

Notes

1 Temps propagation lumière dans un espace en expansion

A envoie un signal à B située 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 : $L(t) = L_0 \left(\frac{t}{t_0} \right)^\beta$:

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

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

Si d est mesuré à t_0 :

$$d = ct_0^\beta \int_0^T t^{-\beta} dt = \frac{ct_0^\beta}{1 - \beta} (T^{1-\beta} - t_0^{1-\beta}) \quad (5)$$

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 .

$$R_{part} = L(t_1) c \int_{t_0}^{t_1} \frac{dt}{L(t)} \quad (6)$$

3 Relation luminosité-z

On définit z tq $1 + z(t) = \frac{L(t)}{L_0}$.

Une source émet N photons par seconde en $x = 0$. Au temps T on capte ce signal en un point originellement ($t = 0$) distant de d de la source sur une "surface" dl du front d'onde $l(T)$. On mesure $dN'(T)$ photons par seconde.

On doit avoir : $dN'(T) = \frac{dl}{l(T)} \frac{f(T)}{f_0} N$

La longueur du front d'onde au temps t est donnée par $l(t)$. Dans un espace plat + 2D :

$$l(T) = 2\pi d \frac{L(T)}{L_0} = 2\pi d(1 + z(T)) \quad (7)$$

Dans un espace sphérique 2D :

$$l(T) = 2\pi L(T) \sin \frac{d}{L_0} = 2\pi L_0(1 + z(T)) \sin \frac{d}{L_0} \quad (8)$$

L'énergie des photons décroît en $1 + z$ (red shift)

Espace plat 2D :

$$\bar{L}(z) = \frac{\bar{L}}{2\pi d(1 + z)^2} \quad (9)$$

Espace sphérique 2D :

$$\bar{L}(z) = \frac{\bar{L}}{2\pi L_0(1 + z)^2 \sin \frac{d}{L_0}} \quad (10)$$

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

$$t = t_0 (1 + z(t))^{1/\beta} \quad (11)$$

Donc

$$d(z) = \frac{ct_0}{1-\beta} \left[(1+z(t))^{(1-\beta)/\beta} - 1 \right] \quad (12)$$

Et en espace plat :

$$\bar{L}(z) = \frac{\bar{L}(1-\beta)}{2\pi ct_0 \left[(1+z)^{(1+\beta)/\beta} - (1+z)^2 \right]} = \frac{\bar{L}(1-\beta)}{2\pi ct_0 (1+z) \left[(1+z)^{1/\beta} - (1+z) \right]} \quad (13)$$

En sphérique :

$$\bar{L}(z) = \frac{\bar{L}}{2\pi L_0 (1+z)^2 \sin \frac{ct_0}{L_0(1-\beta)} \left[(1+z)^{(1-\beta)/\beta} - 1 \right]} \quad (14)$$

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

$$t = \frac{1}{\alpha} \ln(1+z(t)) \quad (15)$$

Donc

$$d(z) = \frac{c}{\alpha} \frac{z(t)}{1+z(t)} \quad (16)$$

Et si la courbure est nulle :

$$\bar{L}(z) = \frac{\alpha \bar{L}}{2\pi cz(1+z)} \quad (17)$$

Pour une géométrie sphérique :

$$\bar{L}(z) = \frac{\bar{L}}{2\pi L_0 (1+z)^2 \sin \frac{c}{\alpha L_0} \frac{z}{1+z}} \quad (18)$$