哈尔滨工业大学(深圳)2025年春季学期 普通天文学期末试题(A)

考试时间: 2025年6月25日16:00-18:00,满分100分,闭卷考试,可以使用计算器。

免责声明:本试卷为离开考场后的回忆版,不存在任何违反考试纪律的行为。

回忆者: ambulance, 哈基米, 月球下的人。排版者: Gaster

- 一、选择题(每题1分,共20分)
- 二、填空题(每空1分,共10分)
- 三、简答题(每题5分,共20分)
- 1.日心说的优势。
- 2.折射式望远镜和反射性望远镜的区别,它们各自的优缺点。
- 3.开普勒三定律。

≥1 Gpc

4.太阳系形成的"星云假说"。

宇宙距离阶梯核心分层与测距方法

哈勃定律(红移法)

5.宇宙距离阶梯的各种测量方法名称和适用范围(写出两个即可),在不同尺度上如何校准测量距离。

宇宙学尺度(z>0.1),需BAO/CMB校准哈勃常数H。

(按观测距离由近及远排序) 距离范围 測量方法 适用范围与技术特点 雷达波测距法 1 AU 级 太阳系内行星/卫星的精确测量(如月球激光测距误差≤毫米) 三角视差法 银河系近邻恒星(盖亚卫星已扩展至数kpc精度) ≤200 pc ≤10,000 pc 主序星拟合/脉泽源 银河系内恒星团(如毕星团距离校准) 造父变星法 邻近星系(仙女座M31: 778 kpc) 需多波段消光修正 ≤25 Mpc ≤200 Mpc la型超新星 星系团尺度(红移z~0.05),依赖前期校准光源

四、问答题(共30分)

- 1.恒星光谱
- (1)恒星光谱揭示了怎样的恒星结构?
- (2)为什么恒星光谱能看出化学成分组成?
- (3)恒星光谱还能揭示什么?
- 2.望远镜
- (1)望远镜的性能指标有哪些?
- (2)为什么现代望远镜使用反射镜而不是折射镜?给出两个原因。
- (3)主动光学和自适应光学的意义是什么?望远镜在太空探测的意义是什么?
- 3.恒星演化
- (1)为什么大质量的恒星寿命短?
- (2)大质量恒星(大于8倍太阳质量)是如何演化的?中小质量恒星是如何演化的?
- (3)不同质量恒星对宇宙元素的贡献。
- 4.黑洞
- (1)黑洞为什么有去无回?
- (2)如何探测黑洞?
- (3)黑洞质量能减少吗,怎么减少?
- (4)什么是视界?

五、计算题(共20分)

1.一颗恒星的自行运动为 $\mu_{\delta}=0.1$ 角秒/年, $\mu_{\alpha}=0$ 角秒/年(分别是赤纬和赤经方向的自行运动),这颗恒星的视向速度是 $v_{r}=20$ 公里/秒。如果它位于:

(a)距离 20pc 处; (b)距离 100pc 处。它相对于我们的速度是多少?

参考答案:该恒星自行为 $\mu=\sqrt{\mu_{\delta}^2+\mu_{\alpha}^2cos^2\delta}=0.1''/year$

根据秒差距的定义,可以知道 $1 \mathrm{AU} \ (1.5 imes 10^8 \ km/s)$ 的弧长对应半径为 $1 \mathrm{pc}$,角度为 $1 \mathrm{h}$ 秒

因此当角度为 μ (角秒),半径为R(pc)时,对应的弧长 $=1.5 \times 10^8 \times \mu \times R$,单位为千米

当恒星的自行为μ (单位: 角秒每年) 时, 横向速度

 $V_t = 1.5 imes 10^8/(365 imes 24 imes 60 imes 60) imes \mu imes R pprox 4.76 imes \mu R$,单位为km。

(a) 距离20pc时,横向速度 $V_t = 4.76 imes 0.1 imes 20 = 9.52 \; km/s$

速度 $V = \sqrt{V_t^2 + V_r^2} = 22.15 \ km/s$

(b) 距离100pc时,横向速度 $V_t = 4.76 imes 0.1 imes 100 = 47.6 \; km/s$

速度 $V = \sqrt{V_t^2 + V_r^2} = 51.63 \ km/s$

2.漩涡星系光度 $^{L \propto V_{\rm max}^4}$ (其中 $^{V_{\rm max}}$ 为最大旋转速度)。已知近邻星系 A 的距离 $^{D_A}=^{20}$ Mpc,最大旋转速度 $^{V_A}=^{150}$ km/s,视星等 $^{m_A}=^{+11.0}$,遥远星系 B 的最大旋转 $^{V_B}=^{300}$ km/s,视星等 $^{m_B}=^{+14.5}$,利用星系 A 校准,求星系 B 的距离 D_B 。

参考答案:

已知两个星系的最大旋转速度,根据Tully-Fisher关系可以得到两者光度比:

$$rac{L_A}{L_B} = (rac{V_A}{V_B})^4 = rac{1}{16}$$

已知A星系的距离和视星等,可以转换为绝对星等(注意距离的单位是pc):

$$m-M=5\log_{10}(D)-5$$

得到 $M_A=-20.505$

已知A和B的光度比,可以计算B的绝对星等为:

$$M_B = M_A + 2.5 \log_{10}(rac{L_A}{L_B}) = -23.515$$

因此可以算出B的距离

$$m-M=5\log_{10}(D)-5$$

得到 $D_B \approx 401 \; Mpc$