

VLBI 周波数比較プロジェクト~広帯域遅延量を使った基線解析~

関戸衛、岳藤一宏、氏原秀樹、近藤哲朗、宮内結花、堤正則、川合栄治、長谷川新吾、市川隆一、 小山泰弘、花土ゆう子、小室純一、寺田健次郎、難波邦孝、高橋留美、青木哲郎、池田貴俊



電磁波研究所 時空標準研究室 副室長

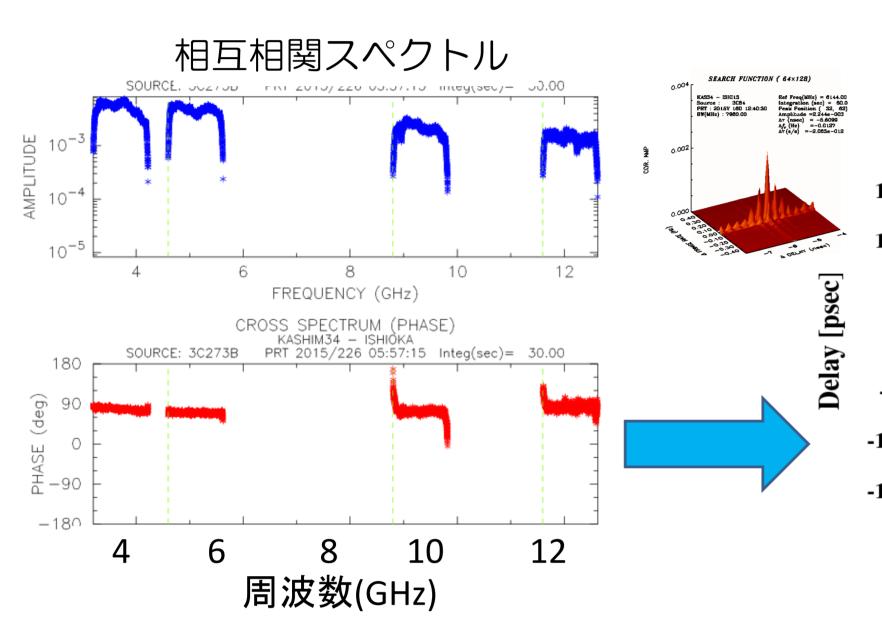
関戸 衛

1. Introduction

大陸間距離の原子時計の周波数精密比較を目的とし て、可搬型広帯域VLBIシステムの開発を進めてい る。この周波数比較プロジェクトGALA-Vの概念図 を図.1に示す。移設可能な小型アンテナに接続され た周波数標準器を、VLBI観測によって比較するも のである。

電波星からの微弱な信号を、<u>従来の2GHz,8GHzの観</u> 測に比べて10倍以上広い3-14GHzの超広帯域で受信 し、精密な遅延量を計測する。

従来にない超広帯域の観測を可能にするための、広 帯域アンテナ、高速データ取得・相関処理技術の開 |発を進め、小型・可搬VLBI局による高精度な測 地・周波数比較が可能となりつつある。



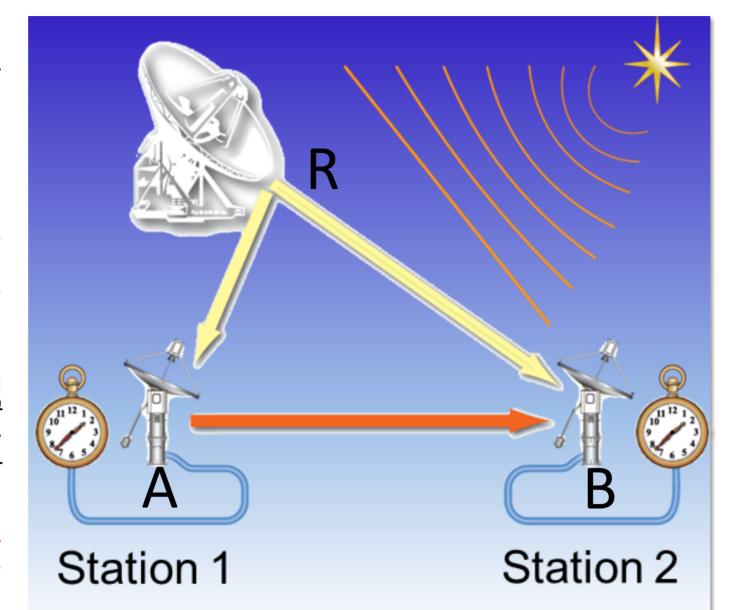
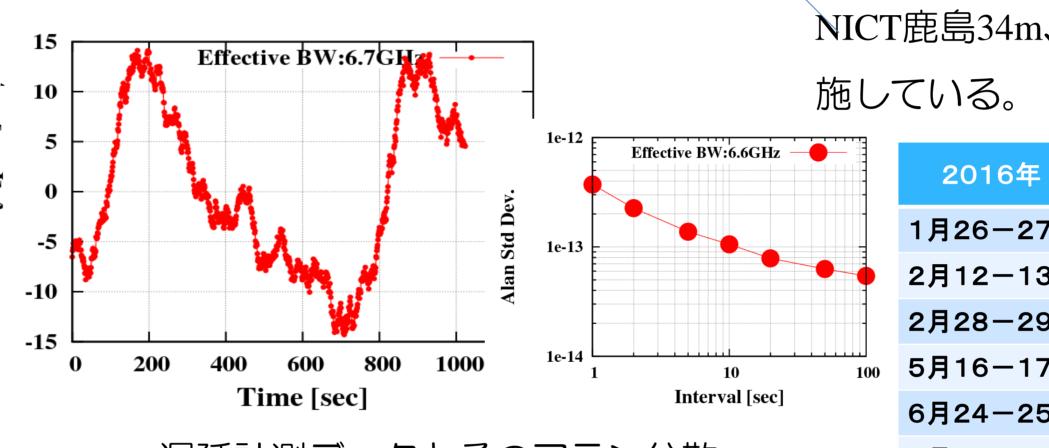


図1GALA-Vプロジェクト概念図 小型アンテナの基線ABの遅延量は、高 感度のアンテナRを含む基線RA,RBの遅 延量の線形結合から得られる。



遅延計測データとそのアラン分散 1秒でサブピコ秒の遅延計測達成

2. 国内の広帯域VLBI観測可能なアンテナを使った NICT-産総研のUTC周波数比較実験



NICT (MBL2)

広帯域VLBI実験を行っているアンテナ群 UTC(NICT)-UTC (NMIJ)間の周波数比較実験を、広帯域観測可能な NICT鹿島34m、石岡13m(国土地理院)のアンテナとの共同観測により実

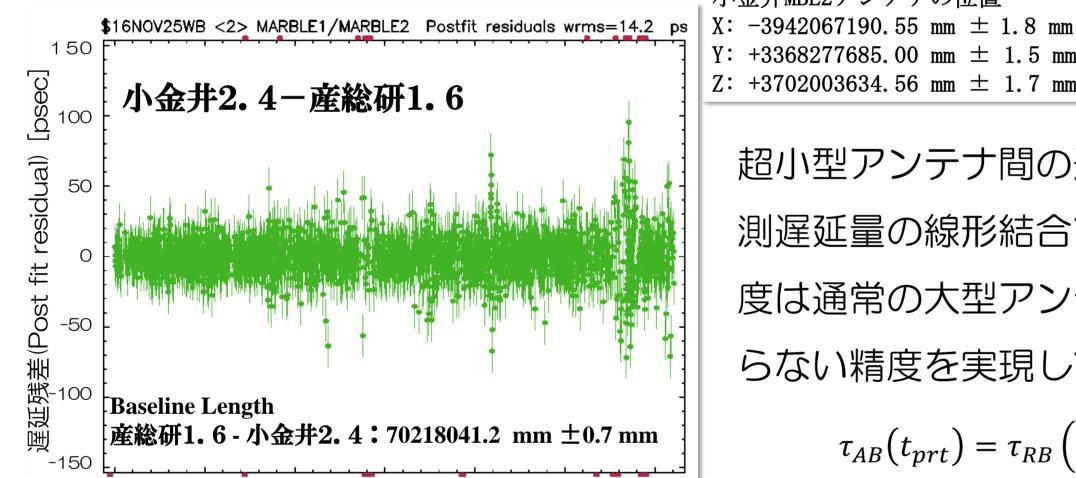
2016年に行った実験を下記表に示す。

	2016年 観測日	観測局	観測数	観測時間	時間/Scan
	1月26-27日	鹿島34一小金井一産総研	1330/1500	46時間	110秒
	2月12-13日	鹿島34一小金井一産総研	1250/1600	47時間	106秒
	2月28-29日	鹿島34一小金井一産総研	1050/1450	49時間	122秒
00	5月16-17日	鹿島34一小金井一産総研	1220/1410	31時間	79秒
	6月24-25日	鹿島34一小金井一産総研	1800/1850	49時間	95秒
	7月10-11日	鹿島34一小金井一産総研	1960/2003	48時間	86秒
	8月23-24日	石岡13一小金井	1372/1385	43時間	112秒
	9月12-13日	石岡13-小金井-産総研	1600/1640	35時間	77秒
	11月25-28日	鹿島34一小金井一産総研	2193/2237	62時間	100秒

UTC(NMIJ)-UTC(NICT)の比較データの例

GPS(PPP)

広帯域のバンド幅合成(精密遅延決定)





超小型アンテナ間の遅延量は、高感度アンテナとの観 測遅延量の線形結合で得られる。遅延量の解析残差精 度は通常の大型アンテナを使ったVLBI観測に引けをと らない精度を実現している。

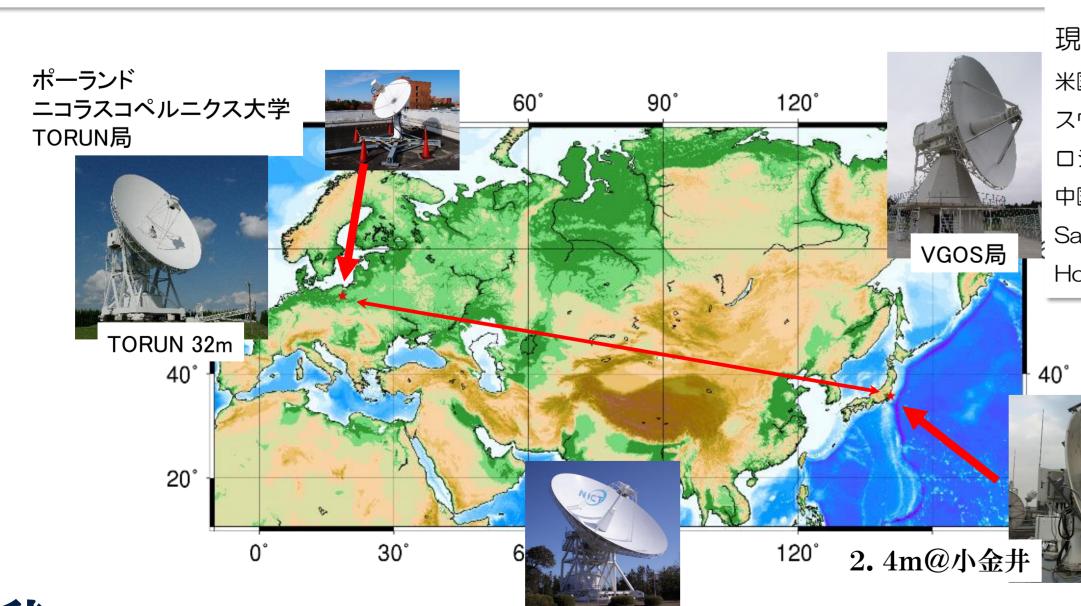
$$\tau_{AB}(t_{prt}) = \tau_{RB} \left(t_{prt} - \tau_{RA}(t_{prt}) \right) - \tau_{RA} \left(t_{prt} - \tau_{RA}(t_{prt}) \right)$$

$$\cong \tau_{RB}(t_{prt}) - \tau_{RA}(t_{prt}) - \frac{d}{dt} \tau_{AB}(t_{prt}) \times \tau_{RA}(t_{prt})$$

遅延残差(Post Fit Residual) WRMS: 14ps

4. 今後の予定

国際基線での長距離周波数比較実験の相手方候補として、ポーランドのニコラス・コペルニクス大学(NCU)を想定して準備を開始し ている。NCUは光格子時計の開発を行っている研究機関で、同じ物理学部内にVLBIの観測極を持ち、ヨーロッパのVLBI観測網EVN のに参加している。欧州の研究用高速ネットワークGEANTに10Gbpsのネットワークで接続されているため、大容量のデータを取 得する観測にも対応可能と期待される。国際的な周波数比較VLBI観測を行うためには、次世代の測地VLBIシステムVGOS局との共 同観測が不可欠である。VGOSはGALA-Vと同様3-14GHzを観測帯域とする測地VLBIシステムで、世界各国で建設が進められて いる。



現在建設中のVGOS局: 米国 Westford,NASA/Goddard, Kokee スウェーデン: Onsala、ノルウェー: Ny Alesund ロシア: Badary, Svetloe, Zelenchukskaya 中国:上海、ドイツ:Wettzell、スペイン:Yebes, SantaMaria, 日本:石岡、オーストラリア: Hobart、南アフリカ: HartRAO

(2016/11/25-28).

57718.5 57719

Modified Julian Date

VLBI-W --x-

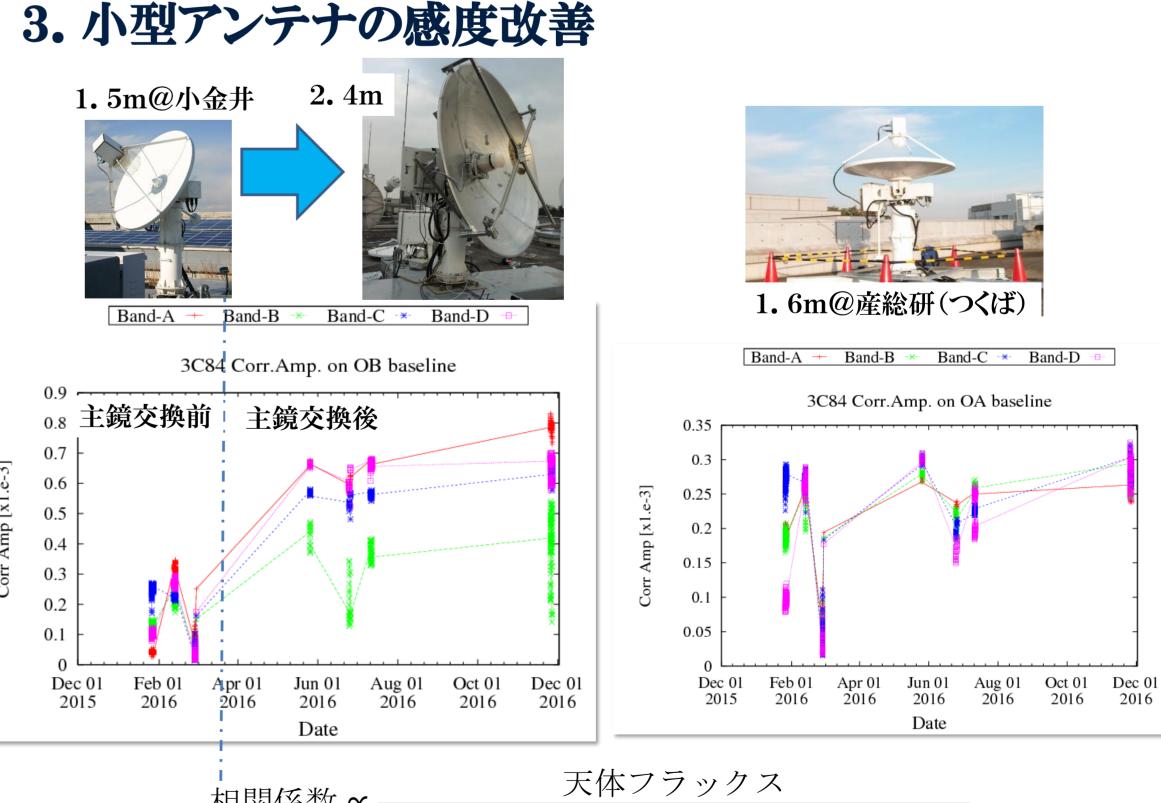


図4 産総研ーNICT の小型アンテナを使った周波数比較結果の例

相関係数 ∝ ─

相互相関係数は、2つのアンテナの感度の積に比例する。3C84を受信したときの相関係数を 実験ごとに比較すると、広帯域フィードと主鏡の交換(2.4m)や焦点位置調整、アンテナモデル の改善などによりMBL2の感度は倍以上改善している。2.4mアンテナの受信機フィードは、 氏原研究員が設計し、NICTの試作室で製作されたものである。今後、産総研に設置している 1.6mアンテナも主鏡を交換する計画である。

謝辞

観測は、天体からの微弱な信号を8Gbpsのデータレートで取得し、1局当たり3日間で約90TBの容量になる。小金井と鹿島を結ぶ 観測の大容量データ処理は、高速ネットワークテストベッドJGNを活用したデータ共有により迅速なデータ処理が可能となっている。 UTC(NMIJ)-UTC(NICT)の周波数比較実験は、産業技術総合研究所 計量標準センターの鈴山氏、渡部氏、保坂氏との共同研究によ り実施している。世界で初めての超広帯域VLBI観測は、国内でNICT以外唯一の広帯域アンテナである国土交通省国土地理院の石岡 13m (VGOS)アンテナとNICT鹿島34mアンテナにより実現した。広帯域フィードの開発は、H25-26年の国立天文台共同開発研 究ファンド(課題名「鹿島34m用超広帯域受信システムの開発」(代表:藤沢健太教授)のサポートを受けている。

1GHz幅単バンドの遅延精度は、広

帯域の信号合成により大きく改善し

高い遅延計測を実現。