

请输入关键字



[首页](#) |
 [机构概况](#) |
 [机构设置](#) |
 [科研队伍](#) |
 [科研成果](#) |
 [科研装置](#) |
 [合作交流](#) |
 [人才教育](#) |
 [创新文化](#) |
 [党群园地](#) |
 [科学传播](#)

科研队伍

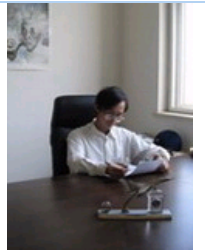
- ⇒ 院士
- ⇒ 百人计划
- ⇒ 研究员
- ⇒ 杰出青年
- ⇒ 副研究员
- ⇒ 人才计划
- ⇒ 人才招聘
- ⇒ 招聘公示

项目专栏



您现在的位置: 首页 > 科研队伍

姓名:	屈中权	性别:	男
学科类别:	天文学	单位代码:	114553
学历:	博士	职称:	研究员
电话:	0871-3920140	传真:	0871-3920140
职务:			
电子邮件:	zqq@yao.ac.cn		
通讯地址:	云南省昆明市官渡区东郊羊方旺凤凰山云南天文		



简历:

教育

1984-1987 宜宾学院物理系 专科
1989-1992 中科院云南天文台 硕士
1994-1997 中科院云南天文台 博士

工作

1987-1989 四川省长宁县城关中学, 中教三级
1992-1994 中科院云南天文台 研究实习员
1995-1997 中科院云南天文台 助理研究员
1997-1999 中科院云南天文台 副研究员
1998-2000 中科院北京天文台 博士后(时间交叉)
1999-2002 中科院云南天文台 首席研究员
2002-至今 中科院云南天文台 研究员
2003-至今 中国科学院研究生院 教授, 博士生导师

国外访问(公派和受邀)

苏黎世瑞士联邦理工学院(2000.7-2000.9; 2004.8-2004.10)
德国马普太阳系(大气)研究所(2001.5-2001.10; 2006.6-2006.8)
美国大熊湖太阳天文台(2002.1)
美国哈佛大学天体物理中心(2002.2)

从事于天文特别是太阳偏振理论和仪器研究以来, 取得了以下初步成绩:

1. 通过2008年8月1日日全食观测, 在国际上首次取得太阳闪耀偏振光谱, 发现其偏振度大大超过现有理论预言;
2. 带领研究团组在我国首次实现太阳斯托克斯光谱观测, 利用太阳斯托克斯光谱望远镜S³T取得的资料分析结果在国际核心刊物发表了多篇论文, 得到包括ApJ, Sol.Phys.等核心刊物引用;
3. 在太阳(恒星)大气中谱线特别是色球谱线形成深度理论方面进行了深入的探索, 结果被A&A等国际核心刊物引用作为参考标准;
4. 在太阳大气中矢量磁场反演理论方面取得了一定的成绩, 部分结果被国际权威太阳物理学家在国际知名期刊上发表的综述文章中引用;
5. 在国际上首次提出了实现同时成谱成(四个斯托克斯)像的光纤阵列太阳光学望远镜方案。该望远镜的设计方案被国际最著名的太阳物理学家之一J.O.Stenflo教授评价为开启了未来太阳望远镜的一种新类型;
6. 通过实验在国际上首次发现等离子体磁化的不可逆性。

研究方向: 太阳偏振学, 系外行星偏振学, 原子分子光谱学

获奖及荣誉:
1997年, 中国科学院院长优秀奖
2005年, 我国太阳和空间科学“纪念成中杰”奖
2010年, 云南省科协2009年度“云锡奖”优秀论文特等奖

作为主持人负责以下国家自然科学基金资助项目:

1. “太阳大气中矢量磁场三维结构的诊断”, 面向项目, 项目编号: 19973016, 执行时间: 2000-2002;
2. “太阳黑子物理性质研究”, 面上项目, 项目编号: 10673031, 执行时间: 2007-2009;
3. “太阳闪耀偏振光谱的空间变化”, 科学部主任基金, 项目编号: 10943002, 执行时间: 2009—

承担科研项目:	<p>2011;</p> <p>4. “高时间分辨率太阳矢量磁场层析关键技术研究”, 天文联合基金重点项目, 项目编号: 11078005 执行时间: 2011-2014</p> <p>5. “国际太阳偏振暑期学校”, 国际会议, 项目编号: 10810301064, 执行时间: 2008</p> <p>6. “第2期国际太阳和恒星偏振暑期学校”, 国际会议, 项目编号: 11110301030, 执行时间: 2011 另: 作为主持人负责云南科学基金一项, 作为学术骨干成员参与国家973重大科研项目3项、国家自然科学基金重点项目1项</p>
代表论著:	<p>1. Qu, Z.Q., Dun, G.T., 2012, “Spectral line intensity irreversibility in circulatory plasma magnetization processes” ,APL, 100, 2402-2405;</p> <p>2. Qu, Z.Q., 2011, “A Fiber Arrayed Solar Optical Telescope (FASOT)” ,ASPC, 437, 423-430;</p> <p>3. Qu, Z.Q., Zhang,X.Y., Xue Z.K., Dun G.T., Zhong S.H., Liang H.F. Yan X.L. and Xu C.L., 2009, ‘Linear Polarization of Flash Spectrum Observed from a Total Solar Eclipse in 2008’ ,ApJ, 695, L194-L197;</p> <p>4. Qu Z.Q., Xu C.L. Zhang, X. Y.; Yan, X. L.; Jin, C. L., 2006, “On the influence of magnetic fields on level population” ,MNRAS, 370, 1790-1796;</p> <p>5. Qu, Zhong-Quan; Xu, Zhi, 2002, ‘ Key Properties of Solar Chromospheric Line Formation Process’ ,CJ A A, 2(1), 71-80;</p> <p>6. Qu, Z. Q.; Zhang, X. Y.; Chen, X. K.; Feng, Y. M.; Gu, X. M.; Zhong, S. H., 2001, ‘A Solar Stokes Spectrum Telescope’ ,Sol. Phys., 201(2), 241-251;</p> <p>7. Qu, Z.Q., Zhang, X.Y. and Gu, X.M. 1999, ‘On the line formation process in stellar atmospheres-I. Unpolarized light’ ,MNRAS, 305(4), 737-745;</p> <p>8. Qu, Z.Q. and Ding, Y.J., 1997, ‘On the derivation of the stratification of solar vector magnetic fields by Stokes profile analysis’ ,MNRAS, 288(1),53-62;</p>
社会任职:	国际天文联合会会员, 中国致公党第12、13届中央委员
个人网页:	



版权所有 © 中科院云南天文台 滇ICP备05000010号
地址: 中国 云南省昆明市 东郊凤凰山(650011)
电话: 0871-3920919