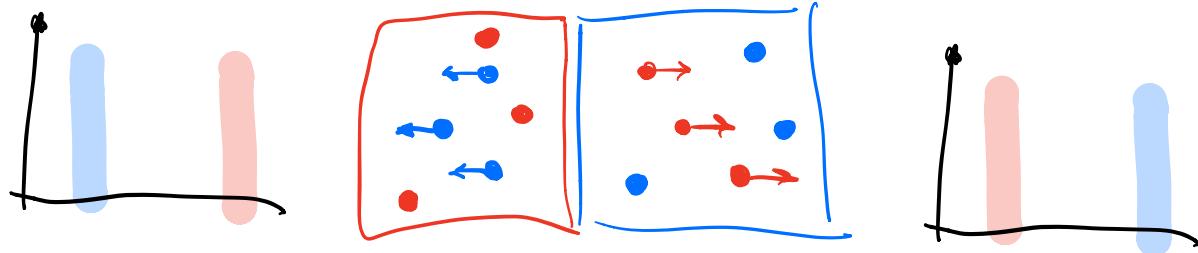
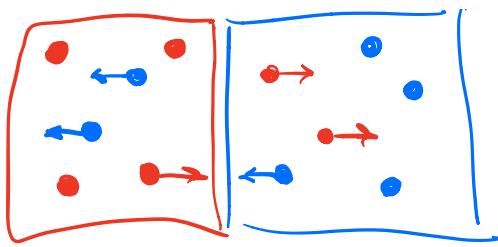
$$v_2^* = 0 \quad v_1^* = |v_2| \hat{v}_2^*$$

$$k_1 = 0 \quad k_2 = \frac{mv^2}{2}$$

$$k'_1 = \frac{mv^2}{2} \quad k'_2 = 0$$

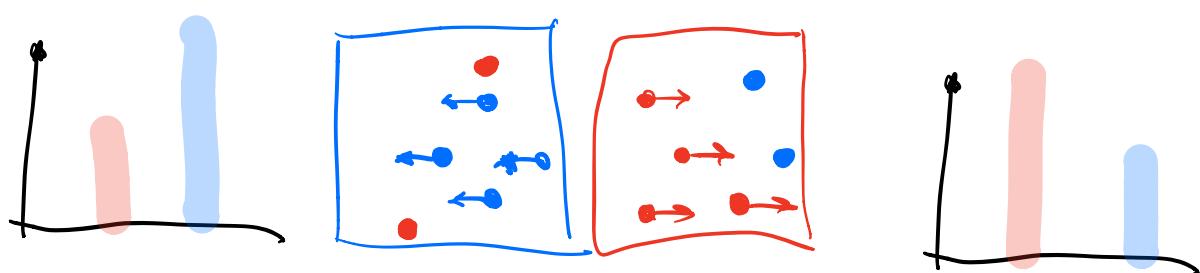
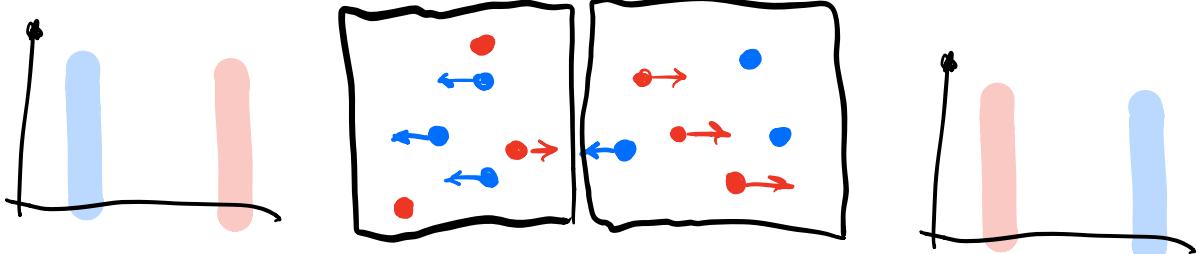
$\langle v^2 \rangle$ no cambia

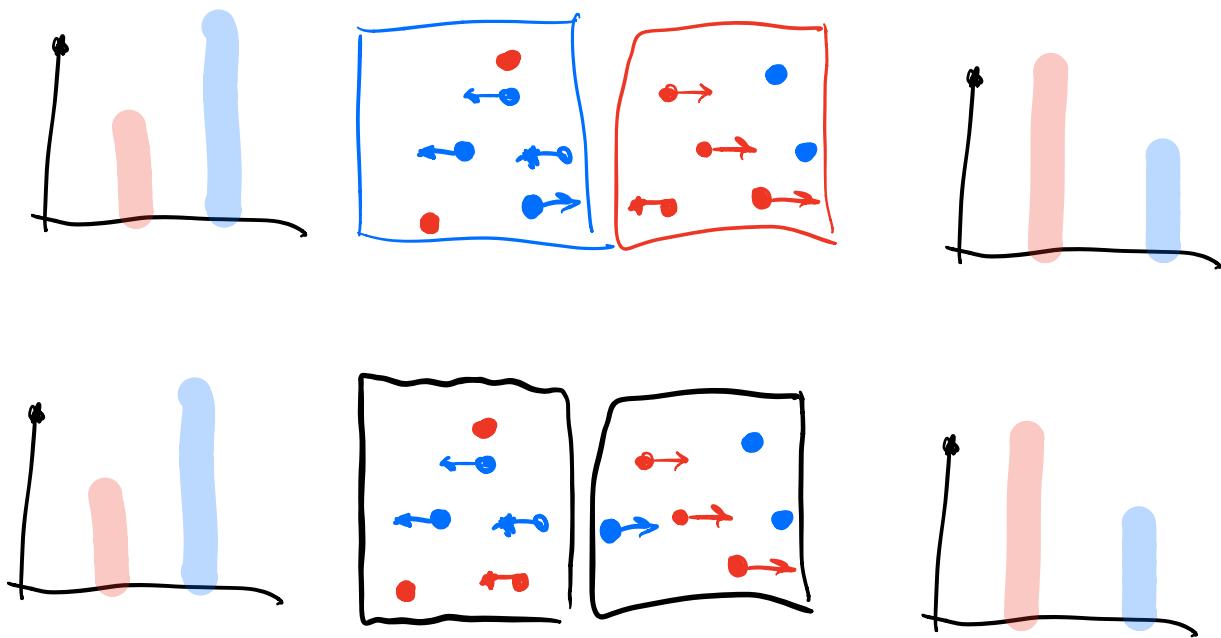




e poi?

si continua





qualunque intorno alle parti più polluite sono ab
un lotto produce una mitazione facendo i più
focile che quelle pollute sono veleno dell'aria
mette.

$$N_b(t) \rightarrow N_b(t+\Delta t) = N_b - n_b(t) + n_c(t)$$

$$N_c(t) \rightarrow N_c(t+\Delta t) = N_c(t) - n_c(t) + n_b(t)$$

collissioni sono $n_b = n_c$, ma è anche possibile un semplice attracamento, da cui $n_b \neq 0$ $n_c = 0$

$$n_b = (\tau_b + I) \quad (N_b - N_c) = (\tau_b - \tau_c)$$

$$n_c = (\tau_c + I) \quad (N_c - N_b) = (\tau_c - \tau_b)$$

$$N_b(t+\Delta t) - N_c(t+\Delta t) = N_b(t) - N_c(t) - 2(\tau_b - \tau_c)$$

$$\tau_b = p N_b$$

$$\tau_c = p N_c$$

$$N_b - N_c(t+\Delta t) = N_b - N_c(t) - 2p(N_b - N_c)$$

$$\Delta_{bc}(t+\Delta t) = \Delta_{bc}(t) - 2p \Delta_{bc}(t)$$

$$\frac{\delta}{\delta t} \Delta_{bc}(t) = -2p \Delta_{bc}(t)$$

situarsi vicini all'equilibrio, perché lo stato "b" e lo stato "c" non sono molto diversi si possono impostare in questa descrizione. La maggiore parte delle situazioni

adunare in solge cori, perci' non e un fatto universale.

$$m \overbrace{\frac{d}{dt} \left(\frac{dx}{dt} \right)}^{\alpha} = F_{\text{TOT}} = F_{\text{Random}} - \delta \frac{dx}{dt}$$

$$\times F_{\text{Random}} = x \delta \frac{dx}{dt} + m \frac{d}{dt} \left(\frac{dx}{dt} \right)$$



$$\frac{d^2 x^2}{dt^2} = \frac{d}{dt} \left(\frac{dx^2}{dt} \right) = \frac{d}{dt} \left(2x \frac{dx}{dt} \right)$$

$$\left\{ \begin{array}{l} \frac{d^2 x^2}{dt^2} = 2 \left(\frac{dx}{dt} \right)^2 + 2 \times \frac{d^2 x}{dt^2} \end{array} \right.$$

$$\times F_{\text{Random}} = \frac{\delta}{2} \frac{d}{dt} x^2 + \frac{m}{2} \frac{d^2}{dt^2} x^2 - \left(\frac{dx}{dt} \right)^2 m$$

$$\langle \times F_{\text{Random}} \rangle = 0$$

$$m \langle \left(\frac{dx}{dt} \right)^2 \rangle = m \langle v^2 \rangle = 2 \langle E_{\text{kin}} \rangle = 2 \gamma T$$

$$\langle \frac{d^2 x^2}{dt^2} \rangle =: \alpha \quad \text{il moto spaziale elastico}$$

$$\frac{\delta}{2} \alpha + m \frac{d}{dt} \alpha = 2 \gamma T$$

$$\dot{\alpha} = \frac{2}{m} \gamma T - \frac{\alpha \cdot \delta}{m \cdot 2} =: \beta$$

$$\dot{\beta} = - \frac{\dot{\alpha}}{m} \cdot \frac{\delta}{2} = - \beta \frac{\delta}{2m} \quad \beta = e^{-\delta/2m \cdot t}$$

$$\alpha \simeq 4 \gamma T \delta \quad \left\langle \int_0^T \alpha \right\rangle = \left\langle \int_0^T \frac{dx}{dt} x^2 \right\rangle \\ = \alpha \cdot T = \langle x^2 \rangle$$

$$\langle x^2 \rangle = \frac{4 \gamma T c}{\delta}$$

↑

$\pi_R \cdot \eta$