

観測を開始した鹿児島 6 m VLBI 望遠鏡

昨年、鹿児島市の錦江湾公園内に移設され、4月から整備中であった鹿児島 6 m 電波望遠鏡が、国立天文台野辺山 45 m 鏡との間で W 49 N の水メーザー源の、VLBI 観測を行ない、7月8日、待望のフリンジを検出した。この成功により、日本の VLBI グループは、野辺山 45 m 鏡、通信総合研究所鹿島の 34 m 鏡、国立天文台水沢の 10 m 鏡等と、1300 km の基線長をもつ、本格的な VLBI ネットワークを構築することが可能になり、天文学、地球物理学の新たな発展が期待されている。

1. 鹿児島にミリ波 VLBI 局を

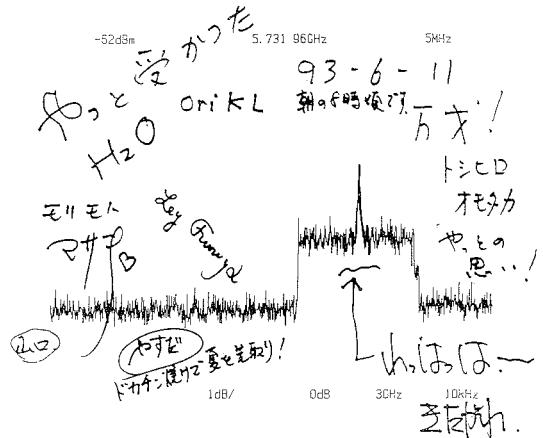
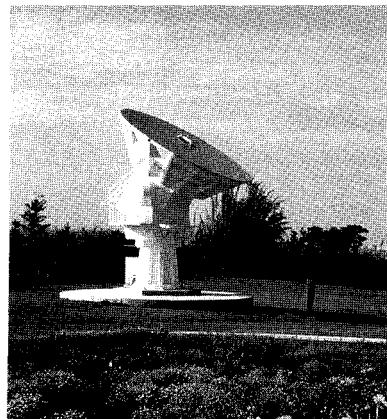
鹿児島に 6 m 電波望遠鏡を移設して、ミリ波 VLBI 局を創設しようという計画は数年前から始まった。国内のミリ波 VLBI 局としては、国立天文台野辺山 45 m 鏡と茨城県鹿島にある通信総合研究所の 34 m 鏡があり、1989 年頃から KNIFE と名付けられた VLBI 観測が続けられ、いくつかの注目される成果が出始めている。最近、国立天文台水沢（岩手県）の 10 m 電波望遠鏡も稼働し始めた。

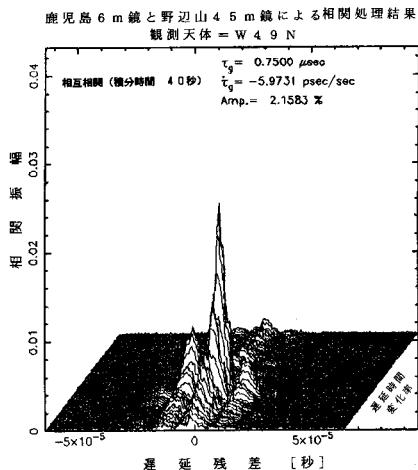
しかし、これらのアンテナは日本列島の中心より北側に遍在している。私たちの計画は日本列島の最南端の鹿児島にミリ波 VLBI 局を開設し、国内の VLBI 局とネットワークを組み、1300 km を越す基線長を実現し、日本列島サイズの電波望遠鏡を作ろうという計画である。このネットワークで、活動銀河やクエーサーの中心核や星生成領域の解明をめざす。地球物理学的には、このネットワークで cm を切る精度でアンテナ間の距離を測定し、地震や火山活動が盛んな日本列島の大規模な運動をモニターする。

2. 鹿児島局のシステム

昨年 12 月に、6 m 電波望遠鏡は野辺山から鹿児島市の錦江湾公園内に移設された。観測室は鹿児島市が建設中だった宇宙学習施設内に置かれ、4 月 1 日より使用可能となり、望遠鏡の整備、望遠鏡と観測室との配線工事、観測室の整備、駆動系の調整等が始まった。5 月末には、整備は、ほぼ終了した。6月初旬には冷却 HEMT 増幅器でオリオン KL の水メーザー源からの電波が受信された（下図）。

鹿児島局のシステムの特徴としては、世界で初





めて 2 GHz という広帯域で VLBI 観測を行なおうとしていることである。そのため 6 m 鏡の電気信号に変えられた信号はミキサーで 5~7 GHz の中間周波数帯に変換され、上部機器室内で光信号に変えられ、光ケーブルで観測室内的バックエンド部に送信される。高周波での広帯域の光電送も電波望遠鏡では初めての試みである。また、廉価な装置で広帯域観測を可能にするため、鹿児島局では、バンドパスフィルターと高速サンプラーのみで、バンド幅合成を行なう、高次モードサンプリング方式という新方式を開発・導入する。これは野辺山の川口(則)さんのアイデアである。この方式により天体電波源連続波感度が現在の約 2 倍、アンテナ間の距離決定精度は約 4 倍向上することが期待されている。

3. ファーストフリンジの検出成功

オリオン KL の水メーザー源からの電波初受信以来、VLBI 観測の準備が行なわれてきた。6月 28 日、雨の降るなかで、野辺山から持ち込まれたバックエンド部を用いて、オリオン KL と W 49 の水メーザー源の VLBI 観測が行なわれた。周波数標準は水素メーザーが無いため、三鷹から急き

よセシウム時計を搬入していただき、相手局は野辺山 45 m 鏡と水沢 10 m 鏡である。VLBI 観測は無事終了し、相関処理が、水沢で簡易コリレータを用いて行なわれた。7月 8 日、待ちに待ったフリンジが検出された。図は鹿児島 6 m 鏡と野辺山 45 m 鏡とで初めて得られた、わし座の大質量星誕生領域の W 49 N の水メーザー源のフリンジである。

4. 羽ばたけ国内ミリ波 VLBI ネットワーク

このように鹿児島 6 m 鏡は国内ミリ波 VLBI ネットワークの本格的稼働に向け大きな一步を踏み出した。このネットワークを使えば、クエーサーや活動銀河のマッピング観測も可能となる。また、水沢 10 m 鏡とともに、VLBI 専用局なので、45 m 鏡、34 m 鏡等と組み合わせて、頻繁に VLBI 観測を行い、時間変動のある天体の定期的な観測が可能となる。例えば、現在フレアアップしているオリオン KL の水メーザー源のモニター観測などは早急に行なっていきたい。

また、6 m 鏡は VLBI 新技術の開発にも積極的に貢献できる。10月下旬には、野辺山の川口さん、松本さん達が中心となって進めている、世界で初めてのバースト VLBI 観測が 45 m 鏡と 6 m 鏡との間で行なわれるし、我々の高次モードサンプリング方式の観測も引き続いて行なわれる予定である。43 GHz VLBI 観測への準備も進みだしている。新技術に裏打ちされた日本の VLBI ネットワークは新しい発展の段階に入った。観測体制をオーガナイズする組織作りの議論も始まった。

10月の天文学会秋季年会 6 m 鏡見学のエクスカーションを、請う、ご期待。

面高俊宏(鹿児島大学)