

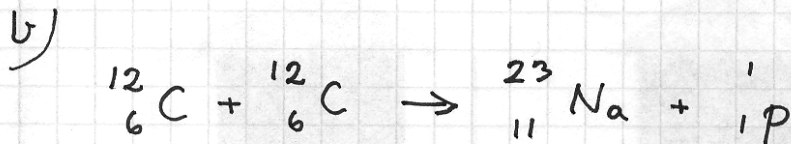
Vejl opg. Fys i det 21. århundrede

1. Stjernen CW Leonis

a) $T = 8,0 \cdot 10^8 \text{ K}$

$$E_{\text{kin}} = \frac{3}{2} k_B \cdot T = \frac{3}{2} \cdot 1,381 \cdot 10^{-23} \frac{\text{J}}{\text{K}} \cdot 8,0 \cdot 10^8 \text{ K}$$

$$= \underline{\underline{1,66 \cdot 10^{-14} \text{ J}}}$$



Ladningsbevarelse } \Rightarrow udsendelse af proton
 og Nukleontalbevarelse }

Q - værdi	2 x masse ${}^{12}\text{C}$	2 x 12,0000000000 u	
	- proton's masse	1,00727647 u	
	- ${}^{23}\text{Na}$'s masse	22,989768 u	
	<hr style="border: 0.5px solid black;"/>	<hr style="border: 0.5px solid black;"/>	
	Δm (massetab)	0,00295553 u	

$$Q = -\Delta m \cdot c^2 = \underline{\underline{4,41083 \cdot 10^{-13} \text{ J}}}$$

($0,00295553 \text{ u} \times 1,4924 \cdot 10^{-10} \text{ J}$)

↑
 (u · c² står i formelsamling!

2. Protonstjerne

a) $T = 3,9 \cdot 10^3 \text{ K}$ Find λ med størst intensitet.

$$\lambda_{\text{maks}} = \frac{2,898 \cdot 10^{-3} \text{ m} \cdot \text{K}}{3,9 \cdot 10^3 \text{ K}} = \underline{\underline{743 \text{ nm}}}$$

b) Udstrålet effekt $P = 3,5 \cdot 10^{28} \text{ W}$

$$L = A \cdot \sigma \cdot T_{\text{eff}}^4 = 4\pi r^2 \sigma T_{\text{eff}}^4 \quad \Downarrow$$

$$r = \sqrt{\frac{L}{4 \cdot \pi \cdot \sigma \cdot T_{\text{eff}}^4}} \\ = \sqrt{\frac{3,5 \cdot 10^{28} \text{ W}}{4 \cdot \pi \cdot 5,67 \cdot 10^{-8} \cdot (3,9 \cdot 10^3 \text{ K})^4}} = \underline{\underline{1,457 \cdot 10^{10} \text{ m}}}$$

c) På et år er den relative sammentrækning lille hvorfor $P_{\text{udstrålet}} \approx \text{konstant}$.

$$\Delta E_{\text{term}} = \Delta E_{\text{udstrålet}} = P \cdot \Delta t =$$

$$3,5 \cdot 10^{28} \text{ W} \cdot 365 \text{ dage} \cdot 24 \text{ h} \cdot 60 \text{ min/h} \cdot 60 \text{ s/min} = \underline{\underline{1,104 \cdot 10^{36} \text{ J}}}$$

3. Stjernedannelse

$$r = 1,25 \text{ lysår} = \overbrace{9,46 \cdot 10^{15} \text{ m}}^{1 \text{ lysår i m}} \cdot 1,25 = 1,18259 \cdot 10^{16} \text{ m}$$

a) masse af gas skyen = $V \cdot \rho = \frac{4}{3} \pi r^3 \cdot 1,6 \cdot 10^{-18} \text{ kg/m}^3$

$$= \underline{\underline{1,11 \cdot 10^{31} \text{ kg}}}$$

Svarende til $\frac{1,11 \cdot 10^{31} \text{ kg}}{1,989 \cdot 10^{30} \text{ kg}} = \underline{\underline{5,6 \text{ gange solens masse}}}$

Solens masse \rightarrow

b) Jeg vælger at se på 1 m^3 af gas skyen

$$N = \frac{1,6 \cdot 10^{-18} \text{ kg}}{2,45 \text{ u} \cdot 1,6605 \cdot 10^{-27} \text{ kg/u}} = 3,934 \cdot 10^8 \text{ partikler}$$

$$P \cdot V = N \cdot k_B \cdot T \Leftrightarrow P = \frac{N \cdot k_B \cdot T}{V}$$

$$= \frac{3,934 \cdot 10^8 \cdot 1,381 \cdot 10^{-23} \frac{\text{J}}{\text{K}} \cdot 11 \text{ K}}{1 \text{ m}^3} = \underline{\underline{5,97 \cdot 10^{-14} \text{ Pa}}}$$

Opgave 4. Solen

$$\rho = 1,5 \cdot 10^5 \text{ kg/m}^3, \quad T = 1,57 \cdot 10^7 \text{ K}$$

Solpartiklers gennemsnitsmasse $0,62 \text{ u}$

a) I det solen betragtes som en idealgas:

$$\text{Antal partikler pr } \text{m}^3: N = \frac{1,5 \cdot 10^5 \text{ kg/m}^3}{0,62 \text{ u} \cdot 1,6605 \cdot 10^{-27} \text{ kg/u}}$$

$$= 1,457 \cdot 10^{32} \text{ partikler pr } \text{m}^3$$

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

$$P = \frac{1,457 \cdot 10^{32} \cdot 1,381 \cdot 10^{-23} \frac{\text{J}}{\text{K}} \cdot 1,57 \cdot 10^7 \text{ K}}{1 \text{ m}^3} = \underline{\underline{3,16 \cdot 10^{16} \text{ Pa}}}$$

U) Under sammentrækningen antages viralsædningen at være opfyldt idet $\frac{1}{2} E_{\text{pot}} = -E_{\text{kin}}$ må det gælde at den samlede udstrålede energi $= \Delta E_{\text{kin}}$ idet halvdelen af den udløste potentielle energi går til opvarmning og resten bliver udstrålet.

I den følgende udregning antages det at alle partikler i solen har gennemsnitsmassen $0,62 u \langle m \rangle$ samt at hele solen har samme temperatur.

$$\begin{aligned} \Delta E_{\text{kin}} &= E_{\text{kin, slut}} - E_{\text{kin, start}} \\ &= \frac{M_{\text{sol}} \cdot 2}{\langle m \rangle \cdot 3} k_B \cdot T_{\text{slut}} - \frac{M_{\text{sol}} \cdot 2}{\langle m \rangle \cdot 3} k_B T_{\text{start}} \end{aligned}$$

$$\begin{aligned} \Delta E_{\text{kin}} &= \frac{1,989 \cdot 10^{30} \text{ kg}}{0,62 u \cdot 1,6605 \cdot 10^{-27} \text{ kg/u}} \cdot \frac{3}{2} \cdot 1,381 \cdot 10^{-23} \text{ J/K} \cdot (6 \cdot 10^6 - 3 \cdot 10^4) \text{ K} \\ &= \underline{\underline{2,389 \cdot 10^{41} \text{ J}}} \end{aligned}$$

Gennemsnitlig lysstyrke

$$\begin{aligned} P &= \frac{\Delta E}{\Delta t} = \frac{2,389 \cdot 10^{41} \text{ J}}{30 \cdot 10^6 \text{ år} \cdot 365 \text{ dage/år} \cdot 24 \text{ h/dag} \cdot 60 \text{ min/h} \cdot 60 \text{ s/min}} \\ &= \underline{\underline{2,525 \cdot 10^{26} \text{ W}}} \end{aligned}$$

Den udstrålede effekt er lavere end solens udstrålede effekt $3,846 \cdot 10^{26} \text{ W}$. Det skyldes at den udstrålede effekt er væsentlig lavere i starten.

5. Verdens største ballon

a) ballonposens masse:

$$m = V \cdot \rho = 5,5 \cdot 10^4 \text{ m}^2 \cdot 0,095 \cdot 10^{-3} \text{ m} \cdot 960 \text{ kg/m}^3 \\ = \underline{\underline{5016 \text{ kg}}}$$

Ved overflade

$$T_1 = 15^\circ \text{C} = 288,15 \text{ K}, P_1 = 101 \text{ kPa} \quad V = 5300 \text{ m}^3$$

i 40 km's højde

$$T_2 = -25^\circ \text{C} = 248,15 \text{ K}, P_2 = 385 \text{ Pa}$$

Idet He tilnærmelsesvist opfører sig som

en idealgas:

$$P \cdot V = n R T \Leftrightarrow n = \frac{P \cdot V}{R T}$$



$$V = \frac{n R T}{P}$$

$$V_{40 \text{ km}} = \frac{\frac{P_1 \cdot V_1}{R T_1} \cdot R \cdot T_2}{P_2}$$

$$\frac{101 \text{ kPa} \cdot 5300 \text{ m}^3}{R \cdot 288,15 \text{ K}} \cdot R \cdot 248,15 \text{ K} \\ \underline{\underline{385 \text{ Pa}}} = \underline{\underline{1,197 \cdot 10^6 \text{ m}^3}}$$