銀河系中心の距離計測

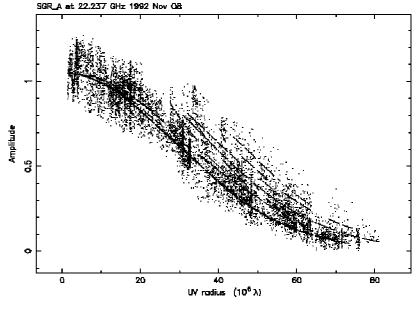
VERA 銀河系中心チーム 小林·本間·小山・他

科学目標 銀河系中心(Sgr A*)の固有運動と距離計測 R0, 0 運動パラメータの基本定数 + 変動モニター、質量の制限、etc

ただし、最も難しい天体の一つ 距離が遠い、E L が低い、 星間シンチレーション 等々

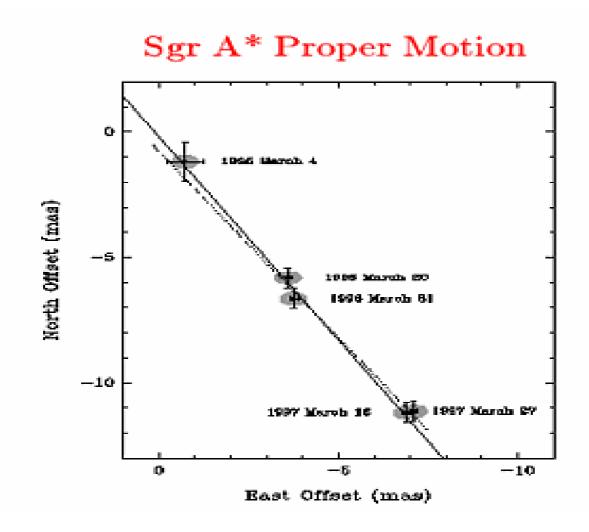
Sgr A*のサイズ

- 2.5 mas @ 22GHz
- 0.7 mas @ 43GHz(Bower, Backer, 1998)



22GHzでのflux vs UV distance

VLBAでの観測 (Reid et al.)



8年以上観測していて、すでに固有運動は検出。2000年以降は年間10回以上の観測を行っている。 (年周視差検出を狙っている)

進捗状況

2003年度

22GHz帯での検出試験

22GHz帯での<u>位相補償</u> (Sgr A* - Sgr B)

2004年度 (43GHz帯)

水沢局でのフィドーム交換

43GHz帯での検出試験 (3月)

43GHz帯受信機低雑音化(6月)

低雑音化後の再観測 (11月予定)

43GHz帯でのSgr A*試験観測

• r04076a (2004年3月16日)

観測局: VERA4局

带域: 43GHz

モード: 1ビーム、128MHz x 2 CH

(DIR2000系記録)

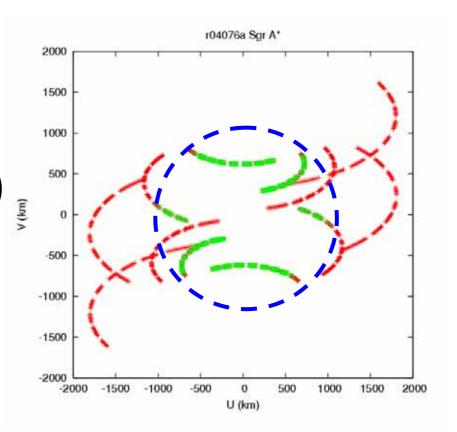
天候: あまり良くない

システム温度高い

観測結果(1)

高いTsysにも関わらず、フリンジ検出に成功 (256 MHz, 128 秒積分)

- 短基線のみの検出
 - 分解されている(これまでの他の観測と同様)

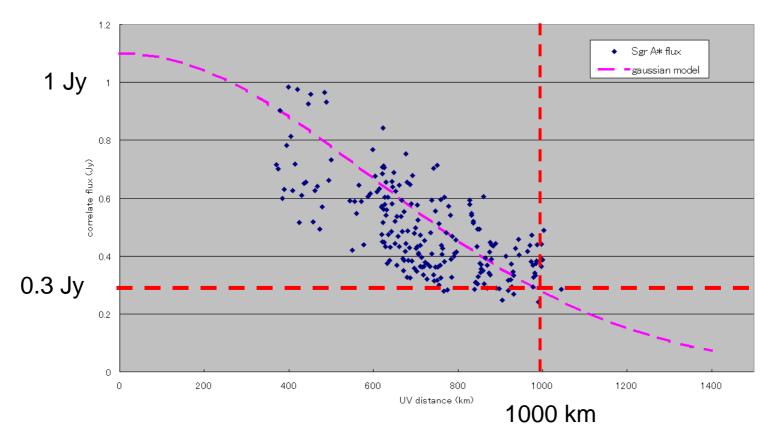


Sgr A*のUVサンプリング 赤が未検出で、緑が検出

観測結果(2)

• フラックスとUV distanceの関係

Sgr A* flux @ 43GHz



赤線 : ピーク 1.1 Jy、 FWHM 0.75 mas のガウス分布

過去の結果との比較

- VERA
 - Peak flux ~ 1.1 Jy, FWHM ~ 0.75 mas
- VLBA (Bower, Backer 1998)
 Peak flux ~ 1.3 Jy, FWHM ~ 0.73 mas

• VLBA (Reid et al.)
1500 km 以上のbaselineは使っていない
(検出できないから)

試験観測のまとめ

Sgr A*関連

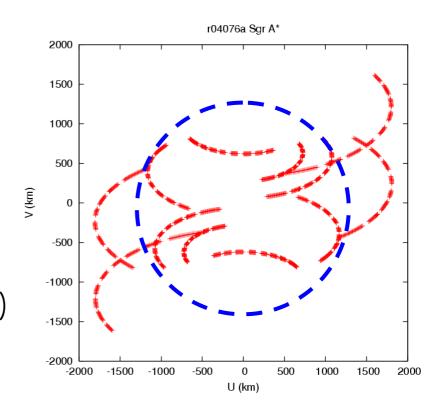
- 43GHz帯でSgr A*の検出に成功
- 強度、サイズとも過去の結果と矛盾しない > 43GHz帯の1ビームVLBI、1ギガ記録で他の装置と矛盾ない結果

工学試験的観点

デジタルフィルターを用いたバンド幅合成に 成功

今後の展望(1)

- 受信機低雑音化後(6月)の試験観測 (11月中を予定)(受信機温度: 150 200K 80Kに)
- 2004年10月のBest dataでは
 Tsys 250 K(EL=90) @ 水沢
- 晴天時Tsys 400 K(Sgr A*) なら
 - > 基線長1200kmまで検出可
 - > SN、位相補償能力も向上
- 参照電波源検出へ(~100 mJy)



今後の展望(2)

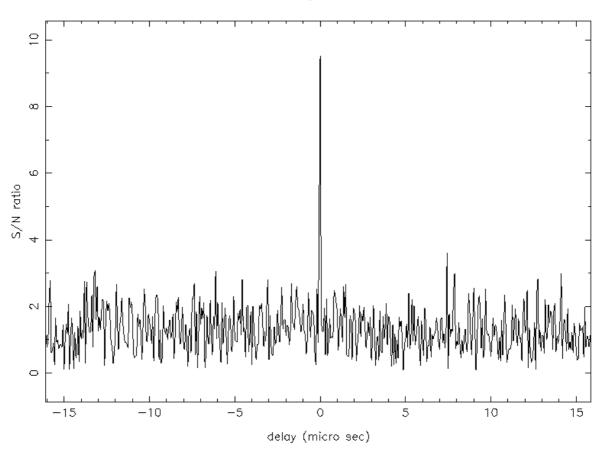
- 2004年
 - 11月にフリンジ試験観測
 - 参照電波源の検出に成功すれば1~2ヶ月おき のモニターを開始

- 2005年
 - 6月に全局でフィドーム交換
 - 秋以降観測定常化、1回/月
- 2006年以降も 目標精度達成まで

SgrA*を位相補償で検出

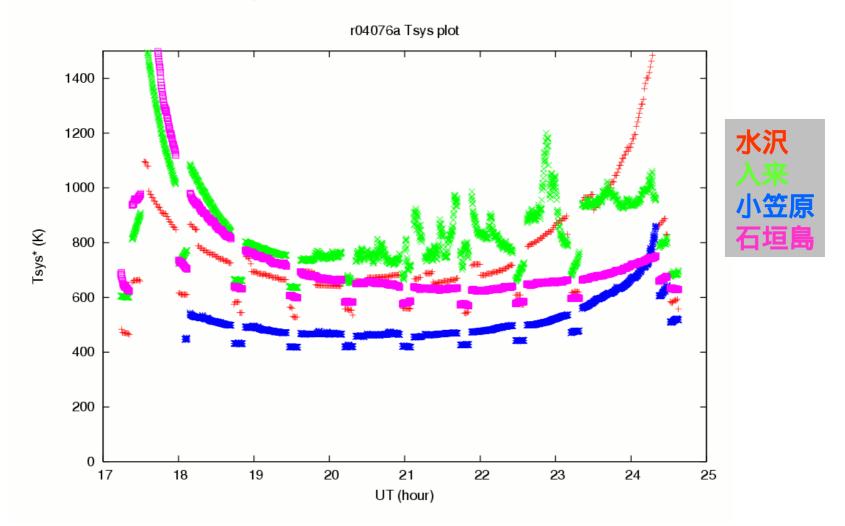
r03070 水沢-小笠原基線 16MHz x 1CH、512 秒積分

r03070 delay cross section





Tsys* for r04076a



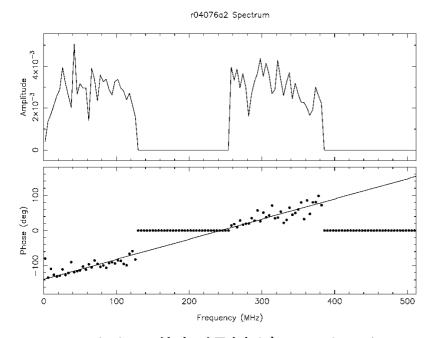
小笠原で南中前後 ~500 K、他の3局は700~800 K 低仰角時はさらに高く、入来は後半小雨



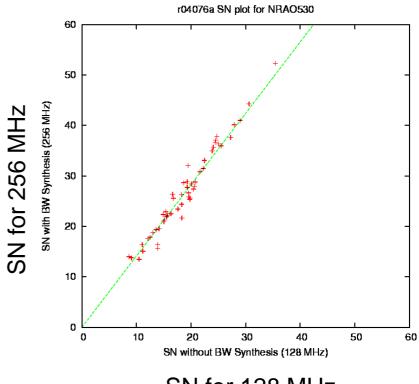
デジタルフィルタ出力のバンド幅合成

ギガビット記録 + デジタルフィルター

振幅と位相のスペクトル



P-calなしで位相傾斜がフィットできる (CH間位相差がない)



SN for 128 MHz

2CHの合成によりS/Nが 2倍に

