



Termodinamică și fizică statistică

a. Fluxul de energie care pleacă de la Soare are expresia

$$\phi_s = K.T_s^4 \quad (1)$$

Energia care cade în unitatea de timp pe unitatea de suprafață de pe sfera aflată la distanța D de Soarele care are suprafața $4\pi R^2$ este

$$\phi = K.T_s^4 \left(\frac{R_s}{D} \right)^2 \quad (2)$$

Energia colectată în unitatea de timp de stație, w_{primit} , este proporțională cu aria A a suprafeței pe care o arată către Soare. În funcție de orientarea stației această arie expusă iluminării este cuprinsă între l^2 (pentru situația în care normala la o față a cubului este îndreptată către Soare și suprafața expusă este suprafața unei fețe) și $l^2 \sqrt{3}$ (pentru situația în care diagonala de volum a cubului este îndreptată către Soare și suprafața expusă este un hexagon regulat având latura egală cu jumătate din diagonala de față a cubului).

$$w_{primit} = K.T_s^4 \left(\frac{R_s}{D} \right)^2 A \quad (3)$$

Energia emisă de stație, w_{emis} , este proporțională cu aria sa totală, $6l^2$, cu puterea a patra a temperaturii sale absolute și cu timpul.

$$w_{emis} = K.T^4 6l^2 \quad (4)$$

Le echilibru termodinamic

$$\begin{cases} T^4 6l^2 = T_s^4 \left(\frac{R_s}{D} \right)^2 A \\ T = T_s \sqrt{\left(\frac{R_s}{D} \right) \frac{\alpha}{6}} \end{cases}, \quad 1 \leq \alpha \leq \sqrt{3} \quad (5)^*$$

b. Vitezele fiind distribuite maxwellian, viteza medie calculată ca

$$\bar{v} = \int_0^{\infty} v f(v) dv \quad (6)$$

are valoarea

$$\bar{v} = \sqrt{\frac{8kT}{\pi \cdot m}} \quad (7)$$

Întrucât temperatura stației este constantă, viteza medie a celor n molecule de gaz este constantă. Dacă se consideră ca direcție principală direcția normalei la suprafața găurii, viteza medie proiectată pe

această direcție are o valoare care se mediaază după toate valorile posibile ale cosinusului unghiului θ făcut de viteză cu direcția principală.

$$\bar{V} = \frac{\int_0^1 n(\bar{v} \cos \theta) d(\cos \theta)}{\int_{-1}^1 n d(\cos \theta)} = \frac{\bar{v}}{4} \quad (8)$$

Numărul moleculelor care trec prin gaură în unitatea de timp este

$$-\frac{dn}{dt} = \frac{n\bar{V}A}{4l^3} \quad (9)$$

Soluția ecuației de mai sus este

$$n = n_0 \exp \left[- \left(\frac{4l^3}{\bar{v}A} \right) \right] \quad (10)$$

și timpul cerut are expresia

$$t_{\text{curgere}} = \frac{4l^3}{\bar{v}A} \quad (11)^*$$

c. Distribuția de tip Boltzmann are forma

$$N_j = A \cdot \exp \left(- \frac{E_j}{kT} \right), \quad (12)$$

unde A este o constantă. În cazul descris de enunțul problemei $j = 0, 1, 2$ astfel că putem scrie

$$N_0 = A, \quad N_1 = A/e, \quad N_2 = A/e^2 \quad (13)$$

cu

$$N_0 + N_1 + N_2 = N_x, \quad (14)$$

adică

$$A \left(1 + \frac{1}{e} + \frac{1}{e^2} \right) = N_x. \quad (15)$$

Pe de altă parte, energia totală a sistemului este

$$E_{\text{total}} = N_0 E_0 + N_1 E_1 + N_2 E_2 = 1000kT, \quad (16)$$

adică

$$A(kT) \left(0 + \frac{1}{e} + 2 \frac{1}{e^2} \right) = 1000(kT). \quad (17)$$

Combinând cele două relații obținem

$$N_x = 1000 \frac{e^2 + e + 1}{e + 2} \cong 2354 \text{ (particule)}. \quad (18)^*$$