第19回衛星設計コンテスト アイデアの部 ミッション解析書

ラグランジュポイント衛星「LAPOS」

-木星電波スペース VLBI プロジェクト-

高知工業高等専門学校

電気工学科 福島 光一 東 瑞樹 濱口 彰宏 野中 貴元

指導教員 今井一雅

1. ミッションの背景・目的

地球や木星などの惑星から放射される自然 電波は様々なものがあるが,これらの電波放 射機構解明には,未だに多くの謎が残されて いる.しかし自然電波放射には多くの共通点 があり,太陽系惑星の中で最も強力に放射し ている木星電波の謎を解くことは,すべての 惑星電波の放射の謎を統一的に解明していく ことにつながると考える.

木星からはデカメータ波帯やヘクトメータ 波帯,キロメータ波帯における電波放射が明 らかになっているが,実際に地上や地球周回 軌道上から低周波木星電波を高感度で観測す ることは,地球を取り巻く電離層の電子密度 のゆらぎによる影響や,地球の電波雑音の影 響で困難とされてきた.

そこで本ミッションでは、低周波宇宙電波 を安定的に観測するために、木星電波放射源 の空間的な情報を得るための VLBI システム

(VLBI : Very Long Baseline

L2, L4, L5の周回軌道の計3ヶ所で観測を 行う.

観測点間の基線長を大きく取ることで,世 界最大の分解能により今まで測定不可だった 木星電波源の大きさの上限を測定し,木星電 波放射機構の解明の謎に迫ることを目的とす る.

なお我々が提案するラグランジュポイント 衛星「LAPOS」は「<u>LA</u>grangian <u>PO</u>ints <u>S</u>atellite」に由来する.

2. ミッションの概要

本ミッションでは,内之浦宇宙空間観測所 から3機のラグランジュポイント衛星

「LAPOS」を積んだイプシロンロケットを 打ち上げ,地球周回軌道に投入後,それら3 つの衛星を順次分離させ,衛星に積んでいる イオンエンジンを使い,加速・軌道変更など を経て,地球-月系ラグランジュポイント L2・L4・L5 までそれぞれ航行する.



図1 ラグランジュポイント衛星「LAPOS」による木星電波スペース VLBI

ラグランジュポイント周回軌道投入後は, 3機の衛星を用いた木星電波スペース VLBI システムを用いた木星電波観測を行う予定で ある.

3. ミッションの設計

3.1 衛星概要



図2 衛星外観

表1 衛星の主要諸元

サイズ (本体のみ)		W1000×D1000×H1000(mm)		
	衛星全体	340kg		
		電源系:50kg,		
		通信系:5kg,		
		データ処理系:10kg,		
		姿勢制御系:90kg,		
質量	衛見内部	構造系:20kg,		
	阐生的朳	ミッション系:15kg,		
		化学燃料:40kg,		
		推進剤:20kg,		
		イオンエンジン:60kg,		
		太陽光パネル: 30kg		
軌道		ハロー軌道 (L2)		
		リサージュ軌道(L4, L5)		
発生電力		300W		
次執組	(h)	三軸姿勢制御		
安勢前仰		(ゼロモーメンタム方式)		
通信バンド		Sバンド		
データレート		1.4Mbps		
データ記録容量		300GB		
二次電池		リチウムイオンバッテリ		
主要ミッション機器		木星電波受信用 3.75m ダイポール		

アンテナ.宇宙空間航行に必要な
イオンエンジン.薄膜太陽電池パ
ネル.木星電波受信装置,スペー
ス VLBI で用いる小型原子時計



図3 衛星フェアリング部

3.2 木星電波スペース VLBI システム

VLBI は、電波天文学における天文干 渉計の一種である.遠く離れた天体が放 射する微弱な電波をいくつかのアンテナ で同時に受信し,原子時計などで計測し た時間情報とセットにして保存する. 観 測後にそれぞれのアンテナの受信データ を一箇所に集めてデータ間の干渉パター ンを求めること(相関処理)で観測対象 の天体の詳細な構造や精確位置を計測す ることができるシステムである. 解像度 はアレイを構成するアンテナの内、最も 離れた二つの間の距離に比例する.VLBI ではこの距離をケーブルでアンテナ同士 を物理的にできないような長さまで拡大 することができる.本ミッションで行う スペース VLBIは、アンテナを人工衛星 として宇宙空間に設置することで,地球 の直径より大きな基線をもつ干渉計を構 築する方法である.これにより,解像度 は周波数が同じ場合,地上の VLBI に比 べ数倍から数十,数百倍にもなる.



図4 ラグランジュポイント衛星と木星の位置関係

図4は、木星がJ1、J2、J3、J4の位置 にあると仮定した場合のみを表している.

本ミッションでは地球-月系ラグランジ ュポイント L2, L4, L5 に設置した LAPOS で木星電波を受信する.この時,受信した 木星電波データに衛星に搭載している超小 型の原子時計の時間情報を加えておく.電 波放射バースト部分を抽出後,データをデ ジタルデータに変換して,地上の衛星通信 局を経て相関処理局に送信し,複数のデー タに相関処理を行うことで木星電波放射源 の大きさの上限を割り出す.今回のスペー ス VLBI においてそれぞれのラグランジュ ポイント間での最大分解能は表 2 のように なっている.



図5 L4とL5の衛星間の木星電波スペース VLBI

表2 木星電波スペース VLBI のパラメータ

	基線長 [km]	木星電波 パラメータ	最大 分解能 [mas]	木星での 分解能の サイズ [km]
L2-L4	約42.1万	周波数	7.35	21.3
L2-L5	約42.1万	$20 \mathrm{MHz}$	7.35	21.3
L4-L5	約66.6万	波長 15m	4.65	13.5

※最大分解能は木星がラグランジュポイント間の投影面 にあるとした時の最大分解能である.

3.3 ラグランジュポイント

質量差のある2つの天体が共通重心の周 りを、それぞれ円軌道を描いて回っている とき、この2体に比べて質量が無視できる ほど小さな第3の天体をある速度を与えて この軌道面内に置くと、最初の2体との相 対位置を変えずに回り続けることができる 位置のことを、ラグランジュポイントとい い、その2体間で5つ存在する.

ラグランジュポイントでは2体が作る重 力場が遠心力と釣り合っているため第3の 天体は2体に対して相対的に不動のままで いることができる.

本ミッションでは、地球-月系ラグラン ジュポイントのうち、地球から見て月の裏 側に位置する L2 のハロー軌道上と、月か ら見て地球の公転軌道上の 60°前方の L4 と、60°後方の L5 のリサージュ軌道上に ラグランジュポイント衛星を配置する.



図6 地球ー月系のラグランジュポイントの位置関係

表3は地球-月系ラグランジュポイントのパ ラメータの比較表である.

表3 ラグランジュポイントの地球からの距離

	L2	L4	L5
山中 日文	約 44.9 万	約38.4万	約38.4万
地球一万术	km	km	km

3.4 ロケット・エンジン

小型固体燃料ロケットM-Vシリーズが 終了してからは、宇宙への衛星打ち上げは H-Ⅱ式の大型ロケットが担ってきた.し かし大型ロケットを使った打ち上げは経済 性・運用性の問題のため小型衛星の打ち上 げには適していない.それに対し小型ロケ ットは低コスト・高頻度で打ち上げ可能と いう特徴を持っている.

現在JAXAで開発中のイプシロンロケットは中・小型衛星の細かいニーズに対応させて頻繁にロケット打ち上げができるように様々な工夫がなされている.

- ロケット知能化による自律的な整備・点検と、パソコン1台でモバイル管制を実現
- ② M-VロケットとH-IIAロケットの構成要素の流用による開発費用の低コスト化
- ③ M-Vロケット技術の改良による構 造の単純化と組み立ての高効率化

表4はイプシロンロケットとH-IIAロケ ットの比較表である.

種類	イプシロン	H - IIA
全備質量[t]	91	289
全長[m]	24	53
打ち上げ費用[億]	38	85
射場作業期間[日]	7(予定)	20
主推進系	固体燃料	液体燃料 (液化酸素 ・ 液化水素)

表4 打ち上げロケットの比較表

本ミッションで必要なロケットの条件は,

- 3機の衛星打ち上げ重量に対応して いる.
- ② ラグランジュポイントへ投入するほどの打ち上げ能力は必要とせず3機の衛星を適度な地球周回軌道に乗せることができる.

以上より,本ミッションでは,イプシロン ロケットを利用する.

表5 打ち上げ能力の比較(1)

イプシロン				
	基本形態 固体3段式		オプション形態	
			固体3段式+	
			小型液体推進系	
化主的曲送	軌道	打ち上	軌道	打ち上
化农的制炬	高度	げ能力	高度	げ能力
	近地点			
地球周回	250km	1000	~ 001	700
低軌道	×	1200	500km	700
(LEO)	遠地点	kg	円軌迫	kg
	500km			
太陽同期			5 001	450
軌道		—	OUUKM	400
(SSO)			円則週	кg

表6 打ち上げ能力の比較(2)

H-IIA			
代表的軌道	軌道高度例	打ち上げ能力	
低高度軌道軌道 傾斜角 30 度	約 300km	約 10t	
太陽同期軌道 (夏季/夏季以外)	約 800km	約 3.8t/ 約 4.4t	
静止軌道 (静止トランスファ 軌道)	約 36,000km	約 4.0t	
地球重力脱出	月·惑星探查	約 2.5t	

今回想定している3機の衛星は一機340 kg であるので,合計で1020kgの打ち上げ能力 が必要である、H-IIA ロケットでは軌道投 入能力があまりにも余ってしまう.(表4参 照)

よってイプシロンロケットの固体三段式の 形態を参考とすると,初期軌道の地球周回軌 道へ投入するとき小型ロケットの性能を最大 限活用できると考える.(表5,表6参照) また,コストパフォーマンスの面でも小型 ロケットが優れており打ち上げ機会も多くな ることが予想される.(表1,表5,表6参照)

よって地球周回軌道投入は大型ロケットを 用いず,ロケットの軌道投入能力を最大限活 用できる小型ロケットで打ち上げる.

衛星が安定な姿勢や位置・軌道を保つには、

地球や月などからの引力を打ち消す必要があ る.そのため地球を周回するだけの衛星でも ロケットエンジンが頻繁に使われる.ロケッ トエンジンは,推進剤を消費することで力を 発生するので,打ち上げ時には大量の推進剤 を積まなければならないが,推進剤を大量に 積むことは重量を大きくすることになる.そ こで推進剤を効率的に利用していくために開 発されたのがイオンエンジンである.

本ミッションでは,打ち上げ後,地球周回 軌道上で3機の衛星を分離し,イオンエンジ ンを使って徐々に加速していき,周回軌道を 描き続けながら,各ラグランジュポイントへ 軌道変更を行う.

本ミッションで使用するイオンエンジンは, 単純・軽量・長寿命にするためマイクロ波放 電式である.(図7,表7参照)



図7 イオンエンジンの仕組み

表7 イオンエンジンの諸元

タイプ	マイクロ波
	イオンエンジン
推進剤	キセノン
推力	30mN
イオンビーム口径	200mm
マイクロ波電力	100W
システム電力	1000W
目標寿命	25000h
推進剤利用効率	0.8

3.5 軌道

ラグランジュポイント L5 への軌道投入 例として図 8 を提示する.図8はイオンエ ンジンで地球周回軌道ではイオンエンジン を用い十分に加速し,軌道制御によって月 の裏側を通過させる.月での減速スウィン グバイを利用することで,L5 に衛星を投入 する際の減速用燃料の 消費を低減させるこ とができると考えた.(図8参照)



L4 への移動例としても同様に月スウィン グバイを利用できると考えた.

図9では図8と同じようにイオンエンジンを 用い加速,軌道制御により月の減速スウィン グバイを,通過位置を制御すると同様に減速 できL4に衛星を投入する際の減速用燃料の 消費を低減させることができる.(図9参照)



図 9 L4 へ向かう軌道

一方, L2 について例えば図 10 のような軌道を 通過できれば速度が減り減速用燃料の消費を低減 させることができると考えた.この軌道は L2 が 長楕円軌道の頂点近くとなるようにすることで減 速を図る.(図 10 参照)



図 10 L2 へ向かう軌道

3.6 データ通信

地上局は地上からのコマンドにより,衛 星の姿勢制御や推進機の制御を行い,衛星 はセンサ情報等のテレメトリ信号を地上に 転送する.(図11参照)



図11 衛星の回線構成

アンテナは高利得,中利得,低利得の3種類を 使用し,ダイポールアンテナの面に設置する.高 利得アンテナには給電部に太陽光が集まって温度 を上げてしまわないように平面アンテナを使用す る.

地上におけるデータ処理システムは、地上局設 備として内之浦、勝浦、増田、沖縄などの GN 局 でデータを受信し、相模原の運用センターを経由 して、高速インターネット回線でデータサーバへ 送り、3 機の LAPOS の受信データに相関処理を 行う.

4. **まとめ**

スペース VLBI システムの基線長を大きく取 ることのできる地球-月系ラグランジュポイン ト L2, L4, L5 の周回軌道において,木星電波 を超高分解能で観測することによって,従来の 惑星探査機の直接観測では測定不可能であった 木星電波源の大きさの上限を求めることができ, それによって木星電波放射機構の解明に迫るこ とが可能になる.

このパラメータを求めることは、木星電波放 射機構を解明するために最も重要で、惑星電波 放射機構を統一的に解明するための突破口を切 り開くことができると考える.

5. 参考 URL

- [1]. JAXA ホームページ http://www/jaxa/jp/
- [2]. 国土地理院 VLBI
 - www.spacegeodesy.go.jp/vlbi/ja/
- [3]. 月面低周波電波天文研究会(LLFAST),
 8Th宇宙科学シンポジウム発表
- [4]. 独立行政法人情報通信研究機構 http://www.nict.go.jp/
- [5]. NEC 宇宙ソリューション http://www.nec.co.jp/space/index.html
- [6]. 三菱電機宇宙システム http://www.mitsubishielectric.co.jp/soc iety/space/