《天体物理学》

第一章 天体概论

讲授: 徐仁新

北京大学物理学院天文学系

几个知识要点

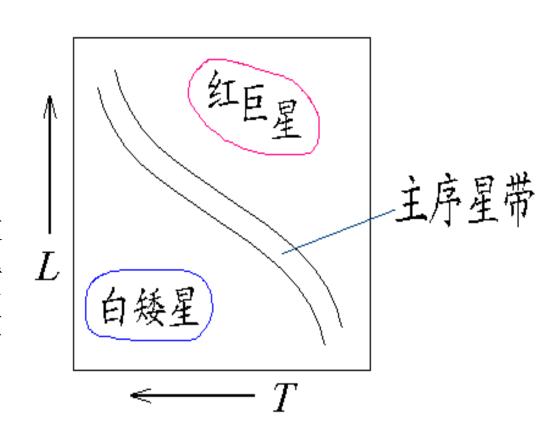
- 1, Hertzsprung-Russell (HR) 图
- 2, 银河系, 星族(I、II、III)
- 3,星系的Hubble形态分类
- 4,星系旋转曲线。暗物质的存在

1, Hertzsprung-Russell图

刻画恒星的两个物理量

- •明亮程度 (视亮度,或流量F)
- •颜色(光谱特性)。

若某些恒星的距离D可通过观测(如三角视差法)得到,则可将F换算成反映恒星本身辐射光能力的内禀物理量——光度L:



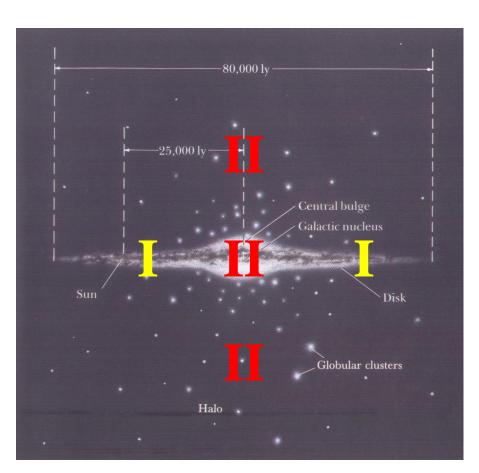
 $L = 4\pi D^2 F \quad (若为黑体辐射,则L = 4\pi R^2 \cdot \sigma T^4)$

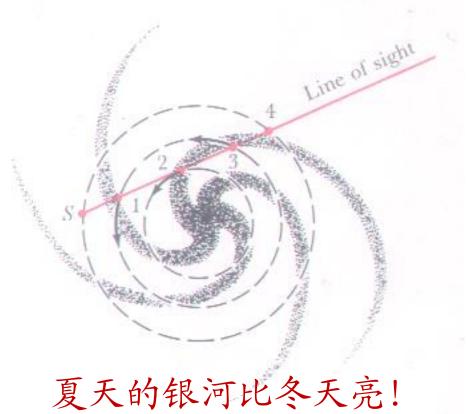
光度(绝对星等)

流量(视星等)

温度(颜色)

2,银河系,星族





侧视图

俯视图

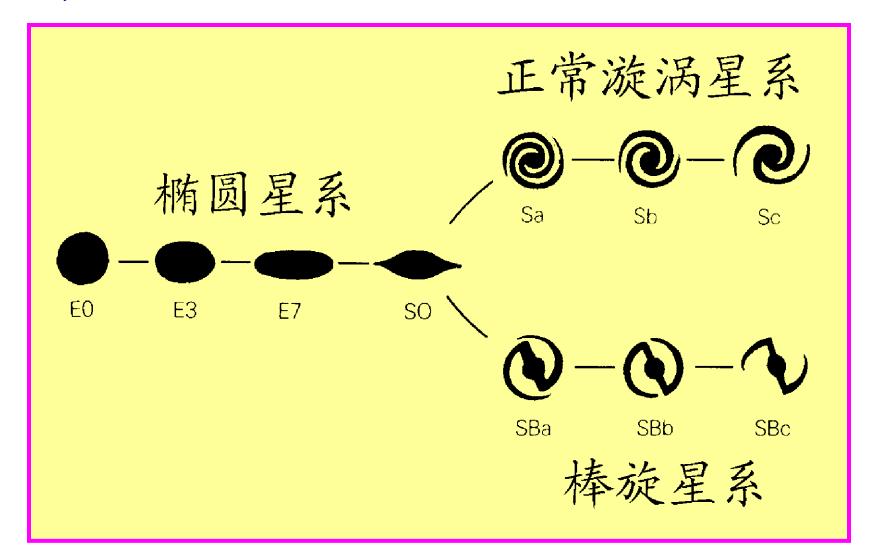
2、银河系、星族

- •星族I: 银盘中, 富金属
- 星族II: 银核、核球、以及银晕球状星团内,贫金属

宇宙早期核合成主要产物是氢和氦,较重元素是通过恒星内部 的热核反应过程产生的。因此一般认为, 星族|恒星是比较年轻 的. 而星族||属于老年恒星。银盘是恒星诞生的主要场所。

• 星族III: 几乎完全由氢和氦组成的极端贫金属恒星,宇 宙诞生后产生的第一代恒星(first stars)。

3, 星系的Hubble形态分类

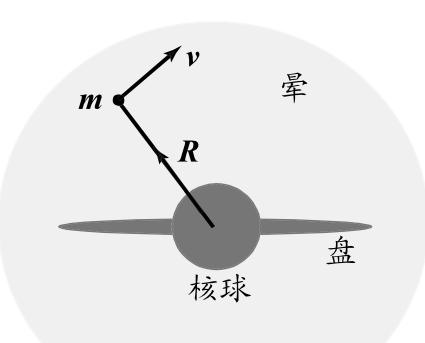


星系旋转曲线, 暗物质

若认为物质近乎球对称分布,

$$\frac{v^2}{R} = \frac{GM(R)}{R^2}$$

其中M(R) = 半径R以内物质的总质 量。旋涡星系内发光物质主要集中 于核球(以及薄盘); 若认为核球 内密度均匀,则 $M(R) \propto R^3$,于是 有: $v \propto R$ 。在核球以外,忽略盘 的质量,M(R)近似常数,有: $\nu \propto$ $R^{-1/2}$ 。因此,旋转速度应该在R较 小时增加,而R较大时衰减。



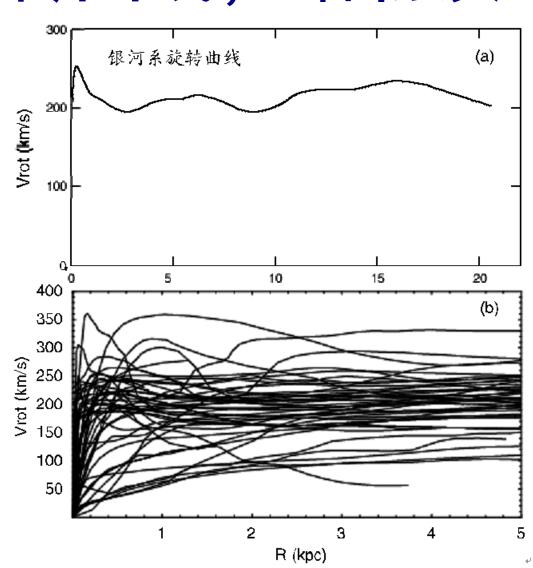
4,星系旋转曲线,暗物质

实际旋涡星系旋转曲线:

在R较小时旋转速度随R 增加而增加,但在R较大 时旋转速度倾向于常数, 并没有衰减的趋势。

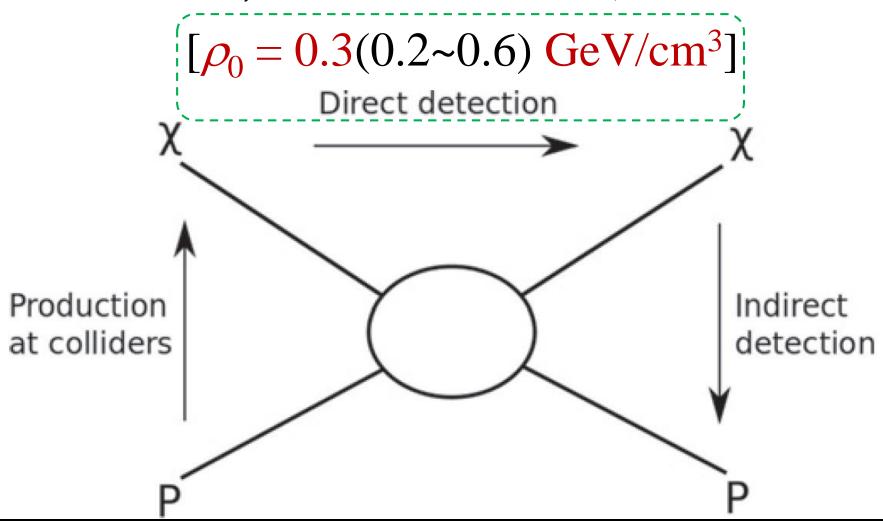
为什么?

存在大量的不发光(或发光效率极低)的物质——**暗物质!**



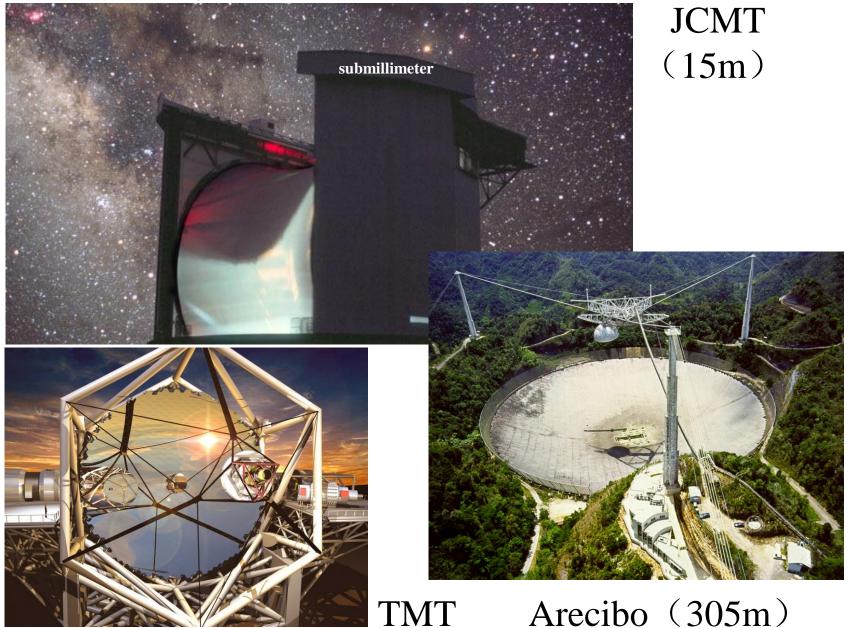
星系旋转曲线, 暗物质

• 除了引力效应外,实验测量暗物质的通道有三



天体物理中的重大疑难问题

- 1,太阳中微子与"中微子味混合"
- 2, 黑洞(恒星级,星系级)的存在和形成
- 3, 脉冲星类天体的本质: 中子星? 夸克星?
- 4, 暗物质、暗能量的本质
- 5,γ爆的能源机制
- 6, 极早期宇宙的状态
- 7, 引力波探测(已经测到了!)
- 8, 星系形成与黑洞质量的增长
- 9, 极高能宇宙线的本质
- 10, 其它(如磁单极、超对称粒子等的存在和后果)



地面望远镜



HST (2.4m)



紫外望远镜 **EUVE**



望远镜

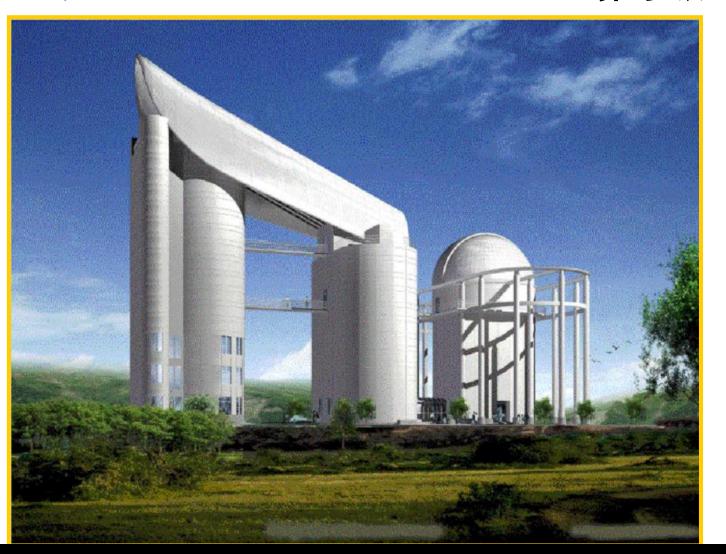


▶中国参与的大型望远镜: SKA



"Intro. to Astrophysics" http://vega.bac.pku.edu.cn/rxxu R. X. Xu

▶国内大型天文项目: LAMOST → "郭守敬"



大天区 面积 多目标 光纤 光谱 天文 望远镜

▶国内大型天文项目: FAST



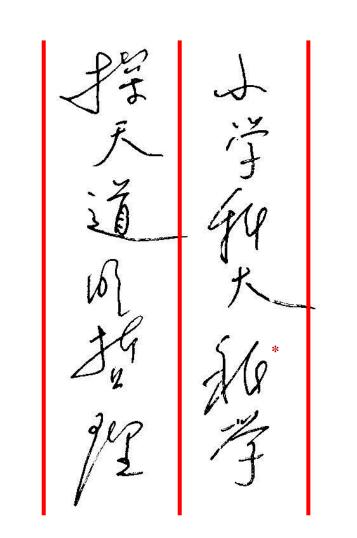
Five hundred meter **A**perture **Spherical Telescope**

▶国内大型天文项目: HXMT (XTP, LAMP)



硬 X射线 调制 望远镜

总结: 天文学科的特点



*算不清的问题隶属于**科学**, 算得清的系统把握于**数学**。

作业

- 1, 总结几种测量天体距离方法的原理。
- 2, 一空间尺度为L的遥远发光天体, 其任 一辐射单元都几乎是各向同性地发光,并 且各辐射单元几乎同时光变。若我们测得 该天体的光变时标为 τ , 试证明此天体的 尺度 $L \sim \tau c$ (c为光速)。