

大质量恒星形成区激波气体观测研究

王均智 研究员（上海天文台）

2017/12/05, 下午4时, 天文台报告厅



我们正在利用国外多个望远镜（SMT, CSO, KVN, IRAM等）开展对银河系内大质量恒星形成区激波气体探针（SiO的多个跃迁、SO、SO₂）的观测，研究大质量恒星形成过程中的激波气体性质。观测获得的SiO等分子谱线的信息不仅能够探索激波气体在恒星形成过程中的普遍性及相应的激波化学过程，而且联合多个SiO跃迁将揭示激波气体的激发条件，加深我们对大质量恒星形成向其母体分子云所施加反馈作用的理解。

上海天文台王均智研究员，毕业于北京大学，获得学士(1998)、硕士(2001)及博士(2005)学位，曾在紫金山天文台从事博士后研究，在南京大学任副教授。主要从事射电天文观测研究，利用国内外望远镜进行近邻星系及银河系内分子气体及恒星形成、活动星系核及其对星际介质的反馈、超脉泽等方面的研究，作为项目负责人获得过多个国际大型望远镜设备(ALMA, SMA, JVLA, CARMA, IRAM 30m, NOEMA, Effelsberg, GBT, Arecibo等)的观测时间。主持过自然科学基金青年、面上、重大项目课题，以及科技部973项目课题等。