



中国预印本服务系统

用户状态

您尚未登录NSTL网络服务系统
[去NSTL首页登录](#)

功能菜单

[分类浏览](#)
[文章检索](#)
[文章提交](#)
[系统介绍](#)

系统资讯

您好, 目前预印本系统的用户信息已经并入NSTL网络服务系统之中, 如果您要提交或者管理个人论文, 请返回NSTL系统首页进行登录, 然后再访问预印本系统;

同时, 新用户的注册也请到NSTL首页去完成。

原“国外预印本门户”, 因丹麦科技大学图书馆技术信息中心关闭其平台而停止服务。

分类浏览

【所属分类】: 自然科学--天文学
 【标题】: 《另眼——侯振宇的自然世界、太阳卷》之恒星篇
 【作者】: 侯振宇

侯振宇恒星演化理论与现有恒星演化理论之根本差别: 1(侯振宇的恒星氢热核聚变反应发生在恒星最外层的日冕层(恒星未启动热核反应前为温度较高、物质密度较大的恒星大气次外层=等离子能量较高、氦粒子浓度较高, 恒星启动氢热核聚变反应的产生能量将恒星原有大气最外层外抛, 日冕层则成为进行氢热核反应的恒星之最外层。), 现有恒星演化理论则是恒星氢热核聚变反应发生在恒星的内部。侯振宇的恒星氢热核聚变反应日冕层说能够解释现有恒星演化理论无法解释的日冕层高温之谜。侯振宇的恒星氢热核聚变反应日冕层说同样能够解释现有恒星演化理论无法解释的恒星光球温度下降体积扩展(包括红巨星现象在内)的恒星观测结果——外层进行热核聚变反应的日冕层对恒星内部具有约束作用, 恒星演化的中后期恒星热核聚变反应功率下降(恒星光球温度下降)其对恒星内部的约束能力相应下降, 恒星内部气体在热力学作用下体积膨胀。天文观测中所发现的一些体积变化的变星(例如长周期的SRC变星著名红巨星参宿四)之光球体积小时温度超高、体积超大时温度超低, 很支持我的恒星氢热核聚变反应日冕层说。气体方程: $PV=NRT$, P气体压强V气体体积N气体参数R气体质量T气体温度。对于具体变星参宿四: $P=NRT/V$ 其中N气体参数R气体质量基本不变, 体积超大温度超低时P气体压强超低, 体积超小时温度超高P气体压强超高; 这证明恒星最外层对恒星内部存在明确的约束, 而且这种约束与红巨星的体积呈反比例关系; 这种特殊性质的约束只能是参宿四的进行氢热核聚变反应的日冕层, 因为它在红巨星体积超小时温度超高时获得较多的激发态氦粒子燃料的供应产生较大的约束能量, 在红巨星体积超大温度超降时获得较少的激发态氦粒子燃料的供应产生较小的约束能量! 参宿四维基百科条目: “作为脉动变化恒星‘SRC’的次分类, 研究人员提供了不同的假设试图解释参宿四反复无常的脉动——这导致对星等在-5.27至-6.27之间的振荡现象[40]。以我们目前了解的恒星结构认为是这颗超巨星的外层逐渐的膨胀和收缩, 造成表面积(光球)交替的增加和减少, 和温度的上升和降低——因此导致测量到这颗恒星的亮度有节奏的在最暗的1.2等, 如同1927年早期见到的, 和最亮的0.2等, 如同1933和1942年, 之间变化着。像参宿四这种红巨星, 因为大气层本来就不稳定因此会通过脉动的方法。当恒星收缩, 它吸收越来越多通过的能量, 造成大气层被加热和膨胀。反过来, 当恒星膨胀时, 它的大气层变得稀疏, 允许较多的能量逃逸出去并使温度下降, 因此启动一个新的收缩阶段[13]。在计算恒星的脉动和模型都很困难的情况下, 看来有几个交替的周期。在上个世纪的1930年代, Stebbins和Sanford的研究论文指出有一个由150至300天的短周期变化调制成的大约5.7年的规则循环变化周期[41][42]。”2(侯振宇的恒星是体积不断缩小、温度持续上升的星云核心最后形成恒星, 行星则是由密度、温度达到一定水准但还不能跟不上星云核心(不断向星云中心收缩)的上升脚步的星云外层(不断向星云中心方向扩展)物质形成, 行星的形成是从外层开始的。现有理论则是恒星最先形成, 行星后成。侯振宇的行星先成说与前贤拉普拉斯是一致的。侯振宇的行星先成说意味着只有少数发生意外的恒星才有行星相伴! 宇宙观测则是太阳系附近的恒星纷纷发现了行星, 而更遥远(因距离而无法识别出行星)的星空则是许多的多行星体系。南门二维基百科条目: “对于地球最近的邻居南门二是一个三合星系统, 半人马座 α 星A与半人马座 α 星B是一对双星, 距离太阳为4.24光年。第3个成员半人马座 α 星C是一颗红矮星, 也称为比邻星, 距离太阳为4.22光年(根据依巴谷卫星的资料), 是已知最接近太阳的一颗恒星。”2012年10月16日, 天文学家宣布在半人马座 α B旁发现一颗质量相当于地球的行星环[9][10]。该行星半人马座 α Bb并不在母恒星的宜居带内, 并且与母恒星距离只有0.04天文单位, 公转周期只有3.236日。它的表面温度预估大约至少是1200°C或1500 K[11][12]。”比邻星维基百科条目: “由90年代哈勃太空望远镜所量测的资料显示, 比邻星应存在有一颗尚未观测到的暗伴星, 此伴星可能是一颗大质量行星或棕矮星, 但尚未完全证实。”侯振宇的行星先成说与太阳系早期的大碰撞说相符合的。侯振宇的行星先成与侯振宇的太阳氢热核聚变反应日冕层启动时的太阳外层大气物质外抛=太阳系早期的内行星大扰动!

【关键词】: 恒星 温度 体积 演化阶段
 【联系方式】: hou.zhenyu@sohu.com
 【发布时间】: 2013-06-27
 【发表状态】: N未发表
 【全文文件】: [恒星篇526.doc](#)

[返回](#)

目前没有评论内容