

第一次作业

1

某球面三角形 ABC , $a = 57^\circ 22' 11''$, $b = 72^\circ 12' 19''$, $C = 94^\circ 1' 49''$, 求 c, A, B

答: 由球面几何的余弦公式得

$$c = \arccos (\cos a \cos b + \sin a \sin b \cos C) = 83^\circ 46' 31''$$

$$A = \arccos \left(\frac{\cos a - \cos b \cos c}{\sin b \sin c} \right) = 57^\circ 40' 45''$$

$$B = \arccos \left(\frac{\cos b - \cos c \cos a}{\sin c \sin a} \right) = 72^\circ 49' 50''$$

2

某球面三角形 ABC , $c = 90^\circ$, $B = 62^\circ 20' 42''$, $a = 136^\circ 19' 0''$, 求 A, C, b

答: 由直边球面三角形的性质得

$$\sin B = \cot a \tan A, \quad \sin A = \cot b \tan B, \quad \sin C = -\cos A \cos B$$

$$A = \arctan \left(\frac{\sin B}{\cot a} \right) + 180^\circ = 139^\circ 46' 13''$$

$$C = \arccos (-\cos A \cos B) = 69^\circ 14' 45''$$

$$b = \operatorname{arccot} \left(\frac{\sin A}{\tan B} \right) = 71^\circ 18' 9''$$

第二次作业

1

参宿七目视星等 $m_v = 0.18$, 距离773l.y.; 织女星目视星等 $m_v = 0.03$, 视差 $0.129''$ 。分别求它们的绝对星等。

$$m_v - M_v = 2.5 \log \left(\frac{r}{10 \text{pc}} \right)^2 = 5 \log r - 5, \quad \text{得 } M_v = m_v + 5 - 5 \log r$$

其中 r 以秒差距pc为单位, $10 \text{pc} = 32.16 \text{l.y.}$

视差和距离的关系为: 10pc的距离对应 $0.1''$ 的视差

$$\text{参宿七: } r = 773 \text{l.y.}, \quad \text{则 } M_v = 0.18 - 5 \log \frac{773}{32.16} = -6.72$$

$$\text{织女星: } \theta = 0.129'', \quad \text{则 } M_v = 0.03 - 5 \log \frac{0.1''}{0.129''} = 0.58$$

2

假设人眼瞳孔的最大直径为 8mm , 计算口径为 2.4m 的望远镜的聚光能力是人眼的多少倍, 提高多少星等。

$$\text{聚光能力比: } \frac{A_{\text{tele}}}{A_{\text{eye}}} = \frac{\pi \times (2.4 \times 10^3)^2}{\pi \times 8^2} = 90000, \quad \text{即望远镜聚光能力是人眼的90000倍。}$$

$$\text{提高星等 } \Delta m = 2.5 \log \frac{A_{\text{tele}}}{A_{\text{eye}}} = 12.39$$

第三次作业

1

阋神星的长半轴为 $1.01796 \times 10^{10} \text{ km}$ ，用开普勒第三定律计算其公转周期。（ $1 \text{ AU} = 1.5 \times 10^8 \text{ km}$ ）

地球长半轴约为 $a_{\text{Earth}} = 1 \text{ AU}$ ，公转周期 $T_{\text{Earth}} = 1 \text{ y}$

由开普勒三定律得 $\frac{a_{\text{Earth}}^3}{T_{\text{Earth}}^2} = \frac{a_{\text{Eris}}^3}{T_{\text{Eris}}^2}$ ，则

$$T_{\text{Eris}} = \sqrt{\frac{a_{\text{Eris}}^3}{a_{\text{Earth}}^3} T_{\text{Earth}}} = \sqrt{\frac{(1.01796 \times 10^{10})^3}{(1.5 \times 10^8)^3}} \times 1 \text{ y} = 559.07 \text{ y}$$

2

阋神星的质量是地球的0.27%，半径是地球的18%，求阋神星的逃逸速度。

地球的逃逸速度 $v_{\text{Earth}} = 11.2 \text{ km/s}$

$$\text{由 } m \frac{v^2}{R} = G \frac{Mm}{R^2} \text{ 得 } v = \sqrt{\frac{GM}{R}}$$

则

$$v_{\text{Eris}} = \sqrt{\frac{GM_{\text{Eris}}}{R_{\text{Eris}}}} = \sqrt{\frac{GM_{\text{Earth}}}{R_{\text{Earth}}} \frac{M_{\text{Eris}} R_{\text{Earth}}}{R_{\text{Eris}} M_{\text{Earth}}}} = \sqrt{\frac{\frac{M_{\text{Eris}}}{M_{\text{Earth}}}}{\frac{R_{\text{Eris}}}{R_{\text{Earth}}}}} v_{\text{Earth}} = \sqrt{\frac{0.27\%}{18\%}} \times 11.2 \text{ km/s} = 1.37 \text{ km/s}$$

第四次作业

造父一（仙王 δ ）的视星等为3.5，光变周期为5.4d，估算造父一的距离（用光年表示）

答：由 $M = -2.81 \log P - 1.43$ ，代入造父一的光变周期 $P = 5.4 \text{ d}$ ，得绝对星等 $M = -3.49$

由 $m - M = 5 \log r - 5$ 得 $r = 10^{\frac{m-M+5}{5}} = 250 \text{ pc} = 804 \text{ l. y.}$

故造父一距离约为804光年

第五次作业

观测到一个遥远的类星体光谱中的一条谱线的波长是 $1.5 \mu\text{m}$ ，这条谱线在实验室中波长为 300 nm ，试求：1. 该类星体的红移值和退行速度；2. 用哈勃定律估计距离（哈勃常数取 $H = 75 \text{ km} \cdot \text{s}^{-1} \cdot \text{Mpc}^{-1}$ ）

答：红移值 $z = \frac{\Delta \lambda}{\lambda_0} = \frac{1.5 - 0.3}{0.3} = 4$

由近光速红移公式 $z = \frac{1 + \frac{v}{c}}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}} - 1$ 得：退行速度 $v = \frac{z^2 + 2z}{z^2 + 2z + 2} c = \frac{12}{13} c = 2.8 \times 10^5 \text{ km/s}$

由哈勃定律 $v = Hd$ 得： $d = v/H = 3.7 \times 10^3 \text{ Mpc}$