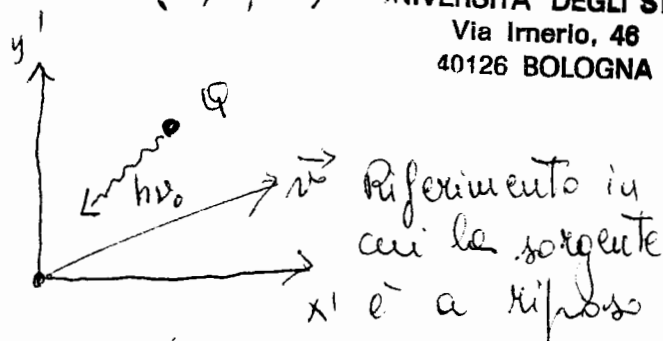
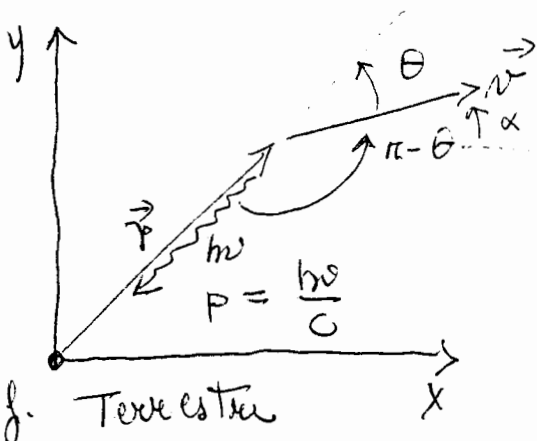


21/9/2011 (10/11/06)



prendiamo $x // v \Rightarrow \alpha = 0$

f. Terrestre

Legge di trasformazione dell'energia $E' = \gamma (E - v p_x)$

$E = h\nu$ $E' = h\nu_0$

ref. con quasar a riposo

$p_x = \frac{h\nu}{c} \cos(\pi - \theta) = -\frac{h\nu}{c} \cos \theta$

componente x dell'imp. del fotone nel S.L.

$$h\nu_0 = \frac{h\nu + v \frac{h\nu}{c} \cos \theta}{\sqrt{1 - v^2/c^2}} = h\nu \frac{1 + \frac{v}{c} \cos \theta}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}}$$

$$h\nu = h\nu_0 \frac{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}}{1 + \frac{v}{c} \cos \theta}$$

Energia con cui i fotoni saranno osservati nel riferimento Terrestre

$\lambda = \frac{c}{\nu}$ $\lambda_0 = \lambda \frac{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}}{1 + \frac{v}{c} \cos \theta}$ (*)

shift trasverso:

per $\theta = 90$ $\lambda_0 = \lambda \sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}$

$\lambda = \frac{\lambda_0}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}}$

$\lambda - \lambda_0 = \lambda_0 \left(\frac{1}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}} - 1 \right) \neq 0$

Nel caso non relativistico $c \rightarrow \infty \Rightarrow \lambda = \lambda_0$ e lo shift trasverso e' nullo.

L'effetto Doppler trasverso e' un puro effetto relativistico.

3) Per $\theta = 0$ (allontanamento radiale) $\cos\theta = 1$ la *

da

$$\lambda_0 = \lambda \sqrt{\frac{(1 + \frac{v}{c})(1 - \frac{v}{c})}{(1 + \frac{v}{c})^2}} = \lambda \sqrt{\frac{1 - \frac{v}{c}}{1 + \frac{v}{c}}}$$

$$z = \frac{\lambda - \lambda_0}{\lambda_0} = \frac{\lambda}{\lambda_0} - 1 = \sqrt{\frac{1 + \frac{v}{c}}{1 - \frac{v}{c}}} - 1$$

ricaviamo $\frac{v}{c}$ in funzione di z

$$(z+1)^2 = \frac{1 + \frac{v}{c}}{1 - \frac{v}{c}} \quad (z+1)^2 (1 - \frac{v}{c}) = 1 + \frac{v}{c}$$

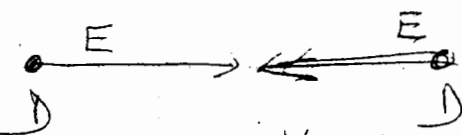
$$(z+1)^2 - 1 = \frac{v}{c} \{1 + (z+1)^2\}$$

$$\boxed{\frac{v}{c} = \frac{(z+1)^2 - 1}{(z+1)^2 + 1}} = \frac{5.93^2 - 1}{5.93^2 + 1} = 0.945$$

la quasar si allontana da noi al 94,5% la velocità della luce!

ⓑ 1) Energia cinetica media del \downarrow

$$E = \frac{3}{2} kT$$



En. Coulombiana ($Z=1$)

$$V_C = \frac{e^2}{4\pi\epsilon_0} \frac{1}{r}$$

$$V_C = 2E$$

Nelle condizioni di urto più favorevoli del conduttore al minimo avvicinamento

$$V_C = 2E \Rightarrow$$

$$d_{\min} = \frac{e^2}{4\pi\epsilon_0} \frac{1}{2E} = \frac{e^2}{4\pi\epsilon_0} \frac{1}{3kT}$$

$$d_{\min} = \frac{1.44 \text{ MeV} \cdot \text{fm}}{1.44} \cdot \frac{1}{\frac{3 \times 8.62 \cdot 10^{-11} \text{ MeV K}^{-1} \cdot 15 \cdot 10^6 \text{ K}}{\text{MeV K}^{-1}}} = 3.21 \cdot 10^2 \text{ fm} = 321 \text{ fm}$$

molto minore del range delle forze ~~de~~ N.

Da un punto di vista classico quindi la reazione non potrebbe avvenire.

2) A queste energie tuttavia il \downarrow è caratterizzato da una lunghezza d'onda di de Broglie

$$\lambda = \frac{h}{p} = \frac{2\pi \hbar}{\sqrt{2m_D} E} = \frac{2\pi \hbar c}{\sqrt{2m_D} c^2 E}$$

$$E = \frac{3}{2} kT = \frac{3}{2} \cdot 8.62 \cdot 10^{-11} \text{ MeV K}^{-1} \cdot 15 \cdot 10^6 = 1.939 \cdot 10^{-3} \text{ MeV}$$

$$m_D c^2 = 2.014102 \times 931.494 = 1875.6 \text{ MeV}$$

$$\lambda = 2\pi \frac{200 \text{ MeV} \cdot \text{fm}}{\sqrt{2 \cdot 1875.6 \cdot 1.939 \cdot 10^{-3} \text{ MeV}}} = 466 \text{ fm} > 321 \text{ fm}$$

Il \downarrow e⁻ così delocalizzato che si trova con una probabilità $\neq 0$ nel range delle forze N-N

3) L'energia che si libera nella reazione $D + D \rightarrow {}^3\text{He} + n$

$$Q = \{ 2 m_H(D) - [m_H({}^3\text{He}) + m_n] \} c^2$$

dove m_H è la massa del nucleo. Aggiungendo e togliendo le masse di $2e^-$ passiamo passare a masse atomiche m_A

$$Q = \{ 2(m_H(D) + m_e) - [(m_H({}^3\text{He}) + 2m_e) + m_n] \} c^2 \approx$$

$$= \{ 2 m_A(D) - [m_A({}^3\text{He}) + m_n] \} c^2 = \leftarrow \text{p} \text{ } \textcircled{{}^3\text{He}} \text{ } \textcircled{n} \text{ } \text{p} \rightarrow$$

$$= \{ 2 \times 2.014102 - 3.016029 \} \times 931.494 - 939.56 = 3.27 \text{ MeV}$$

Questa energia si ripartisce fra nucleo di ${}^3\text{He}$ e n che escono con impulsi uguali ed opposti (le energie termiche sono trascurabili!)

$$\frac{p^2}{2m_n} + \frac{p^2}{2m({}^3\text{He})} = E \quad \frac{p^2}{2m_n} \left(1 + \frac{m_n}{m({}^3\text{He})} \right) = E$$

$$\overline{T_n} = \frac{p^2}{2m_n} = \frac{E}{1 + \frac{m_n}{m({}^3\text{He})}} = \frac{\cancel{3.27} \text{ MeV}}{1 + \frac{939.56}{3.016029 \times 931.494}} = 2.45 \text{ MeV}$$