ギガビットVLBIシステムを用いた初試験観測

小山泰弘、中島潤一、関戸衛、栗原則幸、瀬端好一、古屋正人、 雨谷純、近藤哲朗(通信総研)、川口則幸(国立天文台)、 木村守孝(東大理)、木津重雄(東芝)

ギガビットVLBIシステムの開発目的

■ VLBI観測の高感度化

$$SNR = \frac{\pi S_c}{8k} \bullet \frac{D_1 D_2 \sqrt{\eta_1 \eta_2}}{\sqrt{Tsys_1 Tsys_2}} \bullet \sqrt{2B\tau}$$

: 観測時間(秒)

B: 帯域(Hz) 2B: 記録データレート(bps)

D_i: アンテナロ径(m) _i: 開口効率

k: ボルツマン定数(WK-1Hz-1)

S_c: 電波源強度(Wm⁻²Hz⁻¹)

Tsys ;: システム雑音温度 (K)

VLBIシステムの比較

	Data Rate (Typical)	チャンネル数	テープあたり データ量
K-3 / Mk-III K-3A / Mk-IIIa	56 Mbps	14	89.6 Gbyte 1075.2 Gbyte
K-4	256 Mbps	16	1539.0 Gbyte
VLBA		4	4147.2 Gbyte
Giga Bit System	1024 Mbps	1	3686.4 Gbyte
Mk-IV		16	4147.2 Gbyte

ギガビットVLBIシステム

- A / Dサンプリング部
 - ◆ 高速デジタルオシロスコープ(TDS784)を改造
 - ◆ 1024 Msps 4 bit/sample 1 bit のみ記録
- データレコーダー
 - ◆ D 6 規格デジタルデータレコーダー(GBR1000)を改造
 - ◆ 984 Mbps (HDTV仕様) 1024 Mbps

ギガビットVLBIシステム

インターフェース部

● 新規開発

◆ DRA1000 : サンプリング部 ー データレコーダー

◆ DRA2000 : データレコーダー ー 相関器

■ 相関器

- 野辺山ミリ波干渉計試作機として開発された UWBC (Ultra Wide Band Correlator) を活用
- ◆ 長基線で使用するためのフリンジ回転補正と遅延時間補正

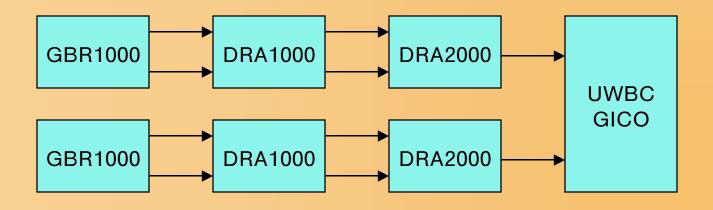
UWBC/GICO (Glgabit COrrelator)

ギガビットVLBIシステム

■観測



■相関処理



試験観測の概要

- ■観測日
 - ◆ 1998年7月10日 05:00~09:55UT
- 観測局
 - ◆ KSP小金井局(11m)・KSP鹿嶋局(11m)
- ■電波源
 - 3C273B 3C84 3C345 3C279 4C39.25 NRAO530 0552+398
- ■観測の形態
 - ◆ KSPのIF帯(500-1000MHz)を、500MHzの信号とmixingし、 0-500MHz帯域にして観測。
 - ◆ そのほか、Sバンドでは、IF帯をそのままサンプラーに入力 する観測も行った。

試験観測

写真右上:観測中のKSP鹿嶋局アンテナ

左下: Giga Bit VLBI 観測装置右下: KSP/VLBI 観測装置







データ処理の方法

- UWBC・GICOによる相関処理
 - ◆ 今回の試験観測データを利用して相関処理ソフトウェアの 作成中
- 計算機上でのデータチェック
 - ◆ DRA2000で1秒間のデータをフリーズし、GP-IB経由で計 算機にデータを転送。
 - ◆ 512MHz・1sec = 2MHz・256sec 強い電波源なら十分なS/Nでフリンジ検出が可能
 - ◆ データ転送に問題があり、フリンジ検出には至らず。