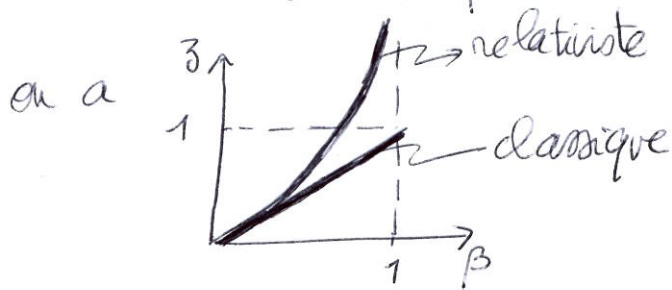


Modèle de Milne

① * $\Delta\tau = \sqrt{1-\beta^2} \Delta t$ (en méca-classique: $\Delta\tau = \Delta t$)

* entre les 2 émissions l'étoile a parcouru une distance $V \Delta t$
 cette distance sera parcourue ^{par la lumière} en un temps $V \Delta t / c$ qui accroît
 la durée entre la réception sur Terre des 2 signaux. On
 aura donc $\Delta t_r = (1+\beta) \Delta t$ (résultat également
 valide en méca-classique)

* $1+z = \frac{\Delta t_r}{\Delta\tau} = \sqrt{\frac{1+\beta}{1-\beta}}$ ($\approx 1+\beta$ lorsque $\beta \ll 1$)



Pour la galaxie étudiée en a

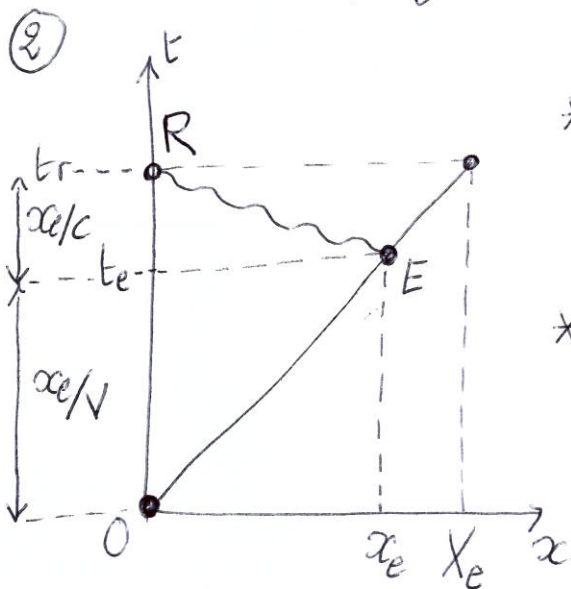
donc $1+z = \frac{\lambda}{\lambda_0} = \frac{9500}{3727}$

soit $z = 1.55$

puis $\beta = \frac{(1+z)^2 - 1}{(1+z)^2 + 1} = 0,733$

puisque =

- période propre
- $c \Delta\tau = \lambda_0$ → longueur d'onde mesurée
- $c \Delta t_r = \lambda$ → période temporelle mesurée



* $t_r = \frac{x_e}{c} (1 + \frac{1}{\beta}) = \frac{x_e}{c} \frac{2(1+z)^2}{2z+z^2}$

en inversant on a x_e en fct de t_r et z .

* on a bien-sûr $x_e = V t_r$ donc dans
 notre modèle $H_0 = t_r^{-1} = c$ est l'inverse
 de l'âge de l'univers.

* pour la galaxie étudiée $x_e = \beta \times c t_r$ où $c t_r = 14 \cdot 10^9$ a.l.
 soit $x_e \approx 10,3 \cdot 10^9$ a.l. - $x_e = \frac{\beta c t_r}{1+\beta} = 5,92 \cdot 10^9$ a.l.

Direur en mot

$\underline{k}_i = (\frac{w_i}{c}, \vec{k}_i)$ avec $|\vec{k}_i| = w_i/c$ le passage de \underline{k}_i' à \underline{k}_i s'écrit :

$$\underbrace{\frac{w_i}{c} \begin{pmatrix} 1 \\ \cos \alpha_i \\ -\sin \alpha_i \end{pmatrix}}_{\underline{k}_i} = \begin{pmatrix} \gamma & \beta \gamma & 0 \\ \beta \gamma & \gamma & 0 \\ 0 & 0 & 1 \end{pmatrix} \underbrace{\begin{pmatrix} 1 \\ \cos \alpha_i' \\ -\sin \alpha_i' \end{pmatrix}}_{\underline{k}_i'} \times \frac{w_i'}{c} \Rightarrow \begin{cases} w_i = \gamma w_i' (1 + \beta \cos \alpha_i') \\ \cos \alpha_i = \frac{\gamma w_i'}{w_i} (\beta + \cos \alpha_i') \\ \sin \alpha_i = \frac{w_i'}{w_i} \sin \alpha_i' \end{cases}$$

d'où $\boxed{\cos \alpha_i = \frac{\cos \alpha_i' + \beta}{1 + \beta \cos \alpha_i'} \quad \text{et} \quad \sin \alpha_i = \frac{\sin \alpha_i'}{\gamma (1 + \beta \cos \alpha_i')}}}$

deus de' on a $\underline{k}_r' = \frac{w_r'}{c} \begin{pmatrix} 1 \\ -\cos \alpha_i' \\ -\sin \alpha_i' \end{pmatrix}$ et dans \mathcal{R} $\underline{k}_r = \frac{w_r}{c} \begin{pmatrix} 1 \\ -\cos \alpha_r \\ -\sin \alpha_r \end{pmatrix}$

ici aussi $\frac{w_r}{c} \begin{pmatrix} 1 \\ -\cos \alpha_r \\ -\sin \alpha_r \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} \gamma & \beta \gamma & 0 \\ \beta \gamma & \gamma & 0 \\ 0 & 0 & 1 \end{pmatrix} \begin{pmatrix} 1 \\ -\cos \alpha_i' \\ -\sin \alpha_i' \end{pmatrix} \times \frac{w_r'}{c}$

donc $w_r = \gamma w_r' (1 - \beta \cos \alpha_i')$, $-\cos \alpha_r = \frac{\gamma w_r'}{w_r} (\beta - \cos \alpha_i')$, $\sin \alpha_r = \frac{w_r'}{w_r} \sin \alpha_i'$

d'où $\boxed{\cos \alpha_r = \frac{\cos \alpha_i' - \beta}{1 - \beta \cos \alpha_i'} \quad \text{et} \quad \sin \alpha_r = \frac{\sin \alpha_i'}{\gamma (1 - \beta \cos \alpha_i')}}}$

on a donc $\frac{\sin \alpha_r}{\sin \alpha_i} = \frac{1 + \beta \cos \alpha_i'}{1 - \beta \cos \alpha_i'}$ $\frac{w_r}{w_i} = \frac{w_r}{w_r'} \times \frac{w_r'}{w_i} = \frac{1 - \beta \cos \alpha_i'}{1 + \beta \cos \alpha_i'}$

et $\frac{\cos \alpha_r + \beta}{\cos \alpha_i - \beta} = \frac{\cos \alpha_i' (1 - \beta^2)}{1 - \beta \cos \alpha_i'} \times \frac{1 + \beta \cos \alpha_i'}{\cos \alpha_i' (1 - \beta^2)} = \frac{1 + \beta \cos \alpha_i'}{1 - \beta \cos \alpha_i'}$

d'où $\boxed{\frac{\sin \alpha_r}{\sin \alpha_i} = \frac{w_i}{w_r} = \frac{1 + \beta \cos \alpha_i'}{1 - \beta \cos \alpha_i'} = \frac{\cos \alpha_i + \beta}{\cos \alpha_i - \beta}}$

cela permet d'écrire $\beta = \frac{\cos \alpha_i \sin \alpha_r - \sin \alpha_i \cos \alpha_r}{\sin \alpha_i + \sin \alpha_r} = \frac{\sin(\alpha_r - \alpha_i)}{\sin \alpha_i + \sin \alpha_r}$

dans la limite $\alpha_i \rightarrow 0$ cela donne $w_r = w_i \frac{1 - \beta}{1 + \beta}$ (cf. exo TD mesure de vitesse)