

Exo 6 Expé d'Hafele et Keating

$V = 900 \text{ km/h}$

$R = 6380 \text{ km}$

$T_{\text{vol}} = \frac{2\pi R}{V} = 45 \text{ h}$

1°) On suppose le réf au sol inertiel. Pour le temps propre de l'horloge en mouvement on a: $d\tau = \frac{dt}{\gamma} = \sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}} dt$

Le décalage temporel est donc

$\Delta t = t_{\text{vol}} - t_{\text{sol}} = \left(\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}} - 1 \right) t_{\text{sol}}$

$\frac{v}{c} \ll 1 \rightarrow \Delta t \approx -\frac{v^2}{2c^2} t_{\text{sol}}$

A.N.: $\Delta t = -\frac{1}{2} \left(\frac{900 \cdot 10^3 / 3600}{3 \cdot 10^8} \right)^2 45 \times 3600$

$= -5,6 \cdot 10^{-8} \text{ s} = -56 \text{ ns} !$

→ 37,3 ns sur 30 ans à raison de 1000h/an

Cette différence de temps est parfaitement mesurable par une horloge atomique et correspond aux ordres de grandeurs mesurés par l'expé.

Δt pour un trajet Paris - Orsay ?

$d = 25 \text{ km}$

$t = 30 \text{ min}$

$v = 70 \text{ km/h}$

$\Delta t = -\frac{1}{2} \left(\frac{70 \cdot 10^3 / 3600}{3 \cdot 10^8} \right)^2 \times 30 \times 60 = 3,4 \cdot 10^{-12} \text{ s}$

→ 3,4 ns en 5 ans

$= 3,4 \text{ fs}$

2°) Le réf. lié au sol n'est pas un réf. galiléen.

Par rapport au réf géocentrique il a une vitesse:

$v_{\text{rot}} = R\omega = \frac{2\pi R}{24 \times 3600} = \frac{2\pi \times 6300 \cdot 10^3}{24 \times 3600} = 458 \text{ m s}^{-1}$

à comparer à la vitesse de l'avion: $900 \text{ km/h} = 250 \text{ m s}^{-1}$

On a donc en fait / au ref géocentrique :

$$t_{sol} \approx t_{geo} \left(1 - \frac{1}{2} \left(\frac{v_{rot}}{c} \right)^2 \right)$$

$$t_{Est} \approx t_{geo} \left(1 - \frac{1}{2} \left(\frac{v_{rot} + v}{c} \right)^2 \right) \quad \text{(on considère bien entendu que } v_{rot} + v \ll c \text{!)}$$

$$t_{ouest} \approx t_{geo} \left(1 - \frac{1}{2} \left(\frac{v_{rot} - v}{c} \right)^2 \right)$$

$$\begin{aligned} \text{On obtient donc : } t_{Est} - t_{sol} &= \frac{t_{geo}}{2} \left[\left(\frac{v_{rot}}{c} \right)^2 - \left(\frac{v_{rot} + v}{c} \right)^2 \right] \\ &= \frac{t_{geo}}{2c^2} [v_{rot}^2 - v_{rot}^2 - 2v v_{rot} - v^2] = -\frac{t_{geo}}{2c^2} (v^2 + 2v v_{rot}) \\ &= -\frac{t_{geo}}{2} \left(\frac{v}{c} \right)^2 \left(1 + 2 \frac{v_{rot}}{v} \right) \end{aligned}$$

$$\begin{aligned} \text{Et } t_{ouest} - t_{sol} &= \frac{t_{geo}}{2c^2} [(v_{rot})^2 - (v_{rot} - v)^2] \\ &= \frac{t_{geo}}{2c^2} [v_{rot}^2 - v_{rot}^2 - v^2 + 2v v_{rot}] = -\frac{t_{geo}}{2} \left(\frac{v}{c} \right)^2 \left(1 - 2 \frac{v_{rot}}{v} \right) \end{aligned}$$

Si on considère que $t_{geo} \approx t_{sol} = 45h$ alors

$$\frac{t_{geo}}{2} \left(\frac{v}{c} \right)^2 = 56 \text{ ns (déjà calculé)}$$

$$\text{et } 1 \pm 2 \frac{v_{rot}}{v} = \begin{cases} +4,7 \\ -2,7 \end{cases} \quad \text{soit } \begin{aligned} t_{Est} - t_{sol} &= -263 \text{ ns} \\ t_{ouest} - t_{sol} &= +151 \text{ ns} \end{aligned}$$

Ordre de grandeur ok, mais pour être plus précis il faudrait prendre en compte l'effet Sagnac (à voir suivant) et les effet de relativité générale. Sur Wikipedia: ns gagnés:

	prédictions			mesure
	gravitation (relativité générale)	cinématique (relat. restreinte)	Total	
vers l'Est	+146 ± 14	-184 ± 18	-40 ± 23	-59 ± 10
vers l'Ouest	+179 ± 18	+96 ± 10	275 ± 21	273 ± 7