Problemas de Cosmologia

Ricardo Mendes Ribeiro

18 de Dezembro de 2013

1. Suponha que a Via Láctea é uma galáxia típica em termos de tamanho, contendo cerca de 10¹¹ estrelas, e que as galáxias estão separadas por uma distância de 1 megaparsec (Mpc). Estime a densidade do Universo em unidades SI, e compare com a densidade da Terra.

$$(1M_{\odot} \simeq 2 \times 10^{30} \text{ kg}, 1 \text{ pc} \simeq 3 \times 10^{16} \text{ m})$$

 \mathbf{R} : 1

2. Escreva a equação para o desvio para o vermelho (redshift) z em função dos comprimentos de onda emitidos e recebidos na Terra.

 \mathbf{R} : 2

- 3. Uma radiação frequentemente utilizada para observações cosmológicas é a transição hiperfina no átomo de hidrogénio, que corresponde a uma frequência $f=1420.40575177~\mathrm{MHz}$.
 - (a) Se uma nuvem de hidrogénio tiver um desvio para o vermelho (redshift) z=1, qual é a frequência dessa radiação medida na Terra?
 - (b) E se z = 10?

 \mathbf{R} : ³

4. O hidrogénio tem uma transição hiperfina com 21 cm de comprimento de onda. Qual é o comprimento de onda medido na Terra, se esse hidrogénio tiver um desvio para o vermelho (redshift) z=5?

R: 4

5. A radiação cósmica de fundo tem um máximo de intensidade a $f=160.2~\mathrm{GHz}$. Sabendo que a radiação cósmica de fundo tem um desvio para o vermelho (redshift) z=1100, calcule o máximo de frequência da radiação quando foi criada, e a respectiva temperatura de corpo negro.

 \mathbf{R} : ⁵

- 6. Qual será a dependência que a densidade de matéria deve ter do factor de escala? R: ⁶
- 7. Se a densidade de radiação depender do factor de escala na forma $\rho_r \propto a^{-4}$, não houver dependência de outras densidades e k=0, como deve ser a expressão da evolução do factor de escala a(t) em função do tempo?

R: 7

8. Num Universo plano só com constante cosmológica Λ , como varia o factor de escala em função do tempo?

R: 8

Soluções

Notes

 $\begin{array}{ll} ^{1} & 7.41\times 10^{-27} \ \mathrm{kg/m^{3}}; \ \rho_{\oplus} = 5515 \ \mathrm{kg/m^{3}} \\ ^{2} & z = \frac{\lambda_{\oplus} - \lambda_{e}}{\lambda_{e}} \\ ^{3} & 710.2 \ \mathrm{MHz}; \ 129.1 \ \mathrm{MHz} \\ ^{4} & 126 \ \mathrm{cm} \\ ^{5} & f_{max} = 176.4 \ \mathrm{THz}; \ T = 1700 \ \mathrm{K} \\ ^{6} & \rho_{m} \propto a^{-3} \\ ^{7} & a(t) \propto t^{1/2} \\ ^{8} & a(t) \propto e^{\sqrt{\Lambda/3} \ t} \\ \end{array}$