

# Notes

## 1 Temps propagation lumière dans un espace en expansion

A envoie un signal à B situé à une distance  $d$  ( $x(A) = 0$  et  $x(B) = d$ ) dans un espace en expansion selon  $t \mapsto L(t)$ .

Pour la lumière

$$cdt = \frac{L(t)}{L(0)} dx \quad (1)$$

Donc

$$d = cL_0 \int_0^T \frac{dt}{L(t)} \quad (2)$$

Exemple 1 :  $L(t) = L_0 e^{\alpha t}$  :

$$d = c \int_0^T e^{-\alpha t} dt = \frac{c}{\alpha} (1 - e^{-\alpha T}) \quad (3)$$

Donc  $T = \frac{1}{\alpha} \ln \frac{1}{1 - \alpha d/c}$  si  $d \leq c/\alpha$ . De plus  $T = d/c + O(\alpha d/c)$  pour  $\alpha \rightarrow 0$

Exemple 2 :  $L(t) = L_0 \left(\frac{t}{t_0}\right)^\beta$  :

$$d = ct_0^\beta \int_0^T t^{-\beta} dt = \frac{ct_0^\beta}{1 - \beta} T^{1-\beta} \text{ si } \beta < 1 \quad (4)$$

$$\text{Donc } T = \left[ (1 - \beta) \frac{d}{ct_0^\beta} \right]^{(1/1-\beta)}$$

## 2 Horizons

**Horizon des évènements** : distance maximale  $R_{ev}$  de laquelle peut provenir un signal lumineux en un temps fini.

Exemple 1 :  $L(t) = L_0 e^{\alpha t} \Rightarrow R_{ev} = c/\alpha$

Exemple 2 :  $L_0 \left(\frac{t}{t_0}\right)^\beta, \beta < 1 \Rightarrow R_{ev} = +\infty$

**Horizon des particules** : distance physique maximale à un instant  $t_1$  de laquelle peut provenir un évènement issu de  $t_0$ .

$$R_{part} = L(t_1)c \int_{t_0}^{t_1} \frac{dt}{L(t)} \tag{5}$$