

### **Telefonul**





#### Tehnica de calcul











#### Laserul



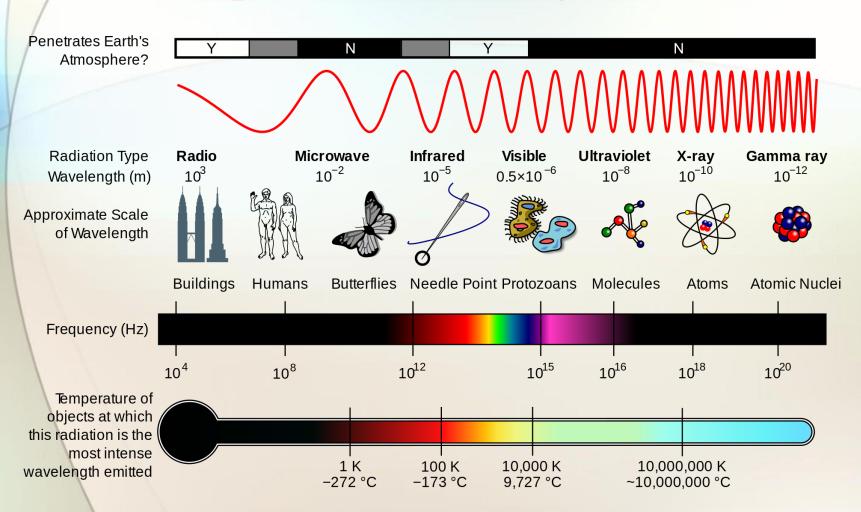
### Gama de distanțe și intervale de timp

Partea observabilă a Universului – 10<sup>26</sup> m Vârsta Universului– (10<sup>18</sup> s) sau 10-15 miliarde ani

Dimensiunile nucleelor atomice —  $\sim 10^{-15}$  m. Structura particulelor elementare este investigată la dimensiuni de ordinul  $5\cdot 10^{-18}$  m.

Durata de viață a particulelor instabile numite rezonanțe,  $\sim 10^{-23}$  s.

### Spectrul electromagnetic

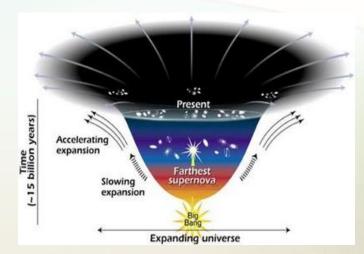


### 1990

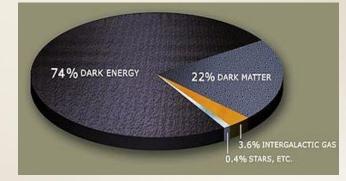
Datorită gravitației, expansiunea universului ar trebui să încetinească

1998

Expansiunea universului nu încetinește, ci accelerează



Energia întunecată și materia întunecată predomină în univers.



#### Literatură recomandată:

- 1. Rusu A., Rusu S. Curs de Fizică. I. Bazele mecanicii clasice. Chişinău, Tehnica UTM, 2014, 132 p.
- 2. Rusu A., Rusu S. Curs de Fizică. II. Bazele fizicii moleculare și ale termodinamicii. Chișinău, Tehnica UTM, 2014, 119 p.
- 3. Rusu A., Rusu S. Curs de Fizică. III. Electromagnetismul. Chişinău, Tehnica UTM, 2015, 233 p.
- 4. Rusu A., Rusu S. Curs de Fizică. IV. Oscilatii si unde. Optica ondulatorie. Chişinău, Tehnica UTM, 2016, 172 p.
- 5. Rusu A., Rusu S. Curs de Fizică. V. Elemente de fizică modernă. Chişinău, Tehnica UTM, 2019, 164 p.
- 6. Crețu T.I. Fizica. Curs universitar. București, Editura Tehnică, 1996, 672 p.
- 7. Detlaf A.A., Iavorski B.M. Curs de fizică. Chișinău, Lumina, 1991, 606 p.
- 8. Rusu A., Rusu S. Probleme de fizică. Chişinău, U.T.M., 2004, 92 p.
- 9. Чертов А.Г., Воробьев А.А. Задачник по физике. М.: Физматлит, 2003.

Codul	Anul predării	Semestrul	Numărul de ore				Evaluarea	
disciplinei			Prelegeri	Seminare	Lucrări de laborator	Lucrul individual	Credite	Examene
	Învățământ cu frecvență la zi							
<u> </u>								
F.01.O.007	I	II	45	15	30	90	6	examen
01.	Învățământ cu frecvență redusă							
ഥ								
	I	II	10	6	8	126	6	examen

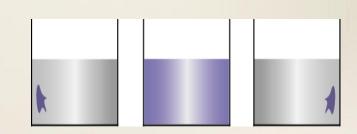
Metodele statistică și termodinamică de studiu a corpurilor macroscopice.

$$N_A = 6,02252 \cdot 10^{23} \,\mathrm{mol}^{-1}$$
 Numărul lui Avogadro

Molul este cantitatea de substanță ce conține atâtea molecule, atomi, ioni sau alte elemente structurale câți atomi se conțin în 0,012 kg ale izotopului C<sup>12</sup>.

$$\nu = \frac{N}{N_A}$$

Mișcarea haotică Stări de echilibru și de neechilibru



Parametri termodinamici: densitatea, concentrația, presiunea, temperatura

$$\langle \rho \rangle \equiv \rho = \frac{m}{V}$$
  $\langle n \rangle \equiv n = \frac{N}{V}$  
$$\rho = \frac{m}{V} = \frac{m_0 N}{V} = m_0 n \qquad \langle p \rangle \equiv p = \frac{F_{\perp}}{S}$$

starea de echilibru a sistemului poate fi definită ca o stare în care parametrii termodinamici posedă valori determinate.

Scara termodinamică a temperaturii

$$T = 273,15 + t^{\circ}$$

$$\left\langle \frac{m_0 v^2}{2} \right\rangle = \frac{3}{2} kT \qquad v_T = \sqrt{\left\langle v^2 \right\rangle} = \sqrt{\frac{3kT}{m_0}}$$

Procese cvasistatice sau de cvasiechilibru

#### Modelul gazului ideal:

$$\frac{\tau'}{\tau}$$
 << 1  $\tau$  - timpul parcursului liber al unei molecule,  $\tau'$  - timpul de interacțiune al moleculelor

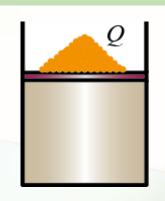
Pentru aer 
$$\frac{\tau'}{\tau} \approx 10^{-3}$$
  $E_{p,int} \ll E_c$ 

$$\langle \Delta p_x \rangle = \frac{1}{2} \langle 2m_0 n v_x^2 S \Delta t \rangle = n m_0 \langle v_x^2 \rangle S \Delta t$$

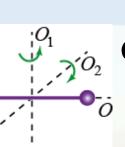
$$\langle F \rangle = \frac{\langle \Delta p_x \rangle}{\Delta t} = n m_0 \langle v_x^2 \rangle S$$
  $p = \frac{\langle F \rangle}{S} = \frac{1}{3} n m_0 \langle v^2 \rangle = \frac{2}{3} n \langle \frac{m_0 v^2}{2} \rangle$ 

$$p = nkT pV = vRT$$

$$\nu = \frac{N}{N_A} = \frac{m_0 N}{m_0 N_A} = \frac{m}{M}$$

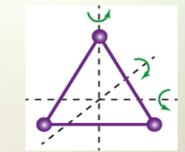


Numărul gradelor de libertate ale unui sistem este numărul de mărimi liniar independente, cu ajutorul cărora se poate indica univoc poziția sistemului în spațiu



Gazul monoatomic i = 3 ( $i = n_{tr.}$ )

Gazul biatomic i = 5 ( $i = n_{tr.} + n_{rot.}$ )



Gazul triatomic i = 6

#### Teorema echipartiției energiei după gradele de libertate

fiecărui grad de libertate, nu obligatoriu translațional, îi corespunde în mediu una și aceleași energie cinetică egală cu kT/2.

$$\langle \varepsilon \rangle = \frac{\iota}{2} kT$$

$$i = n_{\text{tr.}} + n_{\text{rot.}} + 2n_{\text{osc.}}$$

$$f(\vec{r}) = \frac{d\mathscr{P}(\vec{r})}{dV} - \text{densitatea de probabilitate sau funcția}$$

$$\text{de distribuție}$$

$$\text{f}(\vec{r})dV = 1 - \text{condiția de normare}$$

$$\hat{I} \text{n absența câmpului exterior}$$

$$\int_{U(\vec{r})}^{U(\vec{r})} \frac{dV}{V} = \frac{1}{N} \cdot \frac{N}{V} = \frac{n}{N},$$

$$\int_{U(\vec{r})}^{U(\vec{r})} \frac{dV}{V} = \frac{ndV}{N}$$

$$\begin{cases}
f = \frac{1}{V} = \frac{1}{N} \frac{N}{V} = \frac{n}{N}, \\
d\mathscr{P}(\vec{r}) = \frac{dV}{V} = \frac{ndV}{N}
\end{cases}$$

Moleculele de gaz se află într-un câmp exterior potențial

$$dp = nGdz = -n\frac{dE_p}{dz}dz = -ndE_p$$

$$dp = kTdn$$

$$dn = d(\ln n) = -\frac{dE_p}{kT}$$

$$n(\vec{r}) = n_0 e^{-\frac{E_p(\vec{r})}{kT}}$$
 – formula lui Boltzmann —  $p(h) = p_0 e^{-\frac{m_0 gh}{kT}}$  Formula barometrică

$$p(h) = p_0 e^{-\frac{m_0 g}{kT}}$$

$$f(\vec{r}) = \frac{n(\vec{r})}{N} = \frac{n_0}{N} e^{-\frac{E_p(\vec{r})}{kT}} - \text{funcția de distribuție}$$

$$d\mathscr{P}(\vec{r}) = f(\vec{r})dV = \frac{n_0}{N}e^{-\frac{E_p(\vec{r})}{kT}}dV$$
 — distribuția lui Boltzmann

$$f(\vec{v}) = \frac{d\mathcal{P}(\vec{v})}{d\Gamma}$$
 – densitate de probabilitate sau funcția de distribuție a moleculelor după viteze

$$v_z$$
 $v_y$ 
 $dv_z$ 
 $dv_z$ 
 $dv_z$ 

$$d\mathscr{P}(\vec{v}) = \left(\frac{m_0}{2\pi kT}\right)^{3/2} e^{-\frac{m_0 v^2}{2kT}} d\Gamma \qquad -\text{Distribuția lui Maxwell}$$

Distribuția lui Maxwell după valorile absolute ale vitezei

$$d\mathscr{P}(v) = 4\pi \left(\frac{m_0}{2\pi kT}\right)^{3/2} e^{-\frac{m_0 v^2}{2kT}} v^2 dv$$

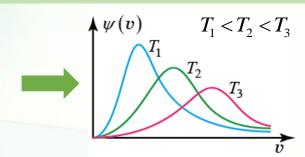
$$\psi(v)$$
 $v_p \quad v \quad v + dv \quad v$ 

$$\psi(v) = 4\pi \left(\frac{m_0}{2\pi kT}\right)^{3/2} e^{-\frac{m_0 v^2}{2kT}} v^2$$
 – funcția de distribuție

$$\frac{d}{dv^2} \left( v^2 e^{-\frac{m_0 v^2}{2kT}} \right) = \left( 1 - \frac{m_0 v^2}{2kT} \right) e^{-\frac{m_0 v^2}{2kT}} = 0 \quad \longrightarrow \quad v_p = \sqrt{\frac{2kT}{m_0}} \qquad -\text{viteza cea mai probabilă}$$

probabilă

La încălzirea gazului, partea de molecule cu viteze mici descrește, iar partea de molecule cu viteze mari crește



Folosind distribuția Maxwell, se poate determina valoarea medie a oricărei funcții care depinde de viteză

$$\left\langle F\left(\vec{v}\right)\right
angle =\int\limits_{-\infty}^{\infty}F\left(\vec{v}\right)d\mathscr{P}\left(\vec{v}\right)$$

De exemplu, pentru viteza medie aritmetică obținem:

$$\langle v \rangle = \int_{0}^{\infty} v d \mathscr{P}(v) = \int_{0}^{\infty} v \psi(v) dv = 4\pi \left(\frac{m_0}{2\pi kT}\right)^{3/2} \int_{0}^{\infty} v^3 e^{-\frac{m_0 v^2}{2kT}} dv$$

sau

$$\langle v \rangle = 4\pi \left(\frac{m_0}{2\pi kT}\right)^{3/2} 2\left(\frac{kT}{m_0}\right)^3 \int_0^\infty \xi e^{-\xi} d\xi = \sqrt{\frac{8kT}{\pi m_0}}$$

Astfel, starea de echilibru a unui gaz este caracterizată de următoarele trei viteze

Viteza cea mai probabilă

$$v_p = \sqrt{\frac{2kT}{m_0}} = \sqrt{\frac{2RT}{M}}$$

Viteza medie aritmetică

$$\langle v \rangle = \sqrt{\frac{8kT}{\pi m_0}} = \sqrt{\frac{8RT}{\pi M}} = \sqrt{\frac{4}{\pi}} v_p \approx 1,33 v_p$$

Viteza medie-pătratică sau termică

$$v_T = \sqrt{\langle v^2 \rangle} = \sqrt{\frac{3kT}{m_0}} = \sqrt{\frac{3RT}{M}} \approx 1,22v_p$$

Distribuția Maxwell a moleculelor gazului ideal după energiile lor cinetice

Substituind în formula:

formula:
$$\varepsilon = \frac{m_0 v^2}{2} \qquad \qquad \int d\left(v^2\right) = 2v dv = 2\frac{d\varepsilon}{m_0}$$

$$v = \sqrt{\frac{2\varepsilon}{m_0}}$$

Obținem

$$d\mathscr{P}(v) = 4\pi \left(\frac{m_0}{2\pi kT}\right)^{3/2} e^{-\frac{m_0 v^2}{2kT}} v^2 dv$$

$$d\mathscr{P}(\varepsilon) = \frac{1}{\sqrt{\pi k^3 T^3}} e^{-\frac{\varepsilon}{kT}} \sqrt{\varepsilon} d\varepsilon$$