## Démonstration de l'équation 20.26

$$R = \left(\frac{t}{t_o}\right)^{\frac{2}{3}}$$

où  $t_o$  doit être l'âge de l'Univers trouvé dans le modèle critique (9,3 milliards d'années) pour que  $R_o$  donne l'unité. Supposons qu'un photon a été émis au temps  $t_e$ . La distance parcourue par celui-ci est donnée :

$$d_o = \int_{t_o}^{t_o} \frac{c}{R} dt$$

où  $d_o$  est la distance à laquelle se trouve actuellement la matière qui a émis le photon. On doit diviser la vitesse de la lumière par le facteur d'échelle à cause de l'expansion de l'espace. En remplaçant l'expression de R dans cette intégrale, nous obtenons :

(20.26)

$$d_{o} = \int_{t_{e}}^{t_{o}} ct_{o}^{2/3} t^{-2/3} dt = \left(ct_{o}^{2/3}\right) 3t_{o}^{1/3} \Big|_{t_{e}}^{t_{o}} = 3ct_{o}^{2/3} \left(t_{o}^{1/3} - t_{e}^{1/3}\right) = 3ct_{o} \left(1 - \left(\frac{t_{e}}{t_{o}}\right)^{1/3}\right)$$

Or, 
$$R_e = (t_e/t_o)^{2/3}$$
, d'où
$$d_o = 3ct_o \left(1 - \sqrt{R_e}\right)$$