

# 茨城観測局 高萩 / 日立 32 m 電波望遠鏡の立ち上げ

米倉 寛則、齋藤 悠、Soon Kang Lou、石井 翔太、佐藤 雄貴、沖本 有、加古 琳一、永瀬 桂、安井 靖亮、杉山 孝一郎、宮本 祐介、百瀬 宗武、吉田 龍生、横沢 正芳 (茨城大)、小川 英夫、木村 公洋 (大阪府大)、藤沢 健太 (山口大)、高羽 浩 (岐阜大)、俣 和夫 (北大)、中井 直正 (筑波大)、面高 俊宏 (鹿児島大)、亀野 誠二、小山 友明、河野 裕介、小林 秀行 (国立天文台)、川口 則幸 (上海天文台)、他大学間連携 VLBI group

## 経緯

\* 茨城大学は、平成21年1月に国立天文台がKDDI株式会社から無償譲渡された直径32mの4、6 GHz帯通信用アンテナ2台を電波望遠鏡(茨城観測局、それぞれのアンテナを「日立アンテナ」、「高萩アンテナ」と呼ぶ)に改造し、これらを用いた観測を行う事を目指して、平成20年度より大学間連携VLBI観測事業に参加した。  
 \* 観測周波数帯は、6.7 GHz帯(メタノールレーザー)、8 GHz帯(連続波)、および22 GHz帯(水メーザー、連続波、[単一鏡観測でアンモニア、CCS])である。  
 \* 主として天体の画像を得る目的で行われるVLBI観測にはVERAの参加が必要不可欠であるが、このモードでのVLBI観測は、年間500時間以下程度に過ぎない。残りの時間(2台合計して、年間15,000時間!)は、茨城大学独自の研究に使用できる。  
 \* このような特徴を活かして、メタノールレーザー源の強度変動モニター観測、Sgr A\* 短基線 VLBI フラックスモニターなどの観測に着手した。

## 整備状況 (6.7 GHz 帯、8 GHz 帯、22 GHz 帯での VLBI 観測、単一鏡観測が可能)

### アンテナ

#### [日立アンテナ]

- \* アンテナ制御ソフト導入済み
- \* 指向精度は ~0.4 分角 (3C273 などの電波連続波源を用いたクロスキャンで測定) (12パラメータの補正式を使用)
- \* 開口効率 は 55~75% (6.7, 8 GHz)、30% (22 GHz、暫定値)

#### [高萩アンテナ]

- \* アンテナ制御ソフト導入済み
- \* 指向精度は ~0.6 分角: 更なる調整中(同上)
- \* 開口効率 は 55~60% (6.7, 8 GHz)、30% (22 GHz、暫定値)

### 受信機

#### [6-9 GHz 帯受信機]

- \* 両偏波冷却受信機2台の開発が完了

#### [22 GHz 帯受信機]

- \* 両偏波冷却受信機2台の開発が完了

### 記録システム

- \* 磁気テープ記録系 (VSP ターミナル[K4], 16 MHz 帯域 x 2系統) 整備完了 (VLBI)
- \* HDD 記録系 (K5/VSSP32, 32 MHz 帯域 x 6系統) 整備完了 (VLBI、単一鏡) (さらに1系統整備中)
- \* HDD 記録系 (ADS1000+OCTAVIA+OCTADISK, 500 MHz 帯域 x 1系統) 整備完了 (VLBI) (単一鏡用の分光ソフトは未整備)

### 高萩・日立2素子干渉計

- \* 試験システム (K5/VSSP32) を用いた実験に成功
- \* H25年度末に本格的な相関器を導入。256 MHz~25.5 GHz の信号をダイレクトにサンプリング可能。4 Gbps x 3 bit x 4 IF (相関器モード)、8 Gbps x 3 bit x 4 IF (DBCC モード) 現在機器調整中。

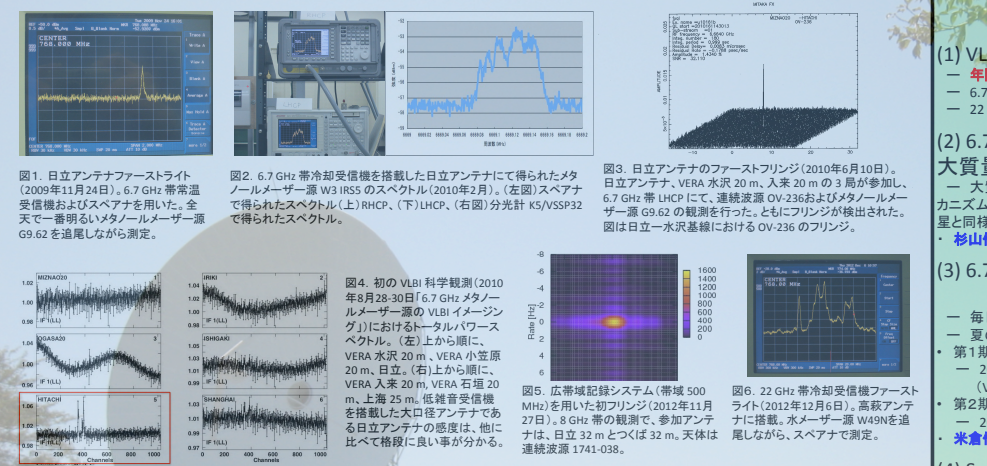
## 運用計画

茨城観測局の主な用途は、大学連携 VLBI 観測であるので、少なくとも1台のアンテナは、常時 6-9 GHz 帯の観測を実行できる体制にしておかなければならない。  
 もう1台については、22 GHz 帯受信機を載せる、あるいは、電波連続波の高感度観測を行う「日立-高萩2素子干渉計観測」を実施するために 6-9 GHz 帯受信機を載せる、などの選択肢が考えられるため、運用計画について調整が必要である。

## 運用体制

アンテナ制御、記録システム制御は、国立天文台のネットワークに接続できる場所からならば世界中のどこからでも可能である(\*)。  
 強度校正装置は遠隔操作できないため(物理的に設置が難しい)、強度校正用のアンテナ(いわゆる常温黒体)を取得するためには現地に行く必要がある。ただし、受信機が非常に安定しているため数日に1回程度の測定でも十分な精度が得られる。  
 (\*)ただし、データ転送レートが非常に遅い(3 MB/s)ため、画面を飛ばすような作業は極力避けなければならない。

観測局全体	平成21年度	平成22年度	平成23年度	平成24年度	平成25年度	平成26年度
インフラ整備	電源、空調整備(8-10月)					
時刻系整備		水メーザー整備(4月)				
VLBI記録系整備		記録装置設置(4月)				
日立アンテナ	2009	2010	2011	2012	2013	2014
給電部整備	整備(2009年度)					
アンテナ制御系整備		ソフト導入(11月)		性能評価完了(3月)	更なる改良(6月)	
6-9 GHz 受信機整備		常温(11月) 6G冷却(2月)	6-9G冷却(8月)			
22 GHz 受信機整備			常温(2月)			
6-9GHz VLBI		6G試験(6月) 6G観測(8月)	8G観測(11月)	調査運用開始(10月)		
22 GHz VLBI						
6 GHz 単一鏡分光観測					6G調査運用開始(4月)	
22 GHz 単一鏡分光観測						本観測開始
高萩アンテナ	2009	2010	2011	2012	2013	
給電部整備	整備(2009年度)					
アンテナ制御系整備		ソフト導入(7月)		改修	調整	
6-9GHz 受信機整備		常温(7月)	冷却(12月)			
22 GHz 受信機整備			常温(11月)	冷却RX開発開始	冷却RX調整	冷却RX搭載試験(12月)
6-9GHz VLBI						
22 GHz VLBI						本観測開始
6 GHz 単一鏡分光観測						本観測開始
22 GHz 単一鏡分光観測						本観測開始
VLBI (HDD記録)					試験開始(6月)	試験開始
2素子干渉計	2009	2010	2011	2012	2013	
2素子干渉計				試験(3月)	調整(6月)	調整(6月)



## 運用状況

- VLBI 観測運用**
  - 年間200時間程度(大学連携 VLBI 観測の大部分に参加)
  - 6.7 GHz, 8 GHz @ 日立アンテナ
  - 22 GHz @ 高萩アンテナ
- 6.7 GHz メタノールレーザーの VLBI 観測による、大質量原始星周物質の固有運動計測**
  - 大質量原始星周囲の物質の固有運動を直接捉え、大質量星の形成メカニズムを観測的に初めて明らかにする。具体的には、大質量が中小質量星と同様に1つの回転降着円盤から形成される事を観測的に実証する。
  - 杉山他(B32a)、松本他(B34b)、齋藤実他(B39c)参照
- 6.7 GHz メタノールレーザー源の単一鏡モニター観測**
  - 毎日12時間程度 => 年間4,000時間程度 @ 日立アンテナ
  - 夏の3ヶ月、毎日12時間程度 => 年間1,000時間程度 @ 高萩アンテナ
  - 第1期観測
    - 2012年12月30日から2014年01月10日まで、毎日観測(VLBI観測、メンテナンスなどにより、観測できない日もある)
  - 第2期観測
    - 2014年05月07日から、毎日観測
  - 米倉他(B33a)参照
- Sgr A\* 短基線 VLBI flux monitor**
  - 目的: 銀河系中心への G2 雲の落下に伴う増光の監視。
  - 朝木他(B41c)参照。
  - 毎日1時間30分程度、22 GHz => 年間700時間程度 @ 高萩アンテナ
  - 2012年より試験観測開始。2013年2月より、ほぼ毎日観測。2014年8月末に一旦終了。
- 2素子干渉計<実験中>**
  - 目的: 2台のアンテナで同時に取得したデータを相関処理する事により、大気変動や受信機不安定性の影響を最小限にしながら観測する方法の確立 => 特に連続波観測に効果的

## アンテナ性能

	6.7, 8 GHz	22 GHz
開口効率	55% ~ 75% [@20°] [ @80°]	~ 30% (暫定値)
Tsys (天頂、大気込み)	25 K(晴) 30 K(雨)	50 K(冬) 70~100 K(初夏)
ビームサイズ (arcmin)	4.6(6.7 GHz) 3.8 (8.4 GHz)	1.6
SEFD (Jy)	130~160	570~1150

	日立	高萩
最大駆動角速度	0.3 deg/s	0.1 deg/s (11月1時間)
AZ 駆動範囲 (運用角度範囲)	±200° (2 - 358°)	±175° (115 - 349°)
EL 駆動範囲 (運用角度範囲)	0 - 92° (5 - 88°)	0 - 92° (5 - 88°)
直径	32 m	32 m
運用可能最大風速	33 m/s	33 m/s
設計最大風速	60 m/s	60 m/s
製造年月	1983 Oct.	1992 Sep.
メーカー	三菱電機	三菱電機

本研究は、JSPS 科研費基礎研究(B)24340034「メタノールレーザー源の大規模モニタリングサーベイによる大質量星形成機構の解明」(代表: 米倉)の助成を受けたものです。茨城観測局の運用は、国立天文台委託研究「大学間連携VLBI観測事業に係る研究」、国立天文台水沢VLBI観測所経費、茨城大学経費により行われています。