大质量恒星 及 程河系旋臂结构

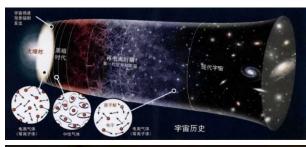
李广伟 空间部

研究意义

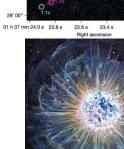
- 所在星系主要光源
- 宇宙再电离
- 高红移星系探针 (z~6.2)
- 伽马射线暴
- 核塌缩超新星
- 黑洞、中子星
- 引力波
- 星系的金属增丰史
- 球状星团中多星族

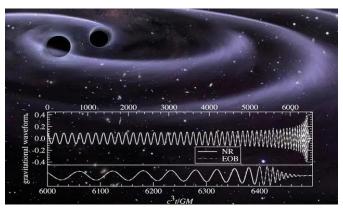
• • • •







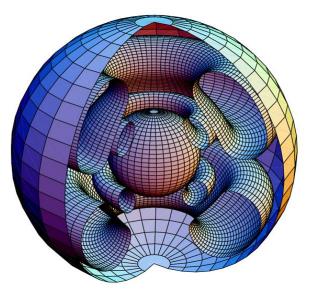






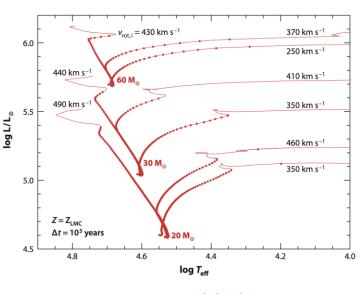
高速自转和双星交互

高速自转



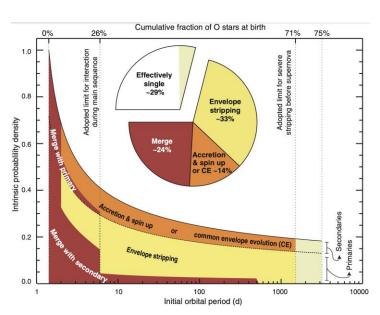
Maeder & Meynet (2012)

演化路径



Langer (2012)

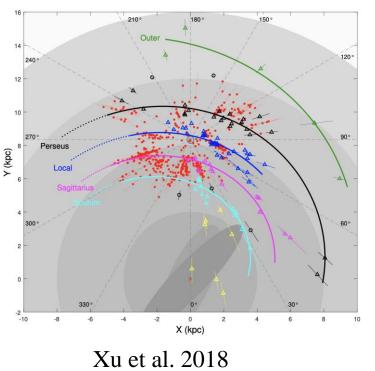
双星交互

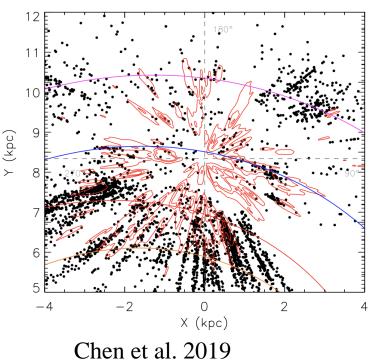


Sana et al. (2012)

银河系旋臂结构







目前面临的问题

- 大质量恒星的结构和演化
 - 自转(子午环流)
 - 双星
 - 星风损失
 - 金属丰度
 - •
- •银河系的旋臂结构
 - 无法准确刻画恒星旋臂

观测困难及我们的优势

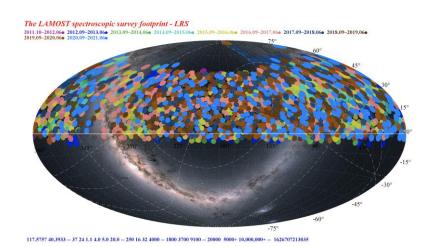
• 观测困难

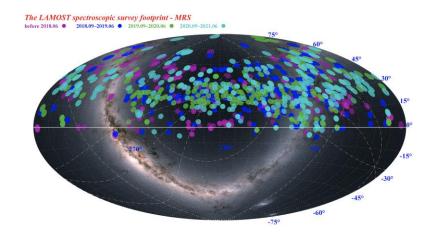
- 演化极快,数量极少
- 深埋尘埃中
- 处于银盘,海量前景星
- 依赖光谱

• LAMOST优势

- 4000根光纤,覆盖银盘
- 600万颗星, 2000万条光谱
- 深达17.8等
- 中分辨率光谱
- CSST低分辨率光谱
 - 临近星系大质量恒星

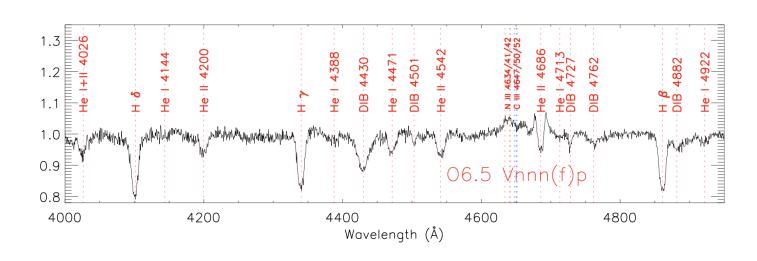


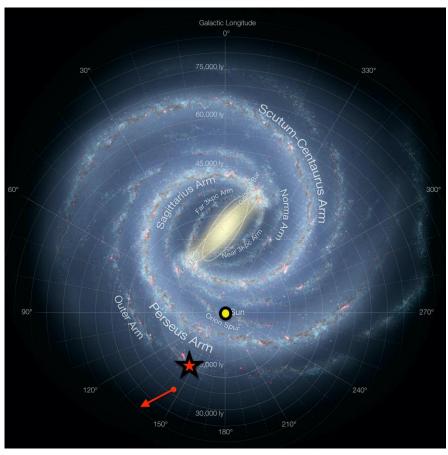


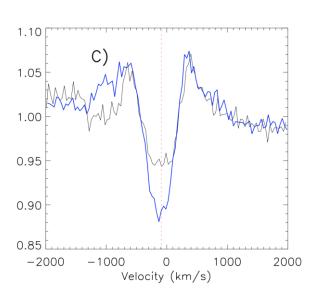


一、银河系自转速度最快的星

- 非常亮 (B ~ 14; V ~ 13)
- 光谱型: O6.5 Vnnn(f)p
- $V \sin i \sim 540 \text{ km/s}$
- $V \sim 120 \text{ km/s}$
- 位于外旋臂
- $T_{eff} = 35 \text{ kK}$; log g = 3.6





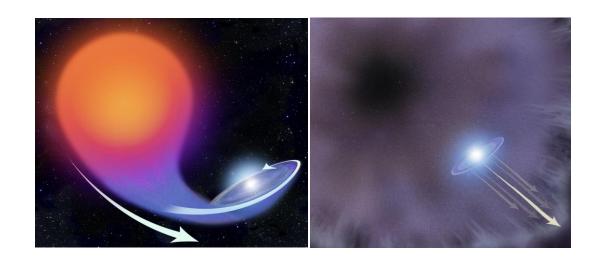




ApJ Letter, 892, L26 (2020)

ST+2.16

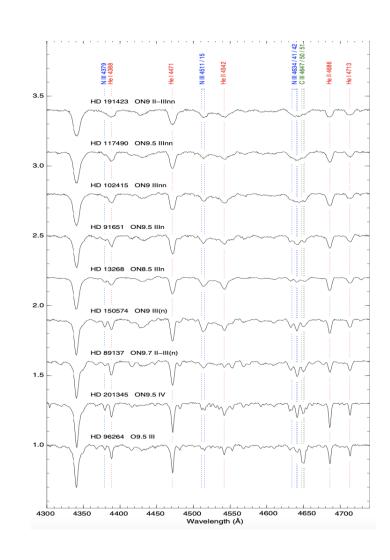
- 局速目转导致扁平
- 源自双星交互作

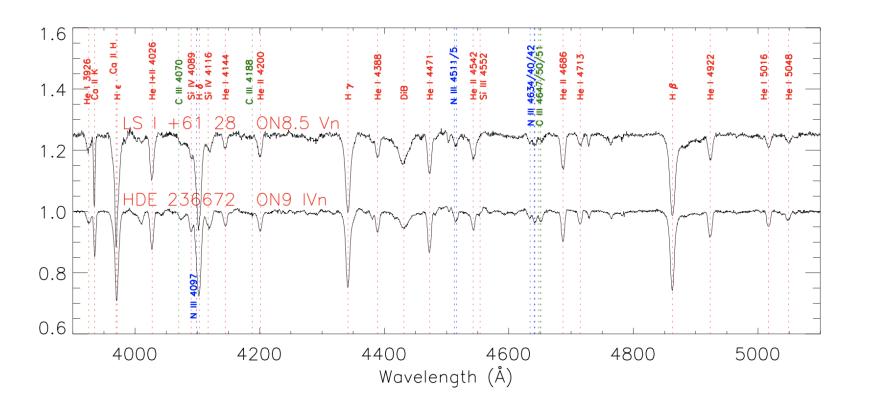


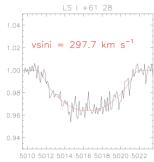


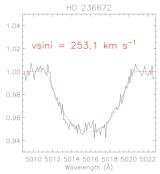
二、N超丰星起源问题

- 特点
 - N III $4634 \approx C III 4650/51$
 - 巨星自转速度快, 而矮星慢
 - 非常稀少, 13个
 - 70年来一直是谜

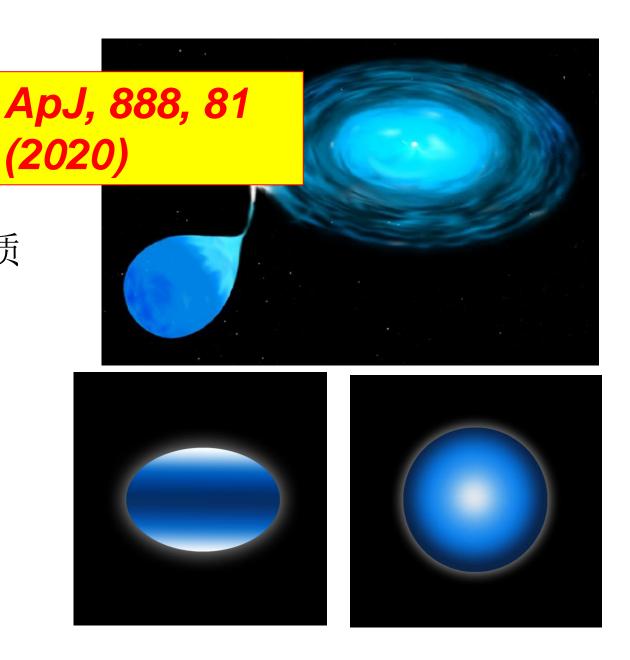






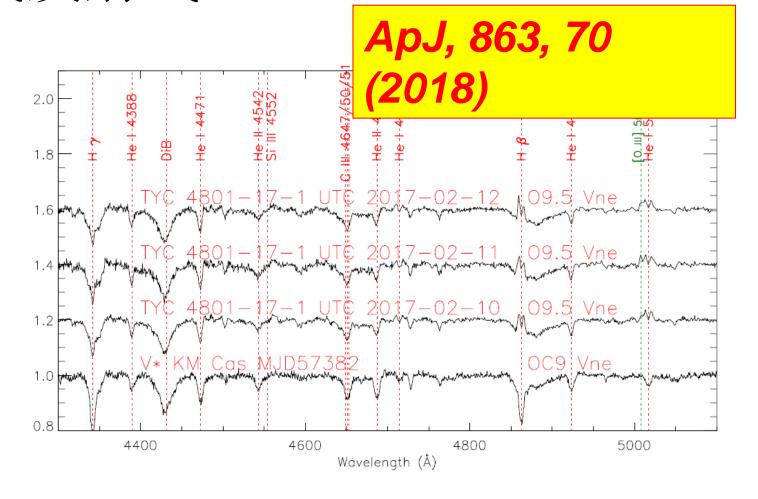


- LAMOST + Gaia
- 高速自转来自于双星交互
- 高速自转把中心核反应物质 转移到表面
- log g与视线角度有关
- •解释70多年来未解之谜



三、寻找发射线O型星(Oe星)

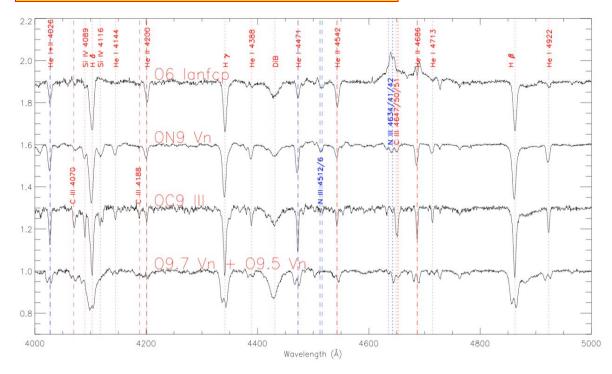
- 特点:
 - 非巨星
 - 高速自转
 - 巴尔默线双峰发射
 - He II线不发射
- 稀少: 50年13颗
- 形成机制未知
- •新发现12颗



四、LAMOST中的O型星

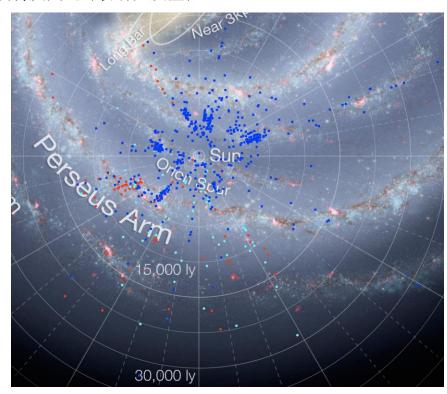
- 现状
 - 一百多年,约600颗
 - 太阳邻域
- LAMOST新发现
 - 135颗
 - 远到外旋臂之外
 - 光谱变化
 - 特殊星10颗
 - 双星49颗

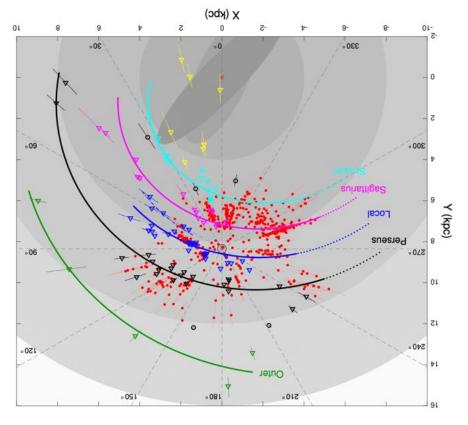
ApJS, 253, 54 (2021)



银河系旋臂

- 英仙、猎户、人马臂
- 不完全重合,且旋臂间仍有很多大质量恒星
- 外旋臂及其之外仍有大质量恒星





Xu et al. 2018

总结

- 发现了银河系转速最快的星(540 km/s)
- 揭示了困扰科学家70年的N超丰之谜
- 新发现12颗Oe星(50年13颗)
- •以上说明, 高速自转和双星交互作用对大质量恒星性质影响很大
- 新发现135颗O型星(100多年600颗)
- ·恒星旋臂仍然不确定,银河系外旋臂外仍有大量O型星

未来工作

- Gaia DR3 + LAMOST, 获取大样本
 - 寻找特殊演化阶段星, 限制模型
- 银河系恒星旋臂结构
 - 与射电旋臂关系
 - 是否是网状结构
 - 外旋臂之外结构
- · 近邻矮星系及高红移星系(CSST)
 - 金属丰度
 - 形成环境





谢谢