

# Solutionnaire du chapitre 15

1. a) La température est

$$\begin{aligned} T &= \frac{2,7255K}{a} \\ &= \frac{2,7255K}{0,5} \\ &= 5,451K \end{aligned}$$

b) La température est

$$\begin{aligned} T &= \frac{2,7255K}{a} \\ &= \frac{2,7255K}{0,01} \\ &= 272,55K \end{aligned}$$

c) La température est

$$\begin{aligned} T &= \frac{2,7255K}{a} \\ &= \frac{2,7255K}{0,0002} \\ &= 13\,627,5K \end{aligned}$$

2. Quand l'univers avait un âge de 1 milliard d'années, le facteur d'échelle était de

$$\begin{aligned} a &= \left( 0,6781 \cdot \sinh\left(\frac{t}{11,69Ga}\right) \right)^{\frac{2}{3}} \\ &= \left( 0,6781 \cdot \sinh\left(\frac{1Ga}{11,69Ga}\right) \right)^{\frac{2}{3}} \\ &= 0,1500 \end{aligned}$$

La température était donc de

$$\begin{aligned}
 T &= \frac{2,7255K}{a} \\
 &= \frac{2,7255K}{0,1500} \\
 &= 18,17K
 \end{aligned}$$

- 3.** Trouvons premièrement le nombre de nucléons dans tout l'univers observable. Ce nombre est

$$\begin{aligned}
 N_{nucleon} &= \text{densité} \cdot \text{volume} \\
 &= 0,25 \frac{m_p}{m^3} \cdot \frac{4}{3} \pi R^3 \\
 &= 0,25 \frac{m_p}{m^3} \cdot \frac{4}{3} \cdot \pi \cdot \left(47 \times 10^9 \text{ al} \cdot 9,46074 \times 10^{15} \frac{m}{\text{al}}\right)^3 \\
 &= 9,207 \times 10^{79}
 \end{aligned}$$

C'est le nombre de nucléons. Ce serait le nombre d'atomes s'il n'y avait que de l'hydrogène.

Mais avec 71 % d'hydrogène (1 nucléon) et 29 % d'hélium (4 nucléons), le nombre moyen de nucléons par atome est

$$0,71 \cdot 1 + 0,29 \cdot 4 = 1,87$$

Le nombre d'atomes dans l'univers observable est donc

$$\begin{aligned}
 N_{atomes} &= \frac{9,207 \times 10^{79}}{1,87} \\
 &= 4,923 \times 10^{79}
 \end{aligned}$$