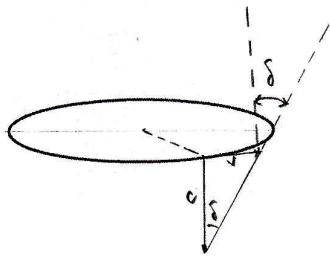


26.7

26.7



$$\tan \delta = \frac{v}{c}$$

Para  $v = \omega \cdot R = \frac{2\pi}{T} R$  ou  $R = \frac{1}{2\pi} \cdot v \cdot T = \frac{1}{2\pi} c \cdot \tan \delta \cdot T$

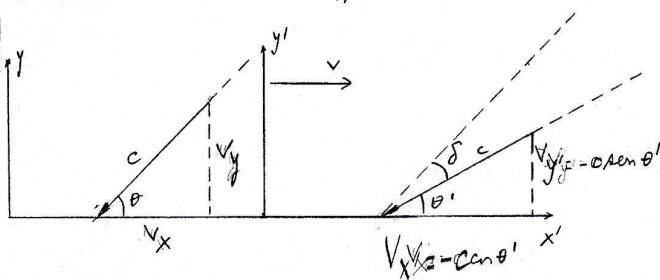
$$\tan \delta \approx \delta \text{ (em radianos)} = 20,5 \cdot \frac{\pi}{180 \cdot 3600} \text{ radianos}$$

$$T = 365 \cdot 24 \cdot 3600 \text{ segundos}$$

$$\text{Então } R = \frac{1}{2\pi} \cdot 3 \cdot 10^8 \cdot 20,5 \cdot \frac{\pi}{180 \cdot 3600} \cdot 365 \cdot 24 \cdot 3600 = 149,7 \cdot 10^9 \text{ m} = 149,7 \cdot 10^6 \text{ km} = 150 \text{ Mkm}$$

26.8

26.8



VER!

A composição de velocidades relativistas dá:  $V_x = \frac{V_{x'} + v}{1 + \frac{v \cdot V_{x'}}{c^2}}$  e  $V_y = \frac{V_{y'}}{\gamma \left(1 + \frac{v \cdot V_{x'}}{c^2}\right)}$

Por outro lado:  $\cos \theta' = \frac{V_{x'}}{c}$  e  $\sin \theta' = \frac{V_{y'}}{c}$   $\cos \theta = \frac{V_x}{c}$   $\sin \theta = \frac{V_y}{c}$

e também:  $V_{x'} = \frac{V_x - v}{1 - \frac{v \cdot V_x}{c^2}}$  e  $V_{y'} = \frac{V_y}{\gamma \left(1 - \frac{v \cdot V_x}{c^2}\right)}$

$\sin \delta = \sin(\theta - \theta') = \sin \theta \cos \theta' - \sin \theta' \cos \theta$  e substituindo vem:

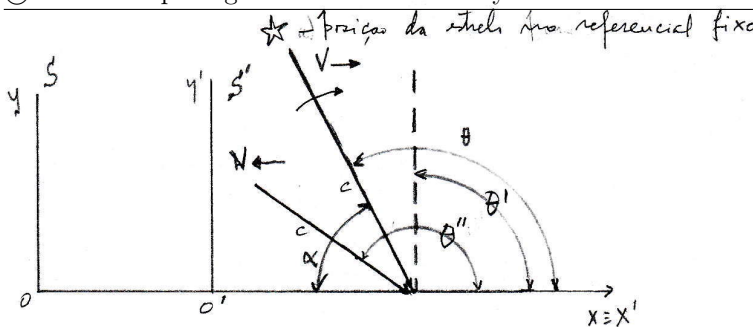
$$\sin \delta = \sin \theta \frac{1}{c} V_{x'} + \frac{V_{y'}}{c} \cos \theta = \frac{1}{c} \sin \theta \frac{V_x - v}{1 - \frac{v \cdot V_x}{c^2}} + \frac{1}{c} \frac{V_y}{\gamma \left(1 - \frac{v \cdot V_x}{c^2}\right)} \cos \theta =$$

$$= \frac{c}{c} \sin \theta \frac{\frac{V_x}{c} - \frac{v}{c}}{1 - \frac{v}{c} \frac{V_x}{c}} + \frac{c}{c} \frac{\frac{V_y}{c}}{\gamma \left(1 - \frac{v}{c} \frac{V_x}{c}\right)} \cos \theta = \sin \theta \frac{-\cos \theta - \frac{v}{c}}{1 + \frac{v}{c} \cos \theta} - \frac{\sin \theta}{\gamma \left(1 + \frac{v}{c} \cos \theta}\right)} \cos \theta$$

e se  $\theta = 90^\circ$ , que foi o ângulo considerado no problema do tiro, então

$$\sin \delta = (-1) \frac{0 - \frac{v}{c}}{1 - \frac{v}{c} \cdot 0} - \frac{1}{\gamma \left(1 - \frac{v}{c} \cdot 0\right)} \cdot 0 = + \frac{v}{c}$$





Se  $v$  for positivo - deslocamento de  $S'$  para a direita na figura - então a estrela é vista sob um ângulo  $\theta'$  menor que  $\theta$ . Se  $v$  for negativo passa-se o contrário e a estrela é vista, pelo observador móvel, formando um ângulo  $\theta''$  maior que  $\theta$ . Neste problema vamos começar por determinar a posição da estrela no referencial fixo, sabendo-se que, no referencial móvel, a estrela é vista sob um ângulo

$$\theta' = 90^\circ.$$

$$v_x = \frac{v_{x'} + v}{1 + \frac{v v_{x'}}{c^2}} \quad \text{e invertendo vem:} \quad v_{x'} = \frac{v_x - v}{1 - \frac{v v_x}{c^2}}$$

$$v_y = \frac{v_{y'}}{\gamma \left(1 + \frac{v v_{x'}}{c^2}\right)} \quad v_{y'} = \frac{v_y}{\gamma \left(1 - \frac{v v_x}{c^2}\right)}$$

Da figura vem que:  $v_x = -c \cos \theta$  e  $v_y = -c \sin \theta$  e substituindo termos:

$$v_{x'} = \frac{-c \cos \theta - v}{1 - \frac{v}{c} \cos \theta} \quad \text{que deve ser zero pois } \theta' = 0. \text{ Então } -c \cos \theta - v = 0 \text{ ou } \cos \theta = -\frac{v}{c} = -\frac{1}{2}$$

$$\text{e então } \theta = 120^\circ$$

Inversão de marcha:  $v$  para  $-v$  e vem então:

$$v_{x'} = \frac{v_x + v}{1 + \frac{v}{c} \frac{v_x}{c}} = \frac{-c \cos \theta + v}{1 + \frac{v}{c} (-\cos \theta)} = c \frac{-\cos \theta + \frac{v}{c}}{1 - \frac{v}{c} \cos \theta} = c \frac{-(-\frac{1}{2}) + \frac{1}{2}}{1 - \frac{1}{2}(-\frac{1}{2})} = c \frac{1}{\frac{5}{4}} = c \cdot \frac{4}{5}$$

$$\text{Mas } v_{x'} = -c \cos \theta'' = c \frac{4}{5} \text{ donde } \cos \theta'' = -\frac{4}{5} \text{ ou } \operatorname{tg} \theta'' = \frac{\sqrt{1 - \cos^2 \theta''}}{\cos \theta''} = \frac{\sqrt{1 - \left(\frac{4}{5}\right)^2}}{-\frac{4}{5}}$$

$$\operatorname{tg} \theta'' = \frac{\sqrt{\frac{25-16}{25}}}{-\frac{4}{5}} = \frac{\frac{3}{5}}{-\frac{4}{5}} = -\frac{3}{4} \quad \text{pelo que } \theta'' = 143^\circ$$

b) Da pg. 34-8 do FLP vem que, no caso da observação que se observa:

$$\omega' = \gamma(\omega_0 - k_x \cdot v) \quad \text{e } k_x = k \cos \alpha \quad \text{pelo que } \omega' = \gamma \omega_0 \left(1 - \frac{v}{c} \cos \alpha\right).$$

Neste problema  $\cos \alpha = \cos(\pi - \theta) = -\cos \theta = \frac{1}{2}$  e então:

26.9

Contin.

Contin.

26.9

$$\omega' = \gamma \omega_0 \left(1 - \frac{v}{c} \cos \alpha\right) = \gamma \omega_0 \left(1 - \frac{1}{2} \cdot \frac{1}{2}\right) = \frac{3}{4} \gamma \omega_0$$

A partir do momento em que a velocidade se inverte vem:

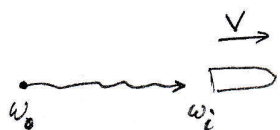
$$\omega'' = \gamma \omega_0 \left(1 + \frac{v}{c} \cos \alpha\right) = \gamma \omega_0 \left(1 + \frac{1}{2} \cdot \frac{1}{2}\right) = \frac{5}{4} \gamma \omega_0$$

Assim  $\omega'' = \frac{\frac{5}{4} \gamma \omega_0}{\frac{3}{4} \gamma \omega_0} \omega' = \frac{5}{3} \omega' = 1,67 \omega'$

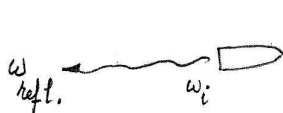
Notar que:  $\omega' = \frac{3}{4} \gamma \omega_0 = \frac{3}{4} \frac{1}{\sqrt{1 - \left(\frac{1}{2}\right)^2}} \omega_0 = \frac{\sqrt{3}}{2} \omega_0$   $\omega' < \omega_0$  (red shift)

$$\omega'' = \frac{5}{4} \gamma \omega_0 = \frac{5}{4} \frac{\omega_0}{\sqrt{1 - \left(\frac{1}{2}\right)^2}} = \frac{5}{2\sqrt{3}} \omega_0 = 1,44 \omega_0$$
  $\omega'' > \omega_0$  (blue shift)

26.10



$$\omega_i = \omega_0 \frac{1-\beta}{\sqrt{1-\beta^2}} = \omega_0 \frac{1-\beta}{\sqrt{1-\beta}\sqrt{1+\beta}} = \omega_0 \sqrt{\frac{1-\beta}{1+\beta}} \Rightarrow \omega_i < \omega_0$$



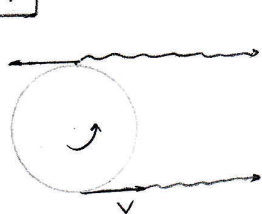
$$\omega_{\text{refletido}} = \omega_i \frac{1-\beta}{\sqrt{1-\beta^2}} = \omega_i \sqrt{\frac{1-\beta}{1+\beta}} \Rightarrow \omega_{\text{refletido}} < \omega_i$$

e então, substituindo, vem:  $\omega_{\text{refletido}} = \omega_0 \sqrt{\frac{1-\beta}{1+\beta}} \sqrt{\frac{1-\beta}{1+\beta}} = \omega_0 \frac{1-\beta}{1+\beta}$  e,

explicitando  $\beta$ , vem:  $\omega_r + \omega_r \beta = \omega_0 - \omega_0 \beta$ ;  $(\omega_r + \omega_0) \beta = \omega_0 - \omega_r$

e então  $\beta = \frac{v}{c} = \frac{\omega_0 - \omega_r}{\omega_0 + \omega_r}$

26.11



$\omega_2 = \frac{\omega_0}{1 + \frac{v}{c}}$  a fonte afasta-se com velocidade  $v$

$\omega_1 = \frac{\omega_0}{1 - \frac{v}{c}}$  a fonte aproxima-se com velocidade  $v$

$$\omega = 2\pi f = 2\pi c \frac{1}{\lambda}$$

$$\omega_1 = \frac{2\pi c}{\lambda_1} \text{ e } \omega_0 = \frac{2\pi c}{\lambda_0} \text{ e vem: } \frac{2\pi c}{\lambda_1} = \frac{2\pi c}{\lambda_0} \frac{1}{1 - \frac{v}{c}}$$

$$\frac{1}{\lambda_1} = \frac{1}{\lambda_0} \frac{1}{1 - \frac{v}{c}} \text{ ou } \lambda_1 = \lambda_0 \left(1 - \frac{v}{c}\right)$$

e também:  $\lambda_2 = \lambda_0 \left(1 + \frac{v}{c}\right)$ ; Para  $\lambda_1 - \lambda_2 = \Delta \lambda = -2 \lambda_0 \frac{v}{c}$ ;  $\frac{v}{c} = -\frac{\Delta \lambda}{2 \lambda_0} = \frac{0,1}{2 \cdot 6564,7} = 7,6 \cdot 10^{-6}$

ou ainda  $v = 7,6 \cdot 10^{-6} \cdot 3 \cdot 10^5 = 2,285 \text{ km/s} = 8226 \text{ km/h}$

26.12

26.12

O comprimento de onda recebido diminui pelo que a frequência aumenta.

Então a estrela aproxima-se.

Cálculo não-relativista:  $\omega_{\text{recebido}} = \frac{\omega_{\text{emitido}}}{1 + \frac{v}{c}}$  donde  $\frac{v}{c} = \frac{\omega_{\text{em.}} - \omega_{\text{rec.}}}{\omega_{\text{rec.}}}$

$$\frac{v}{c} = \frac{\frac{2\pi c}{\lambda_{\text{em}}} - \frac{2\pi c}{\lambda_{\text{rec.}}}}{\frac{2\pi c}{\lambda_{\text{rec.}}}} = \frac{\lambda_{\text{rec.}} - \lambda_{\text{em}}}{\lambda_{\text{em}} \lambda_{\text{rec.}}} = \frac{\lambda_{\text{rec.}} - \lambda_{\text{em}}}{\lambda_{\text{em}}} = \frac{588 - 589}{589} = -0,0017$$

e portanto, visto que  $v$  é negativo a estrela aproxima-se

Cálculo relativista:  $\omega_{\text{rec}} = \omega_{\text{em}} \frac{1 + \beta}{\sqrt{1 - \beta^2}} = \omega_{\text{em}} \sqrt{\frac{1 + \beta}{1 - \beta}}$

$$\frac{1}{\lambda_r} = \frac{1}{\lambda_e} \sqrt{\frac{1 + \beta}{1 - \beta}} \quad \lambda_r = \lambda_e \sqrt{\frac{1 - \beta}{1 + \beta}}; \quad \lambda_r^2 = \lambda_e^2 \frac{1 - \beta}{1 + \beta}; \quad \lambda_r^2 + \beta \lambda_r^2 = \lambda_e^2 - \beta \lambda_e^2$$

$$\beta(\lambda_r^2 + \lambda_e^2) = \lambda_e^2 - \lambda_r^2 \quad \text{donde } \beta = \frac{v}{c} = \frac{589^2 - 588^2}{589^2 + 588^2} = 0,0017$$

Em conclusão: seria suficiente neste caso usar só o cálculo não-relativista.

26.13

26.13

$\Delta\lambda = 2\lambda$  A estrela afasta-se (red shift) e então:

$$\omega_r = \omega_{\text{em}} \frac{\sqrt{1 - \beta^2}}{1 + \beta} = \omega_0 \sqrt{\frac{1 - \beta}{1 + \beta}} \quad \frac{1}{\lambda_r} = \frac{1}{\lambda_e} \sqrt{\frac{1 - \beta}{1 + \beta}}; \quad \lambda_r = \lambda_e \sqrt{\frac{1 + \beta}{1 - \beta}}$$

$$\lambda_r - \lambda_e = 2\lambda_e; \quad \lambda_r = 3\lambda_e \quad \text{e} \quad 3\lambda_e = \lambda_e \sqrt{\frac{1 + \beta}{1 - \beta}}; \quad 9 = \frac{1 + \beta}{1 - \beta}; \quad 9 - 9\beta = 1 + \beta; \quad 10\beta = 8;$$

$$\text{e finalmente } \beta = \frac{v}{c} = \frac{8}{10} = 0,8$$

