

第15回URSI総会報告 (Munich, 1966)

第15回URSI総会は9月3日より15日まで西独ミュンヘンで行われたが、Commission V(電波天文学)に出席したので、その概略を報告します。総会の出席者約600人に対して、第V分科会は約70名程度であったが、数日間にわたって約9のsessionが行われた。かねてからの申合せの通り、技術的問題に重点が置かれて論議され、全般的に好評であったと思われる。大型アンテナ、干渉計、レーダー、受信機、データ処理等に分けられた他、最近の電波天文学に於ける進歩、又それらの天文学的取扱い等について各々sessionが行われた。順を追って各sessionの要約を述べる。1. Filled aperture radio telescope, Smithが大口径可動パラボラの場合、精度が現在 $D/\epsilon = 3 \sim 5 \times 10^4$ (D : 直径, ϵ : 面精度のr.m.s.)に達していることを示した。また遠距離(100km程度)の干渉計では $\sim 10^6$ 程度が可能であることを述べた。ついでFindlay, Boischot, Gordon等が超大型アンテナの駆動方法、Kraus型アンテナの限界、球面鏡の現状等について論じた。2. Unfilled aperture radio telescopes, Ryleが開口面合成のreviewを行い、ついで円形、Y形、T形等について、開口面合成、映像合成、冗長度、optimum separation等について報告、討論が行われた。3a. Radio techniques, Blumは電波望遠鏡の分解能の限界は、光学望遠鏡(0.1")より1~2桁上げられることを述べ、受信系統についてreviewを行った。以後電子計算機、位相安定度、地球大気、偏波等について議論があり、太陽電波のfluxの絶対測定については田中が世界的協力を要請した。3b. Long base line interferometers, Smithが50km~200kmの干渉計についてのreviewを行い、各国で今までに行われた観測、計画等が紹介された。QSO、その他の電波源の大きさや、惑星間物質の密度のムラの測定が主なものであり、分解能は秒の桁、2000km位のbase lineを考えているのが印象的であった。4a. Solar radio spectroscopy, Wildが全般的なreviewを行い、その他人工衛星から100kc~20Mcの太陽電波の観測、レーザを利用した動スペクトル計(Cole)等が目立った。4b. The interplanetary medium, Hewishがcloudのムラ($10^5 \sim 10^6$ km)、速度(~ 300 km/s)等を討論し、その他NRAO, Arecibo等の報告(source size $\sim 0.1''$)があった。5. New radio telescopes and Report of Galaxy Symposium, Ceccarelliが座長となり、赤羽、Bracewell, Ceccarelli, Christiansen, Kundu, Locke, Mayer, Mezger, Moffet, Muller, 田中, Wild, Aichinson等がそれぞれの国の電波天文観測装置、あるいはそれらによる新しい観測結果等を報告した。ついでKerr, Weaver等によるNoordwijkに於けるGalaxy Symposiumの報告があり、またKerrによって銀河中心の掩蔽を国際協力で行う提案があった。6. Extragalactic observations, Moffetのreviewはradio sourceのEnergy

range, Halo, Double structure, Polarization, Clusters of galaxies, Isotropic background, Identification等に及んだ。ついでKazes, Ko, Robinson, Mezger, Mayer, Tyler, Friedman等による新しい観測の報告があった。

7. Line spectrum, Barrettの特別講演があった。OHの線スペクトル発見の経緯と、天文学的意義について講演を行い、又再結合線についてはreviewと共に、M17の $n_{129} \rightarrow n_{128}$ (~ 3000 Mc)が 2°K 程度であることを述べた。又彼がソ連の発見速報(水素 $2\text{S}\frac{1}{2} \rightarrow 2\text{P}\frac{3}{2}$, $2\text{S}\frac{1}{2} \rightarrow 2\text{P}\frac{1}{2}$ によるそれぞれ9900Mc, 1000Mcを太陽フレアより観測、巾 ~ 200 Mc)を行った。8. Planetary radio and radar astronomical observations, Gordonが座長となり、Mayerが惑星の電波観測、Pettengillが惑星のレーダー観測について夫々reviewを行った。惑星電波については偏波、水蒸気線、電離層、NH₃等が新しい問題になり、レーダーについてはレーダー断面積、自転距離等が討論されたが、Manchesterより開口面合成的な月のレーダー観測について報告があった。

その他Business sessionとしては、次期Commission VのChairmanにBlum、Vice-chairmanにMullerが選出された。又Commission Vは今後技術的な問題と、レーダーを含む電波天文のOriginal Workを取扱うことを申し合わせた。(東京天文台・赤羽)



厳密なる精度・安価な値段

ニュートン式抛物面鏡(斜鏡付き)
8cm~30cm (アルミメッキすみ)
カセグレン式抛物鏡(補鏡付き)
20cm~30cm(アルミメッキすみ)
接眼鏡(全面コーティングすみ)
オルソスコピック 5m/m, 9m/m
その他ケルナー, ミッテンゼーハイゲン各種。

屈折二枚合成アクロマチック対物レンズ(光軸修正

棒付き) 有効口径(8cm以下製作中止) 8cm,
9cm, 10cm, 11.5cm, 15cm, 各口径 $f=1:15 \sim 1:11$
接眼筒: ラックピニオン二段式 40m/m 接眼鏡兼用



架台: 全周ウォーム式。

上下微動: ネジに遊びのない独自の設計。

脚: 振動のないアルミニウム鋳物製。

完成反射望遠鏡各種

有限会社 足立光学レンズ製作所

東京都武藏野市関前5丁目1,185

国鉄中央線武藏境駅下車バス桜橋停際

TEL 武藏野(0422)(51) 8614番

振替口座 東京 41970番