# VERAによるAGN水メーザー 観測

山内彩、中井直正(筑波大学) 小山友明(水沢VERA観測所)

VERAユーザーズミーティング 2007年11月12日(月)-13日(火)

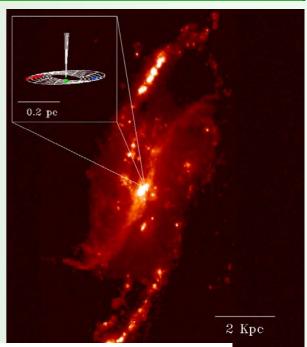
## 概要

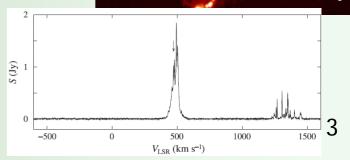
- 2005年4月に、VERA試験的共同利用で、銀河 NGC 3079を2ビーム観測した。
  - 目的: NGC 3079中心部の水メーザーと、22 GHz連続波成分の間隔を測定。
- 参照天体がフリンジ検出できなかったため、シングルビームとしてリダクション。
  - VLBA Calibrator Searchの値が違っていたせい。
- 水メーザーの一番強い成分は検出できたが、 連続波が検出できない。
  - 目的を達成できていません。すみません。

## AGN水メーザー

天体	ピーク強度	
Circinus Galaxy	~10 Jy	
NGC 4945	~8 Jy	
NGC 3079, NGC 4258	1~5 Jy	
NGC 1068	~0.6 Jy	

- 現在、60天体以上で検出。
- 代表例: NGC 4258
  - Miyoshi et al. 1995
  - 半径0.14-0.28 pc、回転速度770-1080 km s<sup>-1</sup>の、ほぼエッジ オンの円盤
  - 中心に質量M = 3.9×10<sup>7</sup> M<sub>sun</sub>のブラックホール
- 強い天体から、VLBI観測 されている。

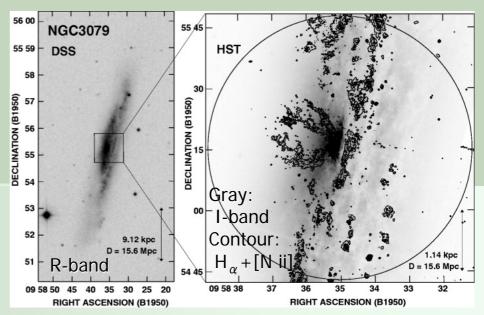


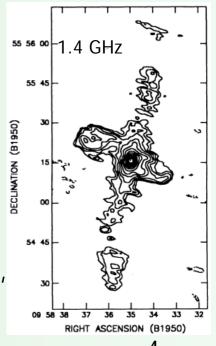


### Koda et al. 2002 Fig.1

### **NGC 3079**

- Seyfert 2
- PA = 166°
- $i = 84^{\circ}$
- $V_{sys} = 1142 \pm 3 \text{ km s}^{-1} \text{ (radio, LSR)}$
- D = 17.3 Mps
- 電波、Hα、X線などで、銀河単軸方向に kpcスケールのアウトフロー
- AGN水メーザー L<sub>iso</sub> ~ 500 L<sub>solar</sub>
- 水メーザー、複数回のVLBA観測あり
  - Trotter et al. 1998, Sawada-Satoh et al. 2000, Yamauchi et al. 2004, Kondratko et al. 2005

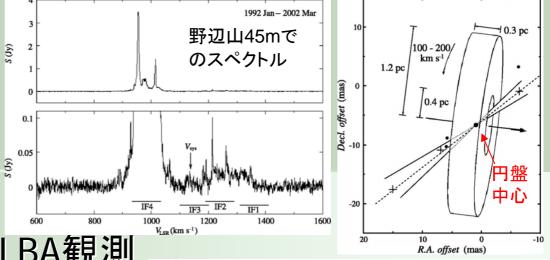


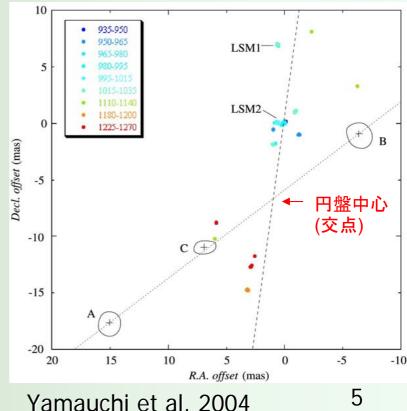


Baan & Irwin 1995 Fig.1

## 観測目的

- - Yamauchi et al. 2004
  - 観測 2001/12/17
  - PA = -8 ° に沿った水メーザースポットと、連続波成分A、B、Cを検出
  - 銀河円盤にほぼ平行な、 エッジオンに近い分子ガ ス円盤モデルを提案
  - 連続波はジェットと解釈





#### Yamauchi et al. 2004

## 觀測目的(続き)

モデルの円盤中心に対する、連続波の 位置変化 (中心→Aの方向を正)

- A (1992-2001年): 0.12±0.01c

- B (1995-2001年): -0.001±0.002c

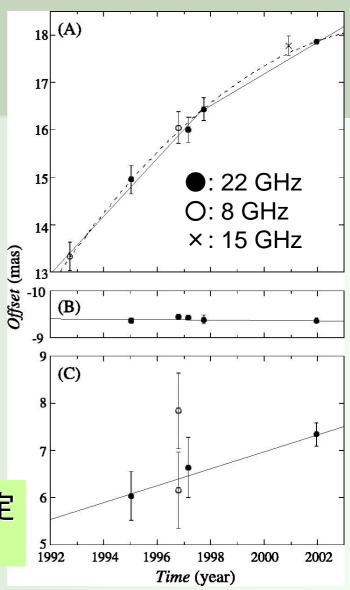
- C (1995-2001年): 0.05±0.02c

- A (1992-1997年): 0.17±0.02c

- A (1997-2001年): 0.09±0.02c

- 同じ方向に出ているAとCで速度が違う
- Aの速度が、1997年以前/以後で変化

水メーザー成分と連続波の間隔を測定 Aは本当に減速しているか?

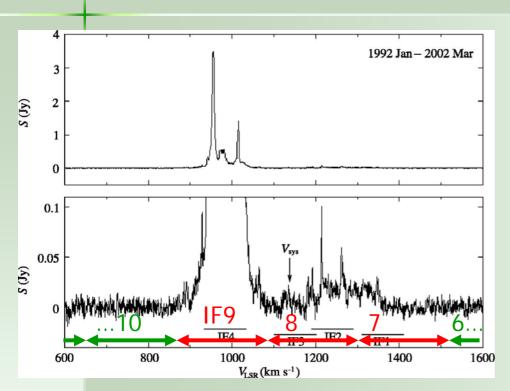


## 觀測諸元

- 観測日: 2005/4/12 (r05102a) 14時間
- 観測局: VERA 4局
- 観測周波数: Kバンド
- レコーダ: DIR2000
- デジタルフィルタ: VERA7 (16MHz、1+15IF)
  - Aビーム 参照天体 (1IF)
  - Bビーム 水メーザー (3IF)、連続波 (12IF)
- 128点分光 ⇒ メーザー速度分解能 1.6 km s<sup>-1</sup>

天体	RA (J2000)	Dec (J2000)	離角 (°)
(A) 0957+553	09h57m38.2s	+55d22m57.8s	
(B) NGC 3079	10h01m57.8s	+55d40m47.1s	0.68

# 観測諸元(続き)



積分 時間	Aビーム	Bビーム
6分	4C39.25	ダミー
6分	ダミー	4C39.25
1時間 4分	0957+553	NGC 3079

基本的にこの繰り返し

■ NGC 3079の全観測 時間:10時間22分

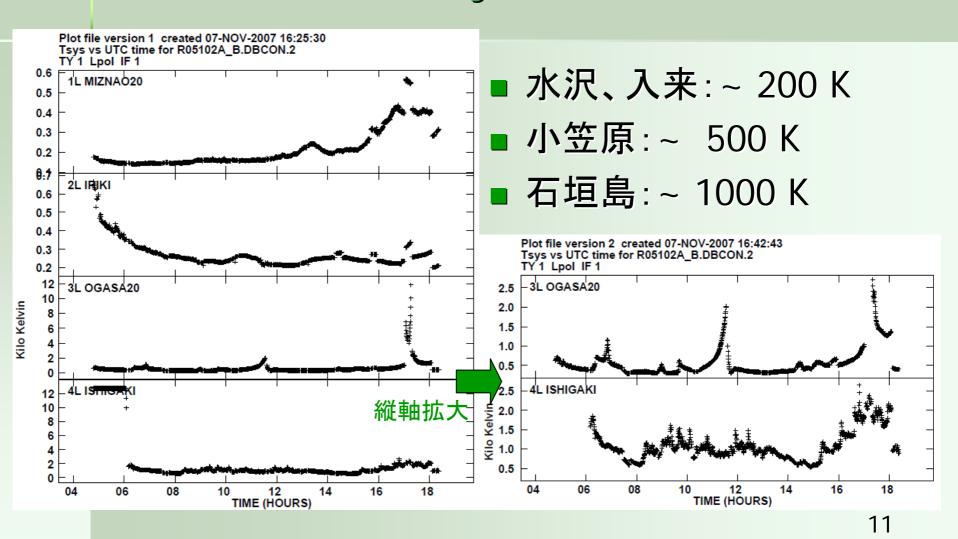
## 参照天体0957+553

- ■プロポーザル投稿時
  - VLBA Calibrator Search 8.4 GHz (1.545 Jy)、The VSOP 5 GHz Continuum Survey (2.3 Jy)から外挿
    ⇒ 0.7 Jy @ 22 GHzと見積もり
- 観測後
  - VLBA Calibrator Searchの値が変わっていた!
    0.27 Jy @ 8.6 GHz ⇒ 外挿、0.007 Jy @ 22 GHz
- VERA7、Aビームの最小検出感度
- ⇒ 0957+553のフリンジ検出不可能...

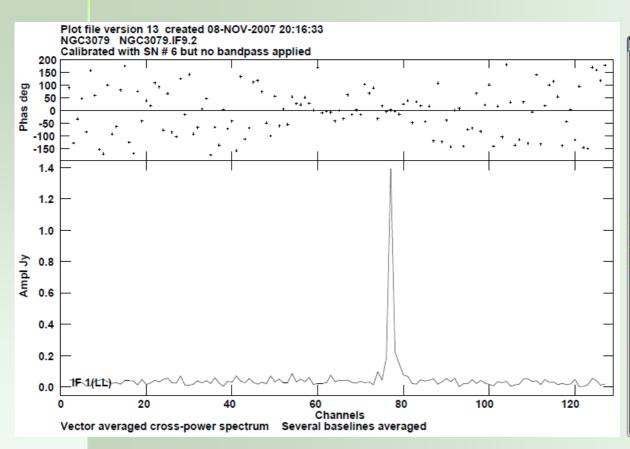
## リダクション

- Bビームのみで、AIPSでリダクション
  - サンプリングバイアス補正 (ACCOR)
  - 強度較正 (APCAL)
  - フリンジフィッティング1 (FRING): 4C39.25、delay & rate
  - バンドパス較正 (BPASS): 4C39.25
  - ドップラートラッキング (CVEL)
  - フリンジフィッティング2 (FRING):メーザーピーク (IF9 77ch)、rateのみ、solint 1分
  - FRING2の解を使って、IF9 77chをイメージング
  - IF9 77chでセルフキャリブレーション

# 観測当日のT<sub>sys</sub> (Bビーム)

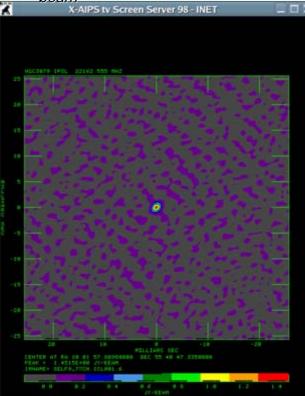


## セルフキャル後



Peak 1.4515 Jy beam<sup>-1</sup> Rms 0.037 Jy beam<sup>-1</sup> SNR ~ 39

 $\theta_{\text{beam}} = 1.22 \times 0.90 \text{ mas}$ 



## リダクション(続き)

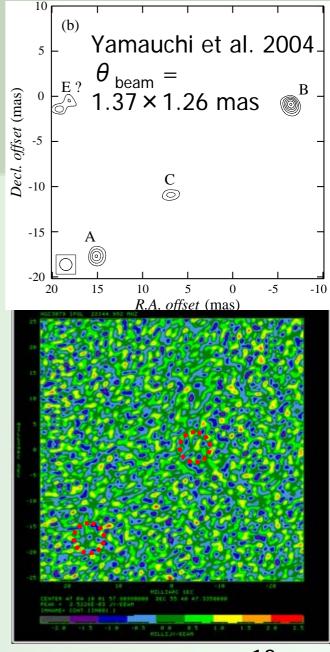
### ■ メーザー

- セルフキャルでできたIF9のSNテー ブルをIF7、8にそれぞれコピーして、 3ch積分でイメージング。
- IF7、8ではメーザーは検出できな かった。

### ■ 連続波

- IF1-15の全128chをSPLITで平均。
- セルフキャルでできたIF9のSNテー ブルをコピーしてイメージング。
- 連続波成分が見つからない。
  - 2001年のA、Bは赤丸のあたり。

15IF, 128ch Rms 0.61 mJy beam<sup>-1</sup>,  $\theta_{\text{beam}} = 1.22 \times 0.90 \text{ mas}$ 



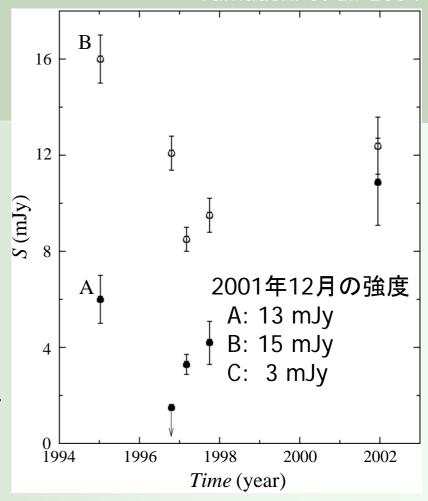
## 22 GHz連続波

### 位置変化

- 2001年の観測から2.3年
- A: ~0.4 mas/年
- B: < 0.1 mas/年
- 2001年の位置から~1 mas にはある筈。

### ■ 強度変動

- 観測時にちょうど弱かった可能性が、なくはない。
- しかし、Bはこれまで常に> 8 mJy...。



## イメージング感度

- T<sub>sys</sub> = 200、200、500、1000 K、τ = 36000 s (10時間)として、イメージング感度(1σ)を見積もり。
  - 概ね理論値まで、Rmsは下がっている。
  - IF7、8のメーザーはもともと弱いので、Rms ~ 15 mJyでは検 出できなくても納得 (野辺山45mでのスペクトル参照)。
  - 連続波、< 3 mJy (5 σ)まで落ちた?

	帯域幅 (MHz)	理論値 (mJy)	実際 (mJy)
IF7/8/9 3ch (メーザー)	0.375	16	~15
IF1-15 128ch (連続波)	240	0.64	0.61

## その他

- NGC 3079の離角2.2°内にあるキャリブレータは、 0957+553のみ。
  - VERA 7モード (参照天体16MHz)での2ビーム観測は困難。
  - VERA 1モード (参照天体128MHz)での2ビーム観測も困難。
- 野辺山45m鏡と鹿島34m鏡も使えば、水メーザーの他 の成分も検出できる。
  - 今回は連続波の検出が目的で、DIR2000の帯域幅が必要だったため、VERA 4局で観測しています。
- VERA 4局ともT<sub>sys</sub> = 200 Kなら、水メーザーの他の成分も検出できる。
  - 冬期なら、石垣島や小笠原の気象条件も良いか?