VERAによる バイナリーブラックホール探査 (中間報告)

PI: 須藤広志(岐阜大)

Co-PI:

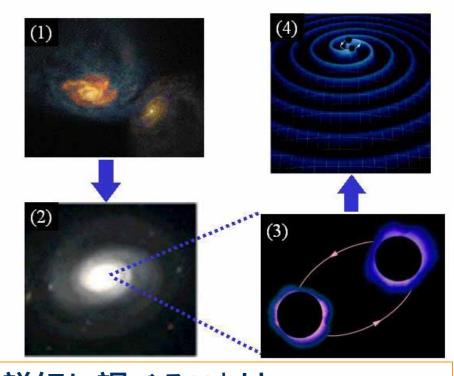
井上允、井口聖、亀野誠二、 廣田朋也、本間希樹(NAO) 村田泰宏(JAXA)、藤下光身(九東大) 高羽浩、若松謙一(岐阜大)

アウトライン

- バイナリーブラックホールについて
- 本プロポーザルの目的
- VERAによる観測
- 解析途中経過
- VERAデータを扱っての感想

バイナリーブラックホール

- BHを有する銀河同士の合体 が起こる
- 合体後の銀河にBHのバイナ リー(BBH)が形成される
- 重力波を放射しながら、合体 する

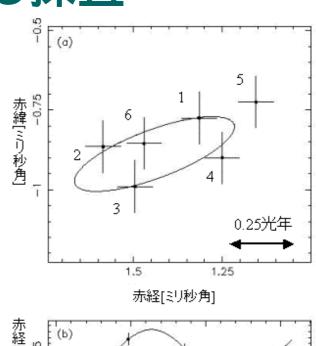


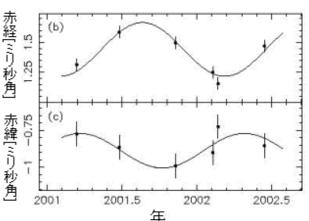
BBHを多数検出し、その性質を詳細に調べることは、 巨大BHの形成と進化を探る鍵となる VERAによるサーベイ

VLBI Astrometryによる探査

- BBHの典型的軌道距離:0.1pc=200 μ as@100Mpc
- VLBAによる、離角6分のクエー サーペアの相対VLBIモニター結果(2/8GHz)

周期1.05y、軌道距離<40 μ as (0.02pc)のBBHの存在が示唆さ れた(Sudou et al. 2003)





VERA観測

- 平成15年度試験的共同利用に採択
- 10時間×3epoch
 - 2004年2月27日、3月2日、3月4日
- 目的
 - BBH探査のための1点目のデータ点取得
 - 2. 1週間に3epoch観測し、その間の輝度ピーク位置の ずれから、Astrometryの精度・再現性を確認

観測天体

			<u>'</u>	
#			Total	Separation
			Flux[Jy]	[deg]
1	3	C84	40	1.3
2	3	C270	0.17	1.8
3	C)J287	3	1.2
4	1	928+738	3	1.9
5	3	C273	30	1.8

- ・スナップショット的に5天体
- ·選定基準
 - 1)近傍に2つの補正天体 #1,2
 - 2)BBH**の存在を示唆** #3, 4, 5
- ·補正天体はVCSより(8GHz

解析の方針

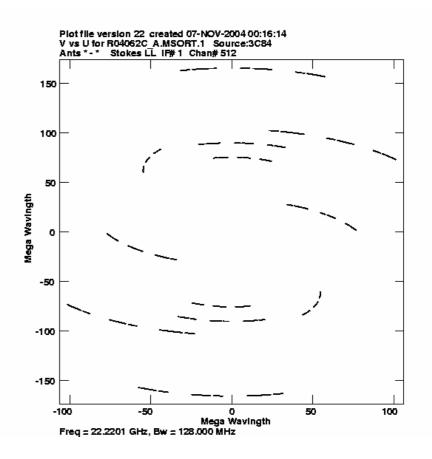
- まず 3C84のみをこマッピング(位相補償を行なわない)
- 2. うま〈マップができることが確認できたら、位相補償マップ 作成にトライする
- 3. Hybrid self-calによるマップ作成
- 4. 位置精度や位相補償マップの質の調査
 - _ 1 3のマップ比較等を行なう
- 5. 3epochの観測で、果たして位相補償マップの輝度ピーク 位置は安定に決まるか?

補正

- AIPSを用いたスタンダードなやり方
 - 振幅較正(ACCOR, APCAL)
 - フリンジフィット(FRING,積分2分)
 - バンドパス較正(BPASS, DA193の相互相関)
- 補正値
 - Gain:50程度
 - Delay: ~ 10ns
 - Rate: ~ 30mHz

UVカバレッジ

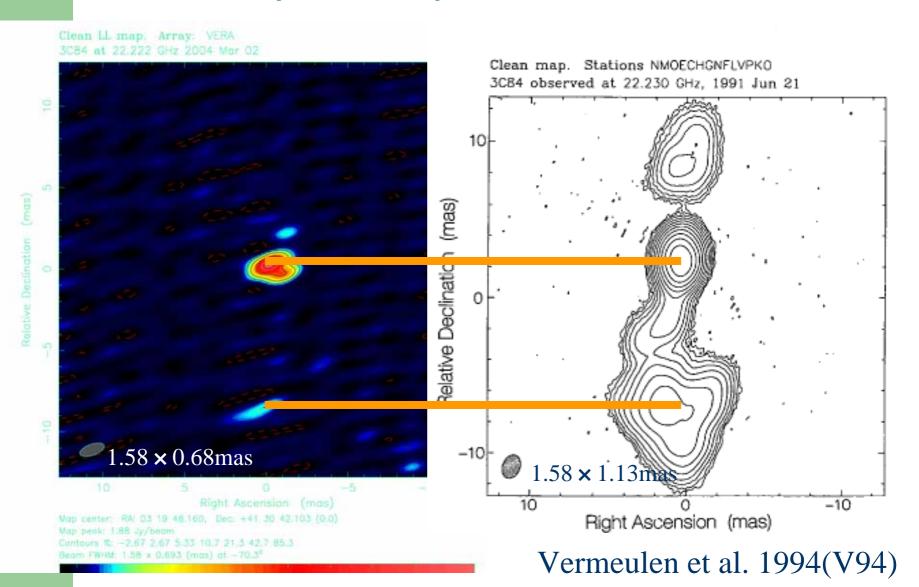
- 3C84
 - _ U∨が取れたスパン:3時間
 - _ 正味観測時間:1.5時間
 - _ Dec:41度30分



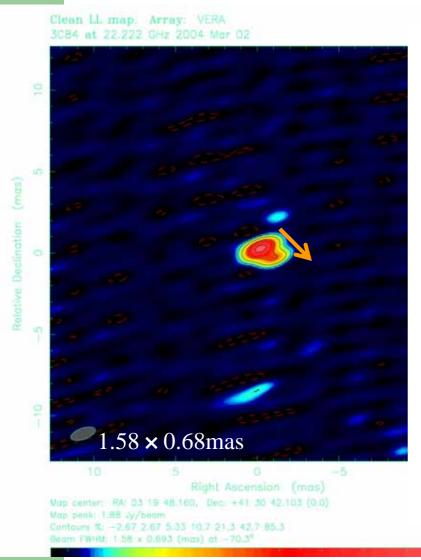
イメージング

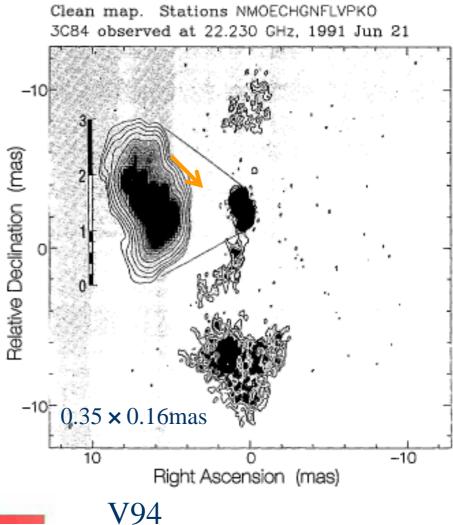
- difmapを使用
 - Clean: gain 0.005、負の成分は拾わない
 - **位相**self-cal:3、2、1、0.5**分**
 - _ **位相 + 振幅self-cal**: 3、2、1、0.5分
- AIPSだと、位相 + 振幅self-calで解が求まらず
 - why?

イメージ(全体像)



イメージ(中心部分)





イメージングの結果

- 中心部2mas程度の構造はV94を再現
- ローブは、広がった部分が未検出
 - _ 感度の問題
- ピーク強度が昔と違う(ほぼ同じ分解能で)
 - 6.65Jy/beam (V94) 1.88Jy/beam
 - 強度が弱まった?バンドパス較正に不安あり?
- ノイズレベルrms=20mJy/beam
 - 理論値では2mJy〈らい・・・まだ補正やcleanが不十分
 - _ サイドローブがなかなか落ちない・・・

感想

- Tsys補正テーブルが始めからあって良かった
- U∨カバレッジが良くなれば、マップはもっと良くなる
 - サイドローブがもっと減れば、実質感度向上のはず
 - 単一ビームアンテナの参加の効果
- 位相補償マップではVERA側とより緊密な連携を