SWIMµv/SDS-1による重力波観測

「いぶき」搭載カメラによるSDS-1写真 (by JAXA)





安東 正樹 (京都大), 穀山 渉 (東京大), 高島 健 (JAXA), 他 SWIMチーム















・小型実証衛星SDS-1には、大学研究室が中心となって開発した、 超小型重力波観測モジュール SWIMµv も搭載されていた.

・SWIMuvでは、当初設定された成功基準を大きく上回り、軌道上 での長時間観測を行うという科学的成果も得られた.

 SWIMµvは、これまで宇宙機器開発の経験はないが、本格的な 将来計画を持っている 重力波天文学 分野において、宇宙への 最初の一歩となった。

・本講演では、SWIMuvの概要と意義、経緯と成果をお話しします.

1. SDS-1衛星とSWIM 2. 背景と経緯 -- 重力波の観測 3. SWIMµvの成果 4. まとめ

SDS-1衛星とSWIM

SDS-1 (Small Demonstration Satellite - 1)

- JAXA開発による100kg級の技術実証衛星.
- 相乗り衛星として2009年1月打ち上げ, 2010年9月 停波.
- いくつかの宇宙実証モジュール.

そのうち1つが SWIM (SpaceWire Interface Demonstration Module)



スペースワイヤ実証モジュール SWIM

SWIM (<u>SpaceWire Interface Demonstration Module</u>)

- 次世代通信・信号処理規格スペースワイヤの宇宙実証モジュール.
 SpaceCube2: 宇宙用計算機 (ISAS/JAXAとNECの共同開発)
 SWIMµv
 : SpaceWire通信ターゲットとなる観測装置.

 → 重力波観測モジュールを搭載.
- 大きさ 約200mm立方, 重量 約5kg.
- ISAS/JAXA, NEC, MHIの共同研究開発によって実現.

SpaceCube2: Space-qualified Computer

CPU: HR5000 (64bit, 33MHz) System Memory: 2MB Flash Memory 4MB Burst SRAM 4MB Asynch. SRAM Data Recorder: 1GB SDRAM 1GB Flash Memory SpW: 3ch

Size: 71 x 221 x 171 Weight: 1.9 kg Power: 7W



SWIM $\mu\nu$: User Module



Processor test board GW+Acc. sensor FPGA board DAC 16bit x 8 ch ADC 16bit x 4 ch → 32 ch by MPX Torsion Antenna x2 ~47g test mass

Data Rate : 380kbps Size: 124 x 224 x 174 Weight: 3.5 kg Power: ~7W

小型衛星による実証シンポジウム (2011年9月7日, 学術総合センター 一ツ橋記念講堂)

6





SWIMの目的と成果

目的

JAXAが宇宙用に開発した高速MPUを用い、新しい国際標準の一つに なりつつあるスペースワイヤ規格を発展させた次世代ネットワーク型デー タ処理技術の実証と、そのデータ処理技術を活用した超高感度加速度 計による重力波計測装置の動作実証試験.

成果 (計画以上の成果を達成)

- ・スペースワイヤを標準サポートする宇宙用計算機SpaceCube2の
 宇宙機への適用のめどを得た.
- ・将来の科学衛星のミッション達成のために重力波検出器の動作原理・ 性能評価の成果を得た.
- ・宇宙-地上同時の重力波観測運転を実施し、世界に例のない観測 手法の成立性を確認した.

小型衛星による実証シンポジウム (2011年9月7日, 学術総合センター 一ツ橋記念講堂)

8

1. SDS-1衛星とSWIM ◇ 2. 背景と経緯 - 重力波の観測と宇宙ミッション 3. SWIMµvの成果 4. まとめ

重力波とその観測

重力波

時空の歪み(重力場)が波として伝わるもの. 質量の加速度運動で生成される. (高エネルギー天体現象,初期宇宙)

重力波による天文学

非常に強い透過力 → 天体現象内部, 初期宇宙の直接観測. 電磁波による観測とは異なった情報

→ 重力波独自の観測, 電磁波と相補的な観測.

宇宙の起源・進化と成り立ちに迫るための新しい目

初期宇宙の観測



小型衛星による実証シンポジウム (2011年9月7日, 学術総合センター 一ツ橋記念講堂)

11

重力波観測の現状

地上重力波望遠鏡

10Hz - 1kHzの高い周波数帯で観測.

→ コンパクト・高エネルギー天体現象が観測対象.

連星の合体, 超新星爆発, 恒星質量ブラックホール 本格的な観測 2000年頃から世界各地で実施されている. 欧米・日本などで次世代望遠鏡へのアップグレード進行中 →約5年後には稼働, 年間10回以上の重力波検出が予想される.

宇宙重力波望遠鏡

欧州のLISA, 日本のDECIGOなど計画進行中. 長基線長が可能, 地面振動の影響がない

→ 1Hz**以下の低周波数の重力波観測が可能**.

→ 巨大ブラックホール, 初期宇宙が主な観測対象. 他の手段では得ることができない豊富な科学的知見が期待できる.

DECIGO計画のロードマップ

Figure: S.Kawamura 2010 11 12 13 14 15 18 19 16 17 20 21 22 23 24 25 26 27 28 29 R&D R&D R&D Fatrication Fabrication Fabrication Mission DECIGO Pathfinder **Pre-DECIGO** DECIGO (DPF) SDS-1/SWIM Objective **Detect GW** Space test of key tech. **GW** astronomy with min. spec **GW** observation FP between S/C Design 3 S/C Single small satellite 3 S/C **Short FP interferometer 1** interferometer unit x 3-4 units

・経緯

2005年頃, JAXA/ISASで、SWIMの検討がはじめられた. - 小規模実験から本格的な衛星ミッションまでスケーラブルなシステム. - USB機器のように手軽に接続・使用できる信号処理システム.

経緯と体制

→ スペースワイヤ通信の相手となる観測機器を、これまでに 宇宙機器開発を経験したことが無いグループが開発する 「社会実験」として重力波分野に声をかけて頂いた.

·体制

- SWIM全体は, JAXA/ISAS, NEC株式会社, 三菱重工業株式会社 の3者の共同開発研究.
- SWIMμνセンサ部, 信号処理・制御ソフトウェア部は, JAXA/ISAS の取りまとめと日本SpaceWireユーザー会, 関係企業の協力のもと、 重力波グループで開発.
 - --- 東京大,京都大,お茶の水女子大、国立天文台,法政大など.

1. SDS-1衛星とSWIM 2. 背景と経緯 -- 重力波の観測 ◇ 3. SWIMµvの成果 4. まとめ

SWIM_{µv} センサーモジュール

超小型重力波検出器 (ねじれ型検出器) SpW 通信の宇宙実証のためのセンサーモジュール 将来の宇宙重力波望遠鏡のための最初のステップ

TAM: Torsion Antenna Module with free-falling test mass (Size : 80mm cube, Weight : ~500g)

Test mass

~47g Aluminum, Surface polished Small magnets for position control





Photo sensor

Reflective-type optical displacement sensor Separation to mass ~1mm Sensitivity ~ 10⁻⁹ m/Hz^{1/2} 6 PSs to monitor mass motion Used for test-mass position control











重力波による潮汐力変動を観測



Torsion Detector Detect differential rotation

SWIMmn : Two floating test masses placed orthogonal to each other

差動捩じれ変動 $h \sim \delta \theta \sim rac{\delta L}{L}$

SWIMµvの目的と成功基準

・目的

スペースワイヤ規格を用いたデータ処理技術を活用した 超高感度加速度計による重力波計測装置の動作実証試験.

·成功基準

- ミニマム・サクセス
 - スペースワイヤ通信機能動作の確認.

- フル・サクセス

重力波センサモジュールの制御およびデータ取得機能の確認. - エクストラ・サクセス

衛星3軸姿勢制御時とスピン姿勢安定時それぞれにおいて、 重力波センサモジュールにより微小振動環境データの取得. センサの特性・性能の軌道上評価.軌道上劣化など、将来 計画へ向けた実証データの取得.

SWIM_{µv}の運用実績

·運用実績

定常運用(2009.2 - 2009.9)

データの取得, 試験マスの制御動作, 制御特性の評価. 後期運用 (2009.10 - 2010.3)

試験マスの制御特性・雑音特性の評価とチューニング. 観測運用 (2010.4 - 2010.9)

長時間連続観測運用.

·合計運用実績 (2009年2月~2010年9月)

- CMD運用 : 41回
- SWIM ON : 計57.4時間, SpW アクセス:約240万回、約2GB以上
- SWIMμνマス制御:約15.1時間, データダウンリンク:約20MB以上

→ 当初設定した成功基準を上回る成果

SWIM運用の流れ



SWIM運用サマリ

CATING THE	经生	20100007 3	雷田终了時	把答· 拼空				
S (14/1/2/1370)A		20100307 2	€\1300; 1 n41	101.年 1日/日				
月	CMD運用	SWIM ON SpW回数		SpWデータ量 mnON		LED ON	マス制御	DL量
単位		Hrs		Mbyte	sec	sec	sec	Mbyte
2	8	8.3	78192	18	未集計	未集計	50	0.43
3	3	1.4	21344	11	未集計	未集計	100	0.96
4	6	2.8	189120	165	未集計	未集計	400	2.57
5	2	15.8	137312	23	未集計	未集計	50	1.1
8	5	3	124000	100	未集計	未集計	1939	1
定常運用	24	31.3	549968	317	0	0	2539	6.06
10	5	3.42	124443	100.89	11851	11449	2858	1.33
11	2	1.86	62111	49.19	6525	6465	1200	1.32
12	2	2.58	52957	35.26	9300	6228	2028	1.86
1	2	2.03	88606	74.29	7145	7085	2885	1.57
2	2	2.93	242121	220.40	10381	10321	6111	1.58
3	2	3.54	224528	198.78	12575	12515	8315	2.69
後期運用	15	16.35	794766	678.81	57777	54063	23397	10.35
6	1	3.69	363128	335.07	13195	13165	10640	1.27
7	1	6.10	717267	669.76	21895	21865	17840	2.99
観測運用	2	9.79	1080395	1004.83	35090	35030	28480	4.26
合計	41	57.4	2.4	2001	25.8	24.7	15.1	20.7
		Hrs	× 10^6 🖸	Mbyte	hours	hours	hours	Mbyte
			(程度)		(以上)	(以上)	(程度)	(以上)

SWIM_{µv}の成果と意義

・重力波検出器の安定動作

延べ15時間以上の制御動作. 装置特性:制御特性,雑音特性,校正値. 衛星環境評価:振動・スピン,温度変動. >世界で初めての宇宙重力波検出器

重力波検出器の根幹技術の実証. ・微小重力下での非接触制御. ・宇宙環境での低雑音計測 (µradの精度)

・重力波検出器による観測運転
 延べ地球3周回分以上の長時間観測.
 地上観測装置との同時観測.
 →衛星による初めての観測データ.

将来計画に必要な基礎データ. データ解析手法の確立に貢献. ・衛星の軌道・姿勢運動の効果. ・地上観測装置との相関解析.



	ねじれ型重力波検出器A (地球周回軌道, 2009年-)	ねじれ型重力波検出器B (東京大学, 2008年-)	ねじれ型重力波検出器 (京都大学, 2010年-)
			len
験マス 動検出 重・姿勢	SDS-1/SWIM 質量 50g, 長さ 5cm 無重力浮上 +制御 反射型フォトセンサ スピン + 軌道運動	質量 150g, 長さ 20cm 超電導磁気浮上 +制御 レーザー干渉計 地上静置観測	質量 340g, 長さ 25cm 超電導磁気浮上 +制御 レーザー干渉計 地上静置観測

Vertical ("Z") and rotational ("Yaw") DoF: feedback-controlled The rest four DoF: passively stabilized by magnetic potential Feedback system with digital PID filter implemented on FPGA

試験マスの非接触制御



小型衛星による実証シンポジウム (2011年9月7日, 学術総合センター 一ツ橋記念講堂)

23

試験マス制御動作



24

SWIM による観測運転

長時間データ取得

Jun 17, 2010 ~120 min. July 15, 2010 ~240 min.

地上重力波検出器との同時観測運転 銀河中心方向に感度を持つよう姿勢決定





観測運用は「平成22年度 飛翔体による宇宙科学観測支援経費」の支援を受けて実施されました。

観測データの異常

観測データを地上へ回収したとき、本来センサ出力にはない異常信号が混入. → 重力波観測にとって致命的な、データの汚れが発生.

・原因

(1) オンボードソフトウェアのバグ
 データレート低減のための平均化処理部において
 数値のフォーマットを間違えた計算をしていた.

(2) 衛星通信における転送エラー

衛星-地上局間の通信時のビットエラー 観測データパケットには誤り訂正等の対策をしていなかった.

小型衛星による実証シンポジウム (2011年9月7日, 学術総合センター 一ツ橋記念講堂)

26

データ異常のクリーニング

·対処

(1)オンボードソフトウェアのバグ

- データの異常状態が地上で推定できる
 - → 地上での解析により、真のデータを復元処理.

(2)衛星通信における転送エラー 同じデータを2回衛星から転送. → 互いに比較し、エラー部を復元. (3回転送して多数決、のほうが簡単だが、転送の回数を

減らして観測データ量をなるべく多くすることを狙った)

(1) オンボードソフトウェアのバグ

約2時間分の時系列データ

28



(2)衛星通信における転送エラー

データ修復により、観測周波数帯での感度が向上.





SWIM observation $(2^{nd} run on July 15, 2010 \sim 240 min.)$



低周波重力波に対する感度

衛星スピンを利用した低周波観測 → 独自の新しい観測手法(回転TOBA)の実証.



1. SDS-1衛星とSWIM 2. 背景と経緯 -- 重力波の観測 3. SWIMµvの成果 ↓ まとめ

小型衛星による実証シンポジウム (2011年9月7日, 学術総合センター 一ツ橋記念講堂)

32

SWIM_{µv}の意義

初めての宇宙重力波観測器

重力波分野では、宇宙ミッションへの強い動機付けがあるにも 関わらず、これまで宇宙機器開発の経験が無かった.

 \rightarrow SWIM $\mu\nu$ で、経験を積むのみならず、

初めて軌道上で重力波の観測運用が行われた. 将来計画 (DPF, DECIGO) へ向けての貴重な第一歩.

※安東,他,日本物理学会誌 65,987-990 (2010).

新しい独自の手法による重力波観測の実証 「ねじれ型検出器」の実証 (回転TOBA). う 衛星スピン回転を利用した極低周波重力波の観測.
衛星-地上での同時観測運転の実施と」手法の確立.

*M.Ando et al., Phys. Rev. Lett 105, 161101 (2010).

まとめ

 SDS-1衛星ではJAXA内部だけでなく、それまで宇宙機器開発の 経験を持たない、大学研究室を中心としたグループも参加した,
 挑戦的なモジュール SWIMμνも搭載されていた.

□ 当初設定された成功基準を上回る成果を得た.

・SWIMuvの成果は、機器や部品の技術実証だけに留まらない、

→ 観測データの取得と科学的成果.

その評価による将来計画における観測成立性への知見. 宇宙機器開発未経験グループ参入の「社会実験」と実証.

□ 広い意味での「宇宙実証」の可能性.

小型衛星による実証シンポジウム (2011年9月7日, 学術総合センター 一ツ橋記念講堂)

34



•SWIMμνの開発
 日本物理学会誌 65, 987-990 (2010).

・ねじれ型重力波望遠鏡(TOBA)の原理や可能性
 M.Ando et al., Phys. Rev. Lett 105, 161101 (2010).

・地上観測装置での背景重力波観測結果
 K.Ishidoshiro et al., Phys. Rev. Lett. 161101 (2011).

・SWIM**による観測結果** <u>W. Kokuyama et al.</u>, in preparation.

小型衛星による実証シンポジウム (2011年9月7日, 学術総合センター 一ツ橋記念講堂)

35

終わり

<謝辞>

SWIM は、JAXA, NEC 株式会社、三菱重工業株式会社の共同研究として行われた。また、観測運用 は、JAXA・宇宙実証グループ、および、JAXA・「飛翔体による宇宙科学観測支援経費」の支援を受け て実施された.計画の立案から実現まで支援して頂いた高橋忠幸氏(JAXA),設計から運用まで全て の段階で方向を示してくれた高島健氏(JAXA)をはじめ、国分紀秀氏(JAXA),中澤知洋氏(東京大)、 森國城氏、JAXA・宇宙実証研究共同センター、X線衛星グループ、高高度気球による微小重力実験 機グループなど経験豊富な方々の導きと、有限会社ワイエスデザイン、イデアシステム株式会社の設 計・製作協力、財団法人日本宇宙フォーラム、ダイヤモンドエアサービス株式会社などの協力、および、 日本SpaceWireユーザー会、国内の重力波実験グループの協力に感謝する.



スペースワイヤ実証モジュール(SWIM)

目的

JAXAが宇宙用に開発した高速MPUを用い、新しい国際標準の一つになりつつあるスペースワイヤ 規格を発展させた次世代ネットワーク型データ処理技術の実証と、そのデータ処理技術を活用した | 招高感度加速度計による重力波計測装置の動作実証試験.

SpaceCube2の機能

スペースワイヤ標準規格の新たな機能であるスペースワイヤ・リモートメモリアクセス 機能(CPUを持 たない通信相手の内部メモリへの 直接アクセス機能)

超高感度加速度計(SWIMµv)の機能

マスを磁気浮上させて相対位置を制御し、制御信号の変化から微小加速度変動を検出する機能。

成果(計画以上の成果を達成)

- ・スペースワイヤを標準サポートする 宇宙用計算機SpaceCube2の宇宙 機への適用のめどを得た.
- ・将来の科学衛星のミッション達成 のために重力波検出の動作原理・ 性能評価の成果を得た.
- ・宇宙−地上同時の重力波観測運転 を実施し、世界に例のない観測 手法の成立性を確認した.



SWIMの構成(SpaceCube2とSWIMµ v 38

SWIM構成





SpaceCube2/SpaceWire通信による成果

・<u>SpaceCube2の宇宙実証</u>

50回のCMD運用, 延べ動作時間 58時間以上の正常動作. 1年半以上の軌道上運用.

→ 信号処理モジュールの宇宙実証.

(宇宙部品, OS, ミドルウェア, アプリケーション)

<u>SpaceWire通信による信号処理システムの宇宙実証</u>

SpaceWire通信回数 2.4百万回程度. 総通信データ量 2GByte以上, そのうち17.7MByte以上を地上へDL. SpaceWire/RMAPを もちいたルーティングに成功 → 軌道上における世界初実証.

SpC2/SpW 信号処理システムの宇宙実証.
 ・次世代データ処理系のコンセプト.
 (MMO, ASTRO-H, 小型科学衛星標準バスなどで採用)
 ・JAXA開発MIPS CPUなどの宇宙部品.
 ・リアルタイムOS, ミドルウェア, アプリケーション.



SpaceCube2

総合成果(2): 重力波検出器の動作実証と観測運用

SWIMµvの運用による成果

・<u>重力波検出器の安定動作</u>
 延べ15時間以上の制御動作.
 装置特性:制御特性,雑音特性,校正値.
 衛星環境評価:振動・スピン,温度変動.
 →世界で初めての重力波検出器.

重力波検出器の根幹技術の実証. ・微小重力下での非接触制御. ・宇宙環境での低雑音計測(µ radの精度)

・重力波検出器による観測運転

延べ 地球3周回分以上の長時間観測. 地上観測装置との同時観測.

→衛星による初めての観測データ.

将来計画に必要な基礎データ. データ解析手法の確立に貢献. ・衛星の軌道・姿勢運動の効果. ・地上観測装置との相関解析.





参考資料:宇宙重力波観測プロジェクト

宇宙重力波望遠鏡: DECIGO計画 → 宇宙誕生直後の様子の直接観測

	2010 11 12 13 14 15 16	17 18 19 20 21 22 2	3 24 25 26 27 28 29		
112	R&D Fabrication	R&D Fabrication F	R&D abrication		
ション	DECIGO Pathfind (DPF)	er Pre-DECIGO	DECIGO		
目的	根幹技術の宇宙実証 銀河系内観測	重力波の検出 (最小限のスペック) S/C間でのFP干渉計実証	重力波天文学		
構成	小型衛星1機 短基線長FP共振器 1台	S/C 3台 干涉計 1台	S/C 3機 干渉計 3-4ユニット		

SDS-1/SWIM: DECIGO計画にむけての最初の宇宙重力波検出器.

当初計画の達成状況

2010年3月末までの後期利用フェーズで、全エクストラサクセスを達成

	衛星バス		マルチモード統合トランスポンダ		スペースワイヤ実証モジュール		先端マイクロプロセッサ 軌道上実験装置	
ミニマム サクセス	・軌道上で の動作が確 認されること	0	・マルチモード統合トランス ポンダの送受信機能/性能, レンジング信号中継機能/ 性能確認ができること。	0	・JAXA開発CPUを搭載したデータ処理 モジュールの動作が確認出来ること. ・新規格のスペースワイヤ通信機能動 作が確認出来ること.	0 0	・搭載されているJAXA開発部品で あるMPU, バーストSRAM, DC/DC コンバータの軌道上での動作が確 認出来ること.	0
	・それぞれの ミッション機 器の実証	0	・アップリンク信号の種類に 応じた動作モードの自動切 替機能が確認できること	0	・最新の規格に基づくスペースワイヤ 通信のプロトコルの実証が出来ること.	0	・MPU(キャッシュメモリ, ロジック回 路部)及びバーストSRAMの耐放射 線性(SEE耐性)が評価できること.	0
フル	テータか得 られること.		 コヒーレント/インコヒーレントモードの切替機能が確認できること。 	0	・宇宙におけるTRONベースのリアルタ イムOSの動作実証が出来ること	0	・DC/DCコンバータ出力の電圧・電 流データが評価できること。	0
サクセス			・新GN, DRTS とのRF 適合 性評価ができること。	0	・上記OSで動作する標準ミドルウェア, アプリケーションの実証が出来ること.	0	・動作中のJAXA開発部品の温度 データを確認出来ること. また, そ	0
			・QPSK, CDMA 運用を行う ことによる運用性評価がで きること。	0	・スペースワイヤ通信の機能を用いて 超高感度加速度センサの制御ならび にデータ取得機能が確認できること.	0	1の温度データから、当該開発部品 を高負荷状態で使用する際に問題 となる排熱の問題について、講じた 熱対策設計の有効性を評価出来る こと。	
	 ・運用期間 (6ヶ月)を上 回る有効な データが取 	0	・KSAT局においてQPSK データを受信できること.	0	・超高感度加速度センサにより、衛 星スピン状態と3軸制御状態におけ る衛星の微小振動環境データを取得 すること。	0	・宇宙環境におけるエラー発生頻度の評価が出来ること。	0
エクストラ サクセス	得できること.		・CDMA機能において、耐RF 干渉性評価が出来ること.	0	・超高感度加速度センサの特性・性 能評価を軌道上で実施できること.	0		
					・光学機器の軌道上劣化評価データ が取得でき、小型科学衛星3号機へ の提案に向けた実証データを取得で きること。	0	•	43

SDS-1の総合評価と今後の方針案

- MTP実験 : 当初<u>計画以上の実験</u>を実施.
- SWIM実験: SDS-1で実施<u>可能なことは全て実施</u>.
- AMI実験 : 計画した実験を全て実施し、<u>十分な統計的データを取得</u>した.
- 衛星バス : <u>100kg級スピン衛星のバス技術</u>を獲得できた.

運用研修 : 実験運用の<u>合間を有効活用</u>して実施. 受講者全員が<u>有意義と回答</u>.

衛星の状況: スピンレート制御終了判断をマニュアルで行い定常運用実施中. 他は劣化傾向はなく安定して飛翔. (ジャイロ系統が1軸故障のため)

【総合評価】

- ●当初計画した3つの実験ミッションの全てでエクストラサクセス以上を達成.
- ●バス機器として、1.5年以上の動作実績を得た.
- ●設計から運用までをJAXA若手職員主体でインハウスで行うことで、人材育成に 貢献した.(システム設計解析・インテグレーション・試験、一部機器の設計・製作

・試験、運用をインハウスで実施)

SDS-1として実施する項目を全て実施し、当初計画以上の成果を得た.

•44

(参考1) SDS-1の概要(2/2) 搭載実験機器



(A) SDS-1/SWIM地上同時観測実験(1/3)

目的

宇宙-地上同時の重力波観測手法の成立性を確認すること.

(1)地上検出器との同時観測

(2) 観測点の一つとして 衛星の軌道運動を利用

(1) 地上検出器との同時観測

重力波観測においては、複数台同時運転が重要.

- 重力波信号と検出器雑音の区別、擾乱の除去.
- 波源の方向、偏波の情報.



(A) SDS-1/SWIM地上同時観測実験(2/3)

(2) 観測点の一つとして衛星の軌道運動を利用



・連星合体由来重力波の方向決定.

同様の観測・解析手法は DECIGO Pathfinder でも必要.

(A) SDS-1/SWIM地上同時観測実験(3/3)

- <u>宇宙-地上同時の重力波観測手法の成立性を確認した.</u>
 - ・<u>世界初</u>の成果.
 - •初期解析

 \rightarrow

<u>必用なデータは全て得られた</u>ことを確認.

(期待通りの感度・安定度, 衛星軌道・姿勢情報,時刻同期など)



<u>SDS-1/SWIMを用いた実験として,可能なことは全て達成.</u>

- 計画開始時の超過成功基準
 - 「地球1周回程度の宇宙-地上同時の重力波観測運転を実施し、 世界に例のない観測手法の成立性」を確認.
- 必要なデータ・情報は全て取得済.

→ 今後, 地上検出器データとの相関解析を進める.

オフライン解析により解析手法の確立と科学的成果を目指す.

- 観測・解析手法は、<u>今後の衛星計画に生かされる</u>.

SWIM運用の流れ (全パス情報)

					初期運用		
年	月	No.	Pass D	運用目的	CMD運用	運用結果	取得データのチェック結果/コメント
	1	1	0209_0326		SWIM ON	正常	OK .
		2	0209_1122	1	SWIMmn 起動	正常	OK
		3	0210 0535	1	Sowポード動作・ルーティング(1)	非正常	Rmap Open コマンド忘れ通信不確立
		4	0210 1154	1	TAM1.2 コイル運通試験	正常	OK
	2	s	0211 0446	超點	TAM1.2 マス駅数 (1)	正堂	TAM2 No 7 to 2 to
		5	0211 1227	1	TAM1 #1782799	通用中止	Arcnet畢堂加發生
		Ť	0212 0501	1	TAM1	正世	TAM1 斜缩成功
		1 a	0212 1121	1	12001 (11)10000000000000000000000000000000	128	1.1.1.1.1.1.1.1.1.1.1.1.1.1.1.1.1.1.1.
		1 ă	0314 0518		TAM1	121	
	3	10	0315 0159	1	TAM1 (左连膝筋利(左/1)	124	
	1 .	110	0315_0158	1	(741)(11)(2)(2)(2)(2)(2)(2)(2)(2)(2)(2)(2)(2)(2)		TABATIA (RI) BASESI.
		140	0310_0031	TAM	170112 Y X 30230 (2) TARAA 242012200	<u>上吊</u> 工曲	「かれてやうはり見かない」
		12	0413_0323	24Ra.		<u>上午日</u>	「テージ重加」は、(MINT 第三字) TABAGIA (MINT 新ためい)
		13	0413_1120	(= 55 88 95	TAM2 マス戦闘(3) 		TAM2やっぱり動かない
	4	14	0414_0353	「広産開筑」	1A011 伝連開 奴別 定(2)	<u>上海</u>	データ重が少(MN1発生?)
		15	0415_0427	TAM2:	TAM1 長時间計測		
		18	0415_1048	<u>地動調練</u>	TAM1 利御試験	<u> 連用中止</u>	通信キャリアアップせず
2009	' 	17	0416_0323	1	TAM1 伝達関数測定(3)	正常	
		18	0512_0218	1	TAM1 制御試験	正常	きれいなロック時データを取得
		19	0512_1047		TAM2 マス駆動 (4)	運用中止	衛星テレメ受信でをす(他衛星との干渉?)
		00	0525_0323		SWIM長期ラン(1)開始	ON	
		(2)	0525_1257		SWIM 長期ラン (2)	MNT-+OFF	BurstSRAM2bitエラー (SAA通過時に発生を確認
		(20	0526_0532	長期電源 DN試験	SWIM長期ラン(3)	ON	
	5	640	0528_1152		SWIM長期ラン(4)	MNT-+OFF	BurstSRAM2bit1 ラー
		(30	0527_0248		SWIM長期ラン(S)	ON	
		060	0527_1224	(SWIMIUL)	SWIM長期ラン(6)	MNT-OFF	BurstSRAM2bitエラー(SAA通過時に発生を確認
		070	0529 0355	余いなし)	SWIM 長期 ラン (7)	DN	
		000	0529 1449	1	SWIM 長期 ラン (8) DEE 予定	DEECTER	NML→SID DIS まった送信
		(90	0530 1045	1	SWIM 長期与少(9) DEF	DEE	
		20	0824 0528		SWTM 增殖DN	正世	
		21	0825 0025	1	TAM1 (左连関数 (Yee 7)		
	8	20	0825 0124	TAM1	1/2011 42世間院 (1996, 4) TAM1 DC利志 (DCナコわ…b)	<u>一</u> 市市 正世	「ヨニカ塩は」祭生
	l °	22	0927 0144	伝運関数	TAM1 DC現ま (ショット(電子)	<u>工</u> 曲	·
		23	0021_0134	1	170011100000001201210111111111111111111	工業	[-)。 5指4-28年
		24	0424_0039		[1740]11[五星開號 [1686, 4]	正安	<u>「テニツ政(庁)現生</u>
		_			後期運用		
年	月	Na.	Pass D		CMD運用(以下TAM1のみ)	運用結果	取得データのチェック結果
		25	1019_0453	4	2. SpC+SpW ON チェック	正常	OK
		28	1020_0151	4	7. mn-DC测定	正常	06/解析中
	10	27	1021_0419	伝達開路	7. mn-DC测定	正常	06/解析中
		28	1022_0453		7. mn-DC测定	正常	06/解析中
2000		29	1023_0151	1000000	8. mn伝達開数測定	正常	06/解析中
2009	1	30	1118_0318		8. mn伝達開数測定	正常	06/解析中
		31	1119_0347	1	7. mn-DC测定	正常	06/解析中
		32	1209_0451		3. mn短時間計測	正常	CK/衛星スピンなしの効果を確認
	12	-	1209_1830A		3. mn 短時間計測 (非可視)	正常	OK
		33	1210 0345	1	4. mn 등 85 11 21	運用中止	ADS時 SWIM DEF (SID DIS されずと推定)
		34	0120 0235	1	4. mo短時間計測 (3軸 信件 募指向)	正世	DK
	1	35	0121 0145	フイオレベ	4. mg是時間計測(3軸)的成指向)		DK
	0 2	35	0724 0409	儿取得	14. mn 是\$49(10)(10)(13)(13)(14)(15)(12)(10) 14. mn 是時間計測(34) 播機 蒸发病)		
2010		22	0224_0408		14.000至6618161341(3714)[1]注意/2[10]) 1、二	工業	
		37	0225_0443		4. mn加加可到計測(3期/加水信句)	正常	<u>しいマック550% 田栄バルスホノイズが強い?</u>
	3	38	0325_0337	4	(4. mn)2004111計測(スピン 強川中心逆)	<u><u><u> </u></u></u>	
		39	0326_0408		4. mn長時間計測 (スピン 銀阿甲心理)	止冪	IOKVセンサに衛星のスピン変動?

延長(観測)運用									
拚	月	Na.	Paus ID		CMD運用(以下TAM1のみ)	運用結果	取得データのチェック結果		
	8	40	0617_0800A	89.94	重力波観測(スピン 銀阿中心逆 120分 1Hz)	正常	OK		
2010	7	42	0715_0730A	101. 84	重力波観測(スピン 銀阿中心逆 240分 1Hz)	正常	の杉ノデータロレ中		

49

s promision with the set of a management of the set of the of t



月1回のペースで運用

特性評価.

衛星姿勢(スピン安定/3軸制御)それぞれでの感度測定. 連続観測運転.





SWIM In-orbit operation

Test mass controlled Error signal \rightarrow zero Damped oscillation (in pitch DoF) Free oscillation in x and y DoF Signal injection \rightarrow OL trans. Fn.

Operation: May 12, 2009 Downlink: ~ a week



SDS-1衛星での実証

SDS-1 (Small Demonstration Satellite - 1) JAXA開発による100kg級の技術実証衛星

Size : 70x70x60cm,Weight : 100kg Power : >100W, Downlink : ~5kbps Orbit : SSO (~660km) Spin stabilization and 3-axis attitude control Mission Lifetime : ~Half year (nominal)

 Thin-Film solar Cell (TFC)
 Advanced Monitor Camera (ACMR)

 Small GPS Receiver
 Small Sun Sensor (MSS)

 Space wire*1
 Opsimeter

 Swith
 Dosimeter

 Obsimeter
 Dosimeter

 Multi-mode Integrated Transponder
 Advanced Micro processing in-orbit experiment equipment (AMI)

 SDS-1 and GOSAT (Press Release, November 4, 2008) Photo from Nainich Newspapser Web



SDS-1/SWIM

SDS-1/SWIM 2005年 検討・開発開始. 2009年 1月23日打上げ. 2011年 9月 運用停止. 全ての機器で full success以上を達成.



: User Module

SpaceCube2: Space-qualified Computer

CPU: HR5000 (64bit, 33MHz) System Memory: 2MB Flash Memory 4MB Burst SRAM 4MB Asynch. SRAM Data Recorder: 1GB SDRAM 1GB Flash Memory SpW: 3ch

Size: 71 x 221 x 171 Weight: 1.9 kg Power: 7W





SWIM_{µv}

Processor test board GW+Acc. sensor FPGA board DAC 16bit x 8 ch ADC 16bit x 4 ch → 32 ch by MPX Torsion Antenna x2 ~47g test mass

写真:

JAXA

Data Rate : 380kbps Size: 124 x 224 x 174 Weight: 3.5 kg Power: ~7W

53

SWIM長時間観測運転

地上装置も同時に観測運転を実施

•2回実施

 2010年 6月17日 データ長 SWIM地球1周回分 (100分強) SWIM + 地上装置 (東京)
 7月15日 データ長 SWIM地球2周回分 (200分強) SWIM + 地上装置2台 (東京・京都)
 ・衛星姿勢:スピン安定,銀河中心方向を指向
 > 回転TOBAとしての観測.
 銀河中心方向からの背景重力波に指向.
 ・検出器間の相対位置・姿勢が時間変化する系での観測.
 ・SWIMのデータも無事DL済み.



2010年 6月17日, 7月15日 衛星搭載のSWIM と 地上装置 の同時観測



小型衛星による実証シンポジウム (2011年9月7日, 学術総合センター 一ツ橋記念講堂)

55

歪み観測と捩じれ観測

自由質点をレファレンスに、重力波による潮汐力変動を観測

Traditional IFO detector Detect differential length change Torsion Detector Detect differential rotation

差動歪み変動 $h \sim rac{\delta L}{L}$

差動捩じれ変動 $h \sim \delta \theta \sim rac{\delta L}{L}$

プロトタイプ

2つの地上装置,1つの衛星搭載モジュール



<text>

57

研究の背景

Gravity (2009~) Test of gravity ISL



TOBA (2005~) Novel Detector configuration



DPF (2015~) Small Satellite Galactic events Earth's gravity

SWIM (2009~) First module in orbit



LCGT (2017∼) Terrestrial Detector → High freq. events



Pre-DECIGO (2021~)

Satellite Gravity (?~) Space observatory → Earth environment

58

DECIGO (2027~)

Space observatory

 \rightarrow Low freq. sources

Cosmology

観測周波数帯と観測対象

地上干渉計: 10Hz - 1kHz → 中性子星など
 DECIGO : 0.1 - 1Hz → 中間質量BHなど, 初期宇宙からの重力波
 LISA : 1mHz - 10mHz → 大質量BHなど



捩じれ型アンテナ

捩じれ型重力波望遠鏡 (TOBA: Torsion-Bar Antenna)

2つの棒状試験マスを配置 レーザー干渉計よよって 差動回転変動を検出

地上でも低周波数重力波を観測可能. 宇宙では、さらなる 感度の向上が期待できる.

60



背景と動機

重力波の周波数:

波源の運動の時間スケールを反映

→ さまざまな周波数帯での観測が望ましい.

特に低周波数帯では

大きな重力波振幅, 定常的な重力波源 が期待できる.

地上望遠鏡では、低周波数帯の重力波観測は困難

- ・検出器の原理的な限界.
- ・地面振動などの環境雑音.

宇宙に行くのは、多大なリソースが必要.

新しい観測方式を提案する 地上でも低周波重力波を観測. 宇宙望遠鏡で独自の周波数帯を観測.

小型衛星による実証シンポジウム (2011年9月7日, 学術総合センター 一ツ橋記念講堂)

61

方式の比較





試験マス:振子で懸架 (共振周波数 ~1Hz)

長い基線長が取れる →信号の増大, 高い感度

捩じれ観測 (TOBA)

試験マスの捩じれ変動観測周波数 10mHz-1Hz



試験マス: 捩じれ振子で懸架 (共振周波数 ~1mHz)

長基線は必要ない → シンプルな構成, 外乱除去

棒状試験マス回転の運動方程式

$$I\left(\ddot{\theta} + \frac{\omega_0}{Q}\dot{\theta} + \omega_0^2\theta\right) = \frac{1}{4}q^{ij}\cdot\ddot{h}_{ij}(t)$$

I : Moment of Inertia q^{ij} : Dynamic quadrupole moment

$$\tilde{ heta}(\omega) = rac{1}{2} lpha ilde{h}_{ imes}(\omega) \quad {}^{(\omega \gg \omega_0)}$$

 α : shape factor, between 0 to 1 Dumbbell $\Rightarrow \alpha = 1$ Dimension less, Independent of matter density



63

小型衛星による実証シンポジウム (2011年9月7日, 学術総合センター 一ツ橋記念講堂)

重力波に対する応答

回転TOBA

超低周波数帯 (~10⁻⁸ – 10⁻⁴ Hz) を狙う Detector全体を回転させる →重力波信号の変調観測



小型衛星による実証シンポジウム (2011年9月7日, 学術総合センター 一ツ橋記念講堂)

64

棒状試験マス回転の運動方程式

$$I\left(\ddot{\theta} + \frac{\omega_0}{Q}\dot{\theta} + \omega_0^2\theta\right) = \frac{1}{4}q^{ij}\cdot\ddot{h}_{ij}(t)$$

I : Moment of Inertia q^{ij} : Dynamic quadrupole moment

$$\tilde{ heta}(\omega) = rac{1}{2} lpha ilde{h}_{ imes}(\omega) \quad {}^{(\omega \gg \omega_0)}$$

 α : shape factor, between 0 to 1 Dumbbell $\Rightarrow \alpha = 1$ Dimension less, Independent of matter density



65

小型衛星による実証シンポジウム (2011年9月7日, 学術総合センター 一ツ橋記念講堂)

重力波に対する応答

棒状試験マス回転の運動方程式

$$\frac{1}{2}\left(\ddot{\theta} + \frac{\omega_0}{Q}\dot{\theta} + \omega_0^2\theta\right) = \frac{1}{4}q^{ij}\cdot\ddot{h}_{ij}(t)$$

 I : Moment of Inertia
 q^{ij} : Dynamic quadrupole moment

資本を
回転
$$\theta_{\text{diff}} \simeq \alpha \left(\frac{\omega_{\text{g}}}{2\omega_{\text{rot}}}\right)^2 \left[h_{\times} \cos(2\omega_{\text{rot}}t) + h_{+} \sin(2\omega_{\text{rot}}t)\right],$$

重力波に対する応答

超低周波数 (ω_g) の重力波が 高い周波数 $(2\omega_{rot})$ 帯の信号にアップコンバートされる.

利点:

- ・2つの偏波成分が分離できる.
- ・高い周波数で観測可能 → 雑音・ドリフトの影響を避けやすい.
 ・連続的な観測でなくても良い.

DPFシステム概要

DPF Payload

Size : 950mm cube Weight : 150kg Power : 130W Data Rate: 800kbps Mission thruster x8

Power Supply SpW Comm.

Satellite Bus ('Standard bus' system) Size : 950x950x1100mm Weight : 200kg SAP : 960W Battery: 50AH Downlink : 2Mpbs DR: 1GByte 3N Thrusters x 4



DPFミッション機器構成

ミッション機器重量:150kg **ミッション機器空間**:95 cm立方

ドラッグフリー ローカルセンサで相対変動検出 → スラスタにフィードバック



温度変動

試験マス周囲の温度変動要求値 1 x 10⁻³ K/Hz^{1/2}

□ 多重の輻射シールド 大きな熱浴,熱伝導の良い材質





SWIMモジュール (SDS-1搭載) での温度変動実測結果

> サバイバルヒータでのON/OFF制御 SWIMでは温度制御はしていない

 □ DPFの要求値を ほぼ満たす結果

(ADC雑音による測定限界)

SWIMによる実証とDPF

DPF衛星のプロトタイプとしての役割

SpC2 制御·信号処理 (通信·信号処理, 電源制御)

Snm DPF**ミッションペイロード**(デジタル制御ボード, AD/DAコンバータ, センサモジュール)

