

学术活动

中国青年天文学家联合会成立

1985年7月16日在陕西临潼召开了中国青年天文学家联合会成立大会,同时召开了第一届会员代表大会。来自全国各地的二十五名会员代表参加了会议。他们代表全国现有会员一百多名。会议产生了联合会的领导机构。推选出第一届理事会理事共十名。会议自始至终充满着活泼和谐的气氛。

青年天文学家联合会是在中国天文学会建议下,经过全国各地青年天文工作者的充分酝酿和准备后成立的,它是我国青年天文工作者的学术性群众团体。

联合会的成立将加强全国各地青年天文工作者之间在学术研究方面的联系、交流和合作,组织各种学术活动,增进与国际青年天文工作者之间的了解和友谊。它的成立标志着我国青年一代天文工作者正逐步走向成熟,证明了我国天文事业后继有人,这是我国天文界的一件大事。

(杨戟)

The Chinese Association of
Young Astronomers (Yang Ji)

中国天文学会1983年学术讨论班(序号2):空间天文学术讨论班 (1985年11月,厦门)

空间天文1983年学术讨论班于1985年11月5—10日在福建厦门鼓浪屿岛举行。这次讨论班是由中国天文学会大气外天文观测专业委员会和中国空间科学学会空间天文专业委员会联合召开的。参加会议的有紫金山天文台、上海天文台、北京天文台、高能物理所、空间物理所、北京大学、中国科技大学、南京大学和西北工业大学等科研教育单位中从事空间天文工作的40多名代表。

讨论班宣读论文和报告40余篇,其内容有以下几方面:(1)空间天文研究的最新成果和进展介绍;(2)我国空间天文工作者近年来在太阳研究方面的成果;(3)气球观测技术和成果介绍。

这次讨论班,由于代表们来自各个不同的领域,所以交流的内容相当广泛,反映了空间科学这门新兴的边缘学科的生气勃勃的特点。参加这次讨论班的全是中青年科学家,包括一些研究生。讨论班上人人作报告,个个是听众,生动活跃,气氛热烈。与会者收获较大。

(张守中)

CAS 1983 Workshop No.2: Astronomy from Space (Xiamen, November 1985)

(Zhang Shouzhong)

中国天文学会1985年学术讨论班(序号5):射电天文仪器技术讨论班 (1985年12月,浙江乐清)

中国天文学会于1985年12月14日—12月18日在浙江省乐清县召开了全国首届“射电天文仪器技术讨论班”,出席讨论班的有紫金山天文台、北京天文台、云南天文台、南京大学、北京师范大学、北京大学、中国科技大学、上海科技大学、乌鲁木齐人卫站、天文仪器厂、长虹无线电厂等十一个单位的三十名代表。

这次讨论班专门讨论射电天文仪器技术方面的

工作,目的是为了促进我国射电天文仪器的研制工作,为从事射电天文仪器研制、使用及维护的科技人员提供一个交流经验、共同提高的机会。这次讨论班由紫台、南大、乌站、北师大、云台有关人员发起,并由紫台与南大负责筹备的。

这次讨论班共收到论文22篇、讨论提纲2篇,南大李春生和紫台韩溥同志分别作了特邀报告。这些论文主要集中在“太阳射电快速观测技术”、“太阳射

电频谱观测技术”两个方面。会议交流了各单位近年来在这两个方面所取得的成果,如北台金声震“10cm 波太阳射电快速观测的回顾与展望”、紫台黄福泉“QJ-2B 型高速辐射计接收机”、云台夏志国“米波数字频谱仪”等工作报告;并提出了一些太阳射电观测设备的新设想,如南大彭云楼、秦志海提出的“太阳爆发的三维观测”、紫台裴立本、黄福泉提出的“快速超宽带太阳声光频谱仪”等等。与会代表一致觉得这次讨论班议题明确、讨论集中深入,确有收获和启发。

这次讨论班还就我国射电天文技术研究工作今后如何加强协作和交流进行了讨论。大家认为射电天文技术是射电天文发展的基础,在以往的各种学术会议中,射电天文技术方面的代表较少,会议内容

又较广泛,很难就射电天文技术领域特有的一些问题进行深入讨论;现在我国的射电天文技术力量已有一支相当好的队伍,开展了不少工作,有许多问题需要讨论和交流。为此,与会代表一致认为,召开象1985年“射电天文仪器技术讨论班”这样的内容较为集中的射电天文技术专业会议,很有必要,宜定期举行。为此,与会代表向中国天文学会申请在1986年召开第二次射电天文技术讨论会,并建议由云南天文台和中国科技大学筹备和主持。

(黄福泉)

**CAS Workshop 1985 No.5:
Radio Astronomy Instrumentation
(Luoqing, Zhejiang, December
1985)**

(Huong Fuquan)

国际天文学联合会 (IAU) 第19届大会决议

IAU 第19届大会于1985年11月19—28日在印度德里召开。大会通过了由大会执行委员会及决议委员会提交的12项决议(A₁—A₃和B₁—B₃);并对各分支委员会提交的14项决议(C₁—C₁₄)表示赞同。

决议 A₁ 大会决定第51委员会今后的名称为“生物天文学:地球外生命的探索”。

决议 A₂ 大会重申了国际科学联合会(ICSU)于1982年9月在剑桥通过的第13项决议,该决议对科学家的出境签证遭到拒绝表示极大的关心,并意识到这是国际间科学合作的严重障碍。大会决定由 IAU 催促所有成员国领导尽快解决决议13所涉及的各种问题。

决议 A₃ 大会重申 ICSU 于1984年在渥太华通过的决议 9,该决议对违反 ICSU 的一般原则的事件(例如:对希望参加科学会议的科学家不批准入境签证)表示极大关心。

大会决定 IAU 催促各国领导遵循 ICSU 常委会关于对科学家自由来往的准则,这些都刊登在常委会出版的“国际科学会议组织者指南”中。

决议 B₁ 对于时间所承担的职责

IAU 重申:建立国际原子时(TAI)和协调世界时(UTC)是国际时间局(BIH)目前的任务之一,同时 BIH 是 IAU、IUGG 和 URSI 的所属机构,同时考虑到

- (1) 最早用于天文学的原子时标,现已有了更广泛的用途;
- (2) TAI 完全基于与天文无关的物理测量;
- (3) 现有国际计量局负责主要物理量的测量值的统一;
- (4) UTC 是基于 TAI 和天文时间尺度——世界时 UT1 的;
- (5) URSI 在1984年的建议A-1中提及 TAI 转移至国际计量局(BIPM),

同意 TAI 完全由 BIPM 接替,作为国际计量委员会(CIPM)和大会的任务,建议将决定并通知 UTC 系统的跳秒和 $\Delta UT1$ 改正值以及评定地球自转参数的任务交给新的国际地球自转服务。CIPM 倡议成立一个有 IAU 代表参加的常委会,以关心用户的利益。

决议 B₂ 参考系

IAU 考虑到MERIT/COTES 观测和分析计划的结果是：测定地球在空间的指向有了显著的改进，以及意识到常规监测地球的指向和建立、维持一个新的习用地球参考系对科学研究和工作的重要性，决定：

- (1) 在天文和地球物理服务联合会(FAGS)内建立一个新的国际地球自转服务，从1988年1月1日起取代IPMS和BIH，以监测地球自转和维持习用地球参考系；
- (2) 延长MERIT/COTES观测分析、相互比较和散发结果的计划，直到新的服务组织开展工作为止；
- (3) 建议维持一个光学天体测量网，以快速测定UT1；
- (4) 成立一个临时领导委员会，提出新服务组织的研究范围、结构和组成等方面的建议，这也是延长MERIT/COTES计划的常委会，并强烈要求MERIT计划的参加者在新的服务组织开展工作之前，继续高精度地测定地球自转和参考系，并把结果提供给BIH。

决议B. 国际无线电咨询委员会的活动

IAU重申1979年IAU第17届大会通过的关于“对射电天文观测的干扰”的决议No.3(a)–(d)，同时注意到(1) IAU、URSI和COSPAR在射电天文和空间科学频率分配国际联合委员会(IUCAF)中协作了若干年，以得到国际同意这些频带；

(2) 在空间开始的某些实验，其发射频率处于这些频带之一，因此这些发射可能会干扰对哈雷彗星OH羟基辐射的观测；

(3) CCIR第16届大会关于修改314号建议的提议，反映了天文工作者的意愿；

(4) CCIR 224号 and 697号报告的新增部分和一个草拟的新建议(Doc. 2/196)，强调了射电天文学家所关注的来自空间站特别是来自地球静止卫星的假发射可能产生的影响，并

肯定了(1) CCIR第2研究组关于修改314号建议、224、697号报告和建议草案(Doc. 2/196)的文件受到天文学家的欢迎，并作为对CCIR第16届大会的贡献；

(2) 关于建议草案(Doc. 2/196)，天文学家应当注意到任何一个天文台不要在地球静止卫星轨道 5° 以内进行观测，而且需要最大限度地减少所用天线的旁瓣增益，并

建议：鉴于来自空间的无线电发射的干扰对射电天文学的特殊威胁，所有那些需要从空间发射无线电信号的系统设计，在设计阶段必须同IUCAF协商，以保证灵敏的被动射电观测在将来不会受到威胁。

决议B. 在空间发射无线电频率

国际天文学联合会

考虑到(1) 在1,300—1,800MHz范围内的某些频带对射电天文学非常重要，尤其是下述频带：1,330—1,427MHz，1,610.6—1,613.8MHz，1,660—1,670MHz和1,718.8—1,722.2MHz；

(2) 射电天文台特别容易受到飞机和宇宙飞船上的发射机所发射信号的影响；

(3) 1,300—1,800MHz的频率范围也是许多国家的导航、定位和通讯卫星系统所考虑的频带；

(4) 某些调制方法正普遍地被应用于空间无线电服务，例如：可能使射电天文受到干扰的扩展谱技术，不仅在接近发射带的频带受到影响，而且在已分配给空间服务用的远离这些频率的频带也受到影响；

(5) 国际电讯联盟(ITU)流动服务世界管理无线电大会(WARC)(预定于1987年开展工作)，将1,300—1,800MHz频带分配给卫星服务部门；

(6) 计划在1988年利用地球静止卫星的空间服务计划可能建立起技术标准，以控制从空间服务发射机来的无用的发射，

强烈要求(1) 在可行时，管理部门对带有发射机的宇宙飞船或飞机的空间系统的工作频率，要避免使用上述(1)中所列频带；

(2) 管理部门在1987年为WARC流动服务和1988年的空间WARC准备建议时，要考虑目前对射电天文服务所分配的频带及其对飞机和空间发射的影响；

(3) 管理部门设计和采用的技术规范，要能控制从空间服务中发射机来的无用的发射；

(4) 管理机构要通过对射电天文和空间科学频率分配的国际委员会协调影响射电天文的这些卫星系统,并在设计阶段有充分时间对大家关心的问题有效地交换意见。

决议 B₅: VLBI 协作

国际天文联合会

考虑到(1)合理建立起来的地面 VLBI 国际协作已经获得了高角分辨率的射电图像;

(2)地面 VLBI 图像表明了需要更高的分辨率,它可由地面阵和将来的空间天线阵共同来实现;

(3)发射空间 VLBI 部件到地球轨道上去的可行性问题,全球许多空间机构正在调查研究中;

(4) VLBI 全部的科学效益只有通过所有空间天线和现有地面设备同时工作的观测才能得到;

(5) COSPAR 已建立了一个 Ad-Hoc 委员会来研究空间和地面 VLBI 联合工作的要求,

建议各国和国家的有关领导应关心空间和地面 VLBI,及时作好协调工作,为这一重要国际计划作出贡献。

决议 B₆: 天文台址的保护(略)

决议 B₇: 空间污染的危险

IAU 极其关注利用空间进行科学研究和其他目的的活动的显著增加,以及伴随而来的空间污染,影响了地面和空间的天文观测。重申以前的关于使用空间的决议,没有经过充分的国际研究和协商,任何小组不得以任何方式改变地球的环境,并催促所有国家的代表使本国的空间部门注意这一大家所关切的事。

决议 B₈: 第谷天文台

IAU 对瑞典和丹麦已开始改善位于 Ven 岛上的第谷天文台遗物的状况表示满意,它们是天文史上具有独特意义的台址。IAU 要求有关领导尽一切努力来保护这些遗址。

决议 B₉: 大会对各委员会的决议表示赞同

决议 C₁: 天文常数

第4, 7, 8, 19和31委员会

认识到确保 IAU 天文常数系统严格地定义并完全适合于目前应用的重要性,邀请 IAU 第4, 7, 8, 19 和 31 委员会的主席建立一个工作组,同国际大地测量协会相应的特别研究组对以下工作进行协作:

(1) 回顾目前天文和大地测量常数的测定情况;

(2) 提供这些常数的最佳估计值、精度和来源;

(3) 建议适当改变 IAU 系统常数的有关定义和数值;

(4) 催促所有作者,详细说明他们工作中所用常数的值和准确度及其来源;

(5) 1987年提交一份初步的报告。

决议 C₂: 参考系

第4, 7, 8, 19, 20, 24, 31和33委员会

考虑到(1)基于不同的理论和观测方法的参考系存在着不一致性;

(2)使用新技术所得到的观测精度有重大改善;

(3)空间参考系的重要性在于它与观测方法无关,能用于天文、大地测量和满足相对论要求,

邀请感兴趣的 IAU 各委员会(如4, 7, 8, 19, 20, 24, 31, 33和40)的主席和从事相应专业课题的小组,组成一个 IAU 工作组。工作组将于1988年向第20届大会提出如下建议:

(1) 定义习用地球和习用天球参考系;

(2) 详细说明实施这些参考系的方法;

(3) 确定这些实施之间的相互关系的方法;

(4) 修改力学时和原子时的定义,保证它们与相对论一致。

决议C. 天文学名词的命名

为了避免混淆,第5委员会建议:IAU决议关于太阳系外天体命名要在大会通过之前提交给第5委员会关于征求命名意见的工作组。

此外,第5委员会认为对出现在天文学杂志和其他资料来源中的所有天体给以清楚和正确的定义有许多好处,催促(1)所有天文学家遵循1979年第5委员会通过的关于太阳系外天体的命名的IAU建议(IAU会议录17B, 87—88)和在下面给出的1985年通过的命名补充方案备忘录:

- (2) 天文学杂志的编辑应促使作者注意这些建议,最好提供一个摘要;
- (3) 空间望远镜科学研究所对空间望远镜发现的天体采用这些建议。

1985年在新德里通过的关于命名的备忘录:

1. IAU样本(1986年修改本)将提供用于命名星座、恒星和其他天体的规则。
2. 天文工作者在提出新天体命名时应当查阅“天体词汇的第一本词典”(由 Fernandez, Lortet 和 Spite 编写)及其补编,以避免重复。
3. 新增了下面的几条规则:
 - (1) IAU同意星座用三个字母缩写,麦哲伦云用 LMC 和 SMC 缩写。这些缩写不应有其他含意。
 - (2) 决不能使用缩写的缩写(例如“NGC”缩写成“N”)。
 - (3) 个别名称例如“古姆星云”应当保持第一本词典中的形式。
 - (4) 新的字首字母缩略词,如缩写星表、天体的类型、作者的名字和天文台等至少必须两个字母。
 - (5) 第一本词典中所列天体类型(如 GCL, SNR 等)表必须无间距地排列。
 - (6) 必须详细说明第一本词典中没有出现的缩略词出处以及在第一本词典中带有分类 E, Z 或 S 的缩写词出处,因这些缩略词可能有多种解释(例如 OH)。
 - (7) 在坐标方面的命名如下:
 - 坐标采用截断位数,而不是用进位的办法;
 - 首项为零和赤纬的符号都要有确切的表示;
 - 最好使用小数点;
 - 如可能的话,采用 EINSTEIN 的扩展格式(例如缩略词 HHMMSS ± DDMSS 或缩略词 HHMMSS.S 等 ± DDMSS.S 等);
 - 当需要区别白塞尔 1950.0 坐标老名称和基于儒略 2000 年的新名称时,则在新名称的赤经之前加上一个 J;
 - 对银河系坐标则采用词头 G(例如缩写词 GLLL.LL ± BB.BB);
 - 如坐标命名包括星表名,而不是包括天体的类型时,则当坐标已改进时,不要更换命名。
 - (8) 在一个较大天体内部的个别天体建议命名的形式为(例如 大: 缩略词编号)。
 - (9) 当天体被标明在定位图上时,分点坐标、比例尺、以及北—南和东—西方向应明确标出。
4. 天文学家如需要得到更多的消息,可从第5委员会命名工作组的代表那里得到。

决议C. 空间天体测量**第8委员会**

考虑到当观测在空间进行时,新技术对天体测量非常有用,其准确度可望达到 10^{-4} — 10^{-6} 角秒。要求有关机构考虑空间天体测量所得到的科学结果的重要性,研制先进的天体测量仪器,特别是在光学、紫外、红外范围内工作的干涉仪,并推动采用这些仪器的计划的进行。

决议C. 对太阳研究的数据处理**第10委员会**

考虑到发表在太阳活动季刊(QBSA)上的大量资料以及散发大量数据的复印本费用与使用磁带存储数据的增加相比较,建议对上述情况作慎重选择,以便减少复印本并在QBSA资料散发中提倡使用磁带。

决议C₉ 卡林顿参考系

第10委员会

考虑到卡林顿参考系对太阳现象长期观测的统计研究的重要性;对过去100多年太阳数据和将来100多年相似太阳数据之间连续性的重要性;以及目前对太阳轴位置的测定进行重大改进的困难。建议继续采用卡林顿参考系。

决议C₁₀ 合理的太阳观测台网

第10和12委员会

鉴于获得地面的光学和射电太阳观测数据的重要性;它对我们了解太阳具有关键意义,也是太阳空间计划的补充;它除了具有太阳物理意义外,还具有重要的科学意义。而很多地面太阳观测台址有面临关闭的威胁,建议合作的国家间有一个适当的组织,保证维持一个合理的太阳观测台网以研究太阳,该网要考虑适当的经度覆盖以及某些独特仪器的特殊贡献。

决议C₁₁ 成立行星普查工作组

第16委员会

提议设立行星普查特别工作组,以协调地面和空间对行星和卫星表面和大气内的可变现象的观测,这些观测必须定期进行,准备为今后的火箭发射服务和补充宇宙飞船的碰撞资料。这些观测也将有助于了解太阳活动与行星现象之间的相关性。

决议C₁₂ 偏振测定法和大望远镜

第25和第9委员会

考虑到天体的某些特性只有通过测量它们的偏振辐射(一般很小)才能很好地显示出来,而比较大的望远镜才能提供所需的高信噪比。因此建议在设计大望远镜时,兼顾上述要求,望远镜的重量应当大到尽可能避免仪器产生偏振。

决议C₁₃ 超新星的命名

第28委员会

考虑到发现超新星后,要立即命名,为了在归档同时也要列一个证实了此事件的永久性的表,

建议(1) IAU中央电报局继续提供临时的命名(该局自1985年以来已开始这项工作);

(2) 按事件发现的次序标记为SN1985A, SN1985B, ..., SN1985Z, 如需要还可标记为SN1985aa, SN1985ab..., SN1985az, SN1985ba, SN1985bb..., SN1985bz..., SN1985za..., SN1985zz;

(3) 目前由加州理工学院继续保持这些档案。

决议C₁₄ 威尔逊山的恒星和太阳研究

第29、36和12委员会

考虑到威尔逊山天文台的设备对于太阳、恒星和星际研究连续工作的优点,鼓励该天文台保持这些研究的连续性。

决议C₁₅ 射电源命名的建议

第40委员会(并有第5和第48委员会支持)

考虑到(1)在时间和地球运动定义中,IAU采用了比以往要好的一种标记为J2000的新的标准历元;

(2)自1984年1月起,在天文历表中,IAU采用了新标准历元和天文常数;

(3)对数据处理、资料归档和望远镜控制不断采用计算机,所以要求射电源名字在计算机上是易读的格式,

建议(1) 观测者应当使用已审定了星表命名的射电源名;

不用其他缩写。因为星表的参数(如历元、波长和惯用名),已包含在星表名字上,所以它们不必明确地列出。在命名新的星表时,审定的最新的命名表应注意避免重复,而且新星表上的原名应迅速登记。如星表中已有参考文献就必须给出相应的文献出处。

(2) 用赤道坐标作为源名的,应尽快开始使用 J 2000,其形式为

星表名 HHMMSS.SS 等 \pm DDMMSS.S 等;

(3) 如果用了银河系坐标,则原名之前需写上 G(不要有空格)其形式为 GLLL.LL 等 \pm BB.BB 等;

(4) 脉冲星名称必须保留以下形式

PSRHHMMSS.SS 等 \pm DDMMSS.S 等;

(5) 在所有星表中,当自行显著时观测者必须计入观测历元和查阅有关 J 2000 的补充刊物;

(6) 观测者应注意有关 J 2000 的 IAU 决议和新天文常数,这些在美国海军天文台简报 No.183 中作了简要叙述,并有例子说明。

决议 C₁₃: 暗标准星的研究

第45委员会

鉴于就光谱、光度、视向速度和天体测量研究而言,获得一个标准恒星网对于天文学各分支的重要性;科学的进步有可能探测到更暗的星等,从而给我们带来新的知识;在地面和空间具有高效率探测器的大望远镜数量的增加,

建议在大望远镜上用必要的时间来建立一个全天标准暗星网的基础工作,在这种情况下,不适宜使用中性能密度滤光器。

决议 C₁₄: 未来的高能空间飞行任务

第48委员会

注意到批准了许多与空间飞行有关的研究工作,尤其是在空间站上,先进的 X-射线天文设备、X-射线多镜面设备以及超导磁性设备。本委员会期待着这些设备及早建造,它将对高能天体物理的国际协作作出重大贡献。

谢应纯摘译自 IAU Information Bulletin, No.55.

Resolutions Adopted by the IAU 19th General Assembly

(Xie Yingchun)

国际天文学联合会历届大会年表 (The IAU over the Years)

历届序号	年份	开会地点	主席	秘书长	专业委员会数	出席人数	会员总数
I	1922	意, 罗马	B. Billaud	A. Fowler	27	83	207
II	1922—25	英, 剑桥	W. W. Campbell	A. Fowler	27	189	244
III	1925—28	荷兰, 莱登	W. de Sitter	F. J. M. Stratton	27	261	288
IV	1928—32	美, 坎布里奇	F. W. Dyson	F. J. M. Stratton	30	203	406
V	1932—35	法, 巴黎	F. Schlesinger	F. J. M. Stratton	31	317	496
VI	1935—38	瑞典, 斯德哥尔摩	E. Esclangon	F. J. M. Stratton	32	293	554
	1938—43		A. Eddington				
VII	1943—48	瑞士, 苏黎世	H. Spencer-Jones	J. H. Oort	39	279	611
VIII	1948—52	意, 罗马	B. Lindblad	B. Strömngren	39	434	809
IX	1952—55	爱, 都柏林	O. Struve	P. T. Oosterhoff	38	597	888
X	1955—58	苏, 莫斯科	A. Danjon	P. T. Oosterhoff	36	820	1127
XI	1958—61	美, 伯克利	J. H. Oort	D. H. Sadler	36	765	1289
XII	1961—64	联邦德国, 汉堡	V. A. Ambartsumian	D. H. Sadler	38	1160	1630
XIII	1964—67	捷克, 布拉格	P. Swings	J. C. Pecker	38	1835	2009
XIV	1967—70	英, 布赖顿	O. Heckmann	L. Perck	39	2255	2590
XV	1970—73	澳, 悉尼	B. Strömngren	C. de Jager	40	840	3188
XVI	1973—76	法, 格勒诺布尔	L. Goldberg	G. Contopoulos	40	2134	3805
XVII	1976—79	加, 蒙特利尔	A. Blaauw	E. A. Müller	39	1965	4504
XVIII	1979—82	希, 帕特雷	M. K. V. Bappu	P. A. Wayman	40	1700	5200
XIX	1982—85	印度, 德里	R. Hanbury Brown	R. M. West	40	1400	6025

蔡永明编 IAU Information Bulletin No.55.
(Cai Yongming)

**国际天文学联合会1985—1988年间的专业委员会
(IAU Commissions for 1985—1988)**

编号	委员会名称	主席	副主席
4	星历表	B. Morando 法国	K. Seidelman 美国
5	天文数据和文献资料	G. Wilkins 英国	B. Hauck 瑞士
6	天文电报	A. Mrkos 捷克	E. Roemer 美国
7	天体力学	V. A. Brumberg 苏联	J. Henrard 比利时
8	方位天文	Y. Requième 法国	M. Miyamoto 日本
9	仪器与技术	C. M. Humphries 澳大利亚	J. Davis 澳大利亚
10	太阳活动	M. Pick 法国	E. R. Priest 英国
12	太阳大气辐射和结构	M. Kuperus 荷兰	John W. Harvey 美国
14	原子和分子数据	R. W. Nicholls 加拿大	S. Sahal-Bréchet 法国
15	彗星、小行星和陨星的物理研究	L. Kresak 捷克	J. Rahe 联邦德国
16	行星和卫星的物理研究	G. E. Hunt 英国	A. Brahic 法国 D. Morrison 美国
19	地球自转	W. Klepczynski 美国	M. Feissel 法国 B. Kolaczek 波兰
20	小行星、彗星、卫星的运动和方位	Y. Kozai 日本	J. V. Batrakov 苏联
21	夜天光	K. Mattila 芬兰	A.-C. Levasseur-Regourd 法国
22	流星和行星际尘	P. B. Babadzhanyov 苏联	C. S. L. Key 澳大利亚
24	照相天体测量学	A. Uppgren 美国	W. F. van Altena 美国
25	恒星测光和偏振	F. Rufener 瑞士	I. S. McLean 英国
26	双星和聚星	K. Rakos 奥地利	H. McAlister 美国
27	变星	B. Szeidl 匈牙利	M. Breger 奥地利
28	星系	P. van der Kruit 荷兰	G. A. Tammann 瑞士
29	恒星光谱	G. Cayrel-de Strobel 法国	P. Conti 美国
30	视向速度	J. Andersen 丹麦	D. Latham 美国
31	时间	D. D. McCarthy 美国	P. Pâquet 比利时
33	银河系结构和动力学	W. B. Burton 荷兰	M. Mayor 瑞士
34	星际物质	J. Lequeux 法国	J. S. Mathis 美国
35	恒星内部结构	D. Sugimoto 日本	A. Maeder 瑞士
36	恒星大气理论	K. Kodaira 日本	D. F. Gray 加拿大
37	星团和星协	D. C. Heggie 英国	G. L. H. Harris 加拿大
38	天文学家交换	E. Müller 瑞士	F. G. Smith 英国
40	射电天文学	J. E. Baldwin 英国	P. Mezger 联邦德国
41	天文学史	J. A. Eddy 美国	J. D. North 荷兰
42	密近双星	J. I. Smak 波兰	R. H. Koch 美国
44	地球大气外天文观测	Y. Kondo 美国	K. A. Pounds 英国
45	光谱分类	R. F. Garrison 加拿大	M. Golay 瑞士
46	天文教学	C. Iwaniszewska 波兰	A. Sandqvist 瑞典
47	宇宙学	G. Settl 意大利	K. Sato 日本
48	高能天体物理学	C. Cesarsky 法国	R. A. Sunyaev 苏联
49	行星际等离子体和太阳风层	S. Grzedzielski 波兰	L. F. Burlaga 美国
50	天文台址和潜在台址	S. van den Bergh 加拿大	D. L. Crawford 美国
51	生物天文学	F. D. Drake 美国	G. Marx 匈牙利
	天文学名词工作组	H. Masursky 美国	

国际天文学联合会学术讨论会(序号126—133)
(IAU Symposium No.126—133)

序号	名 称	会议时间	会议地点	会议主席
126	球状星团	1986.9.25—29	美国, 坎布里奇	J. E. Grindlay (美)
127	椭圆星系结构及动力学	1986.5.28—31	美国, 普林斯顿	T. de Zeeuw (美)
128	地球自转和大地测量与地球动力学参考系	1986.10.20—24	美国, 华盛顿	D. D. McCarthy (美)
129	VLBI对天体物理、天体测量和地球物理学的影响	1987.5.31—6.3	美国, 坎布里奇	J. M. Moran (美)
130	宇宙大尺度结构的演化	1987.6(第三周)	匈牙利, Balatonfured	J. Audouze (法)
131	行星状星云	1987.8.(一周)	墨西哥, 墨西哥市	J. B. Kaler (美)
132	甚高 S/N 分光镜对恒星物理学的影响	1987.6.	法国, 巴黎	G. Cayrel-de Strobel (法)
133	巡天图——过去遗产及未来方向	1987.6.1—5	法国, 巴黎	J. Eddy (美) A. R. Upgren (美)

蔡永明 撰 IAU Information Bulletin No.55.
(Cai Yongming)