ソーラー電力セイル(SPS)によるトロヤ群およびクルージング中のサイエンス

〇岡田達明1,岩田隆浩1,松本純1,松浦周二2,津村耕司3,矢野創1,平井隆之1,松岡彩子1,野村麗子1,米徳大輔4,三原建弘5,中村良介6,

癸生川陽子⁷,青木順⁸,河井洋輔⁸,伊藤元雄⁹,薮田ひかる⁸,寺田健太郎⁸,豊田岐聡⁸,岡本千里¹⁰,大槻真嗣¹,森治¹,ソ一ラ一電力セイル・サイエンスチーム

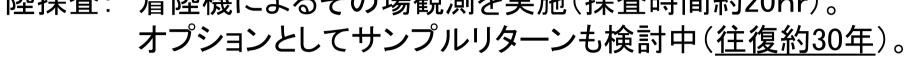
¹JAXA, ²関西学院大学,³東北大学,⁴金沢大学,⁵理化学研究所,Ĝ産業技術総合研究所,ೌ横浜国立大学,Ů大灰大学,ĴJAMSTEC高知コア研究所,҈□神戸大学

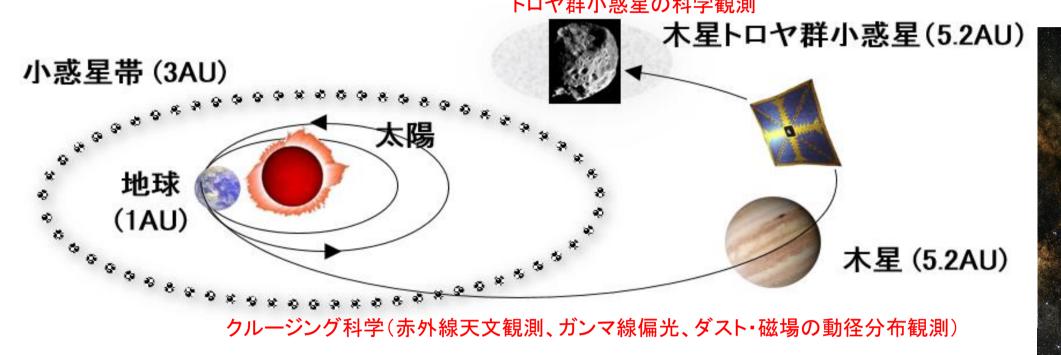
■概要

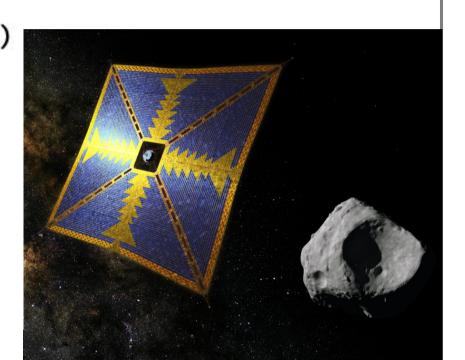
- ソーラー電力セイル(SPS)による木星トロヤ群小惑星の探査計画およびクルージング中に実施する科学 観測の概要と搭載観測機器について検討の状況を報告する。
 - ※本ミッションは宇宙研の次期中型エ学ミッション候補であり、2016年8月22日にWG活動を終了して所内プリプロ ジェクト(Phase-A1)に移行した。今後はサイエンス検討の深化と先鋭化を進めてゆく。

■ミッション概要

- 打ち上げ: H2A(or後継ロケット)により、2020年代に打ち上げ
- 宇宙航行: 地球・木星スイングバイを経て、11~13年後にトロヤ群小惑星に到着
- (巡航中): 探査機をプラットフォームとした科学観測を実施
- 遠隔探査: トロヤ群小惑星の母船からのリモート観測(全球的特徴の把握)
- 着陸探査: 着陸機によるその場観測を実施(探査時間約20hr)。







Alteration

D/H

15N/14N

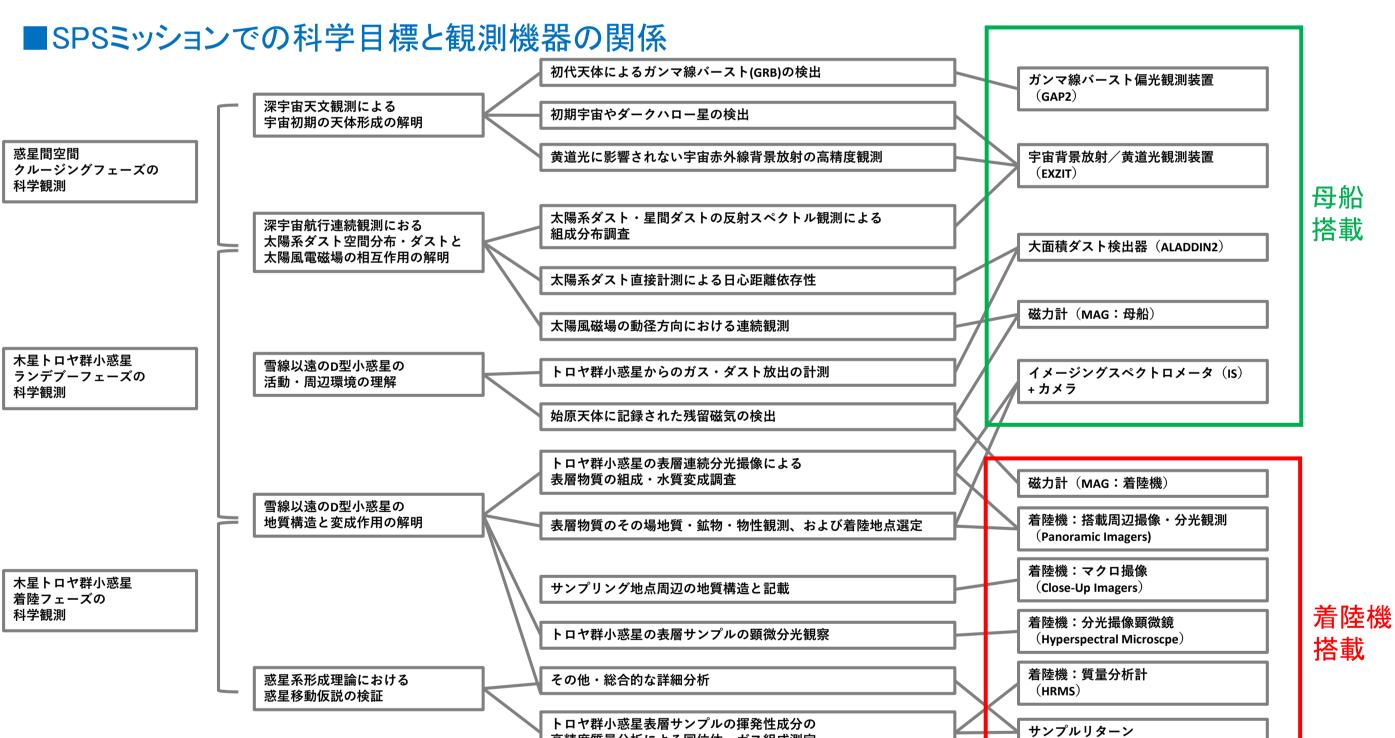
■主要ミッション

◆工学ミッション:

- ソーラー電力セイル:大面積薄膜太陽電池による発電と高比推力の電気推進を組み合わせた最新鋭の超 低燃費な宇宙航行技術)の実証と、それに伴う外惑星探査の実施。
- ※外惑星系の科学探査を原子力電池無しで実現する(先ずはトロヤ群小惑星、将来は土星系衛星の探査を目指す)。

◆理学ミッション:

- トロヤ群小惑星の科学探査:ランデブーによるリモート観測、着陸機によるその場観測によって
 - 1)太陽系形成モデルへの制約、 2)地球の水と有機物の起源の追求、
- 3) 始原天体上での水・有機物・鉱物の相互作用による物質進化を探る
- 巡航中を利用した天文学および太陽系環境探査
- 1) 黄道面ダストの外側からの深宇宙赤外分光撮像観測
- 2) 超長基線を利用したガンマ線変更観測(ガンマ線バースト検出) 3)太陽系動径方向のダスト分布観測
- 4)太陽系動径方向の磁場観測と、ダストと磁場の相互作用



■木星トロヤ群小惑星と探査意義

Japanese space exploration: Go further

& more primitive HAYABUSA2

Relast

(1) グローバル観測:望遠撮像、赤外分光撮像観測 @Home Position (H=A:1000km, B:250km)

DeMeo & Carry 2014

5 AU

4 AU

3: Dynamical Evolution Mode

Distance from the Sun

■太陽系形成モデル(古典、惑星移動)と木星トロヤ群の起源

- (2) 降下時のクローズアップ撮像(A: 1km(母船), B: 1m(着陸機))
- (3) 着陸後、着陸地点の周辺観察、着陸機直下(試料採取点)の観察等の産状把握(Context)

• 太陽-木星系のラグランジュ点(L4、L5)付近に分布する長期安定軌道にある小惑星群。

Frontier)、ランデブー+着陸(SPS、日)などのミッション検討中. SPSが適正規模

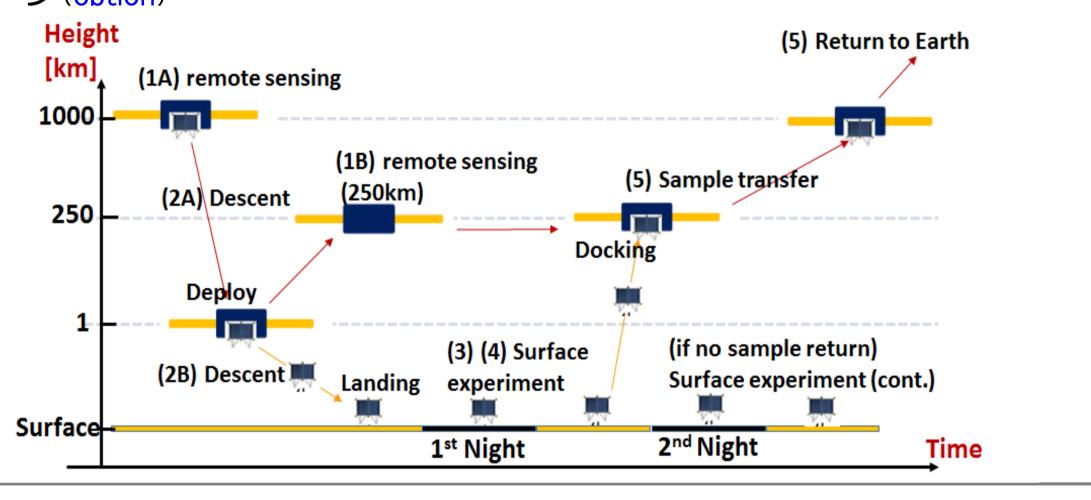
D型/P型(地球の水や有機物の起源となり得る揮発性成分に富む?)が大部分を占める重要探査対象

世界中の将来ミッション候補:複数フライバイ(LUCY、米Discovery)、複数フライバイ+ランデブー(TTR、米New

(4)表面•地下試料採取&詳細観察•分析(分光顕微鏡、高精度質量分析)

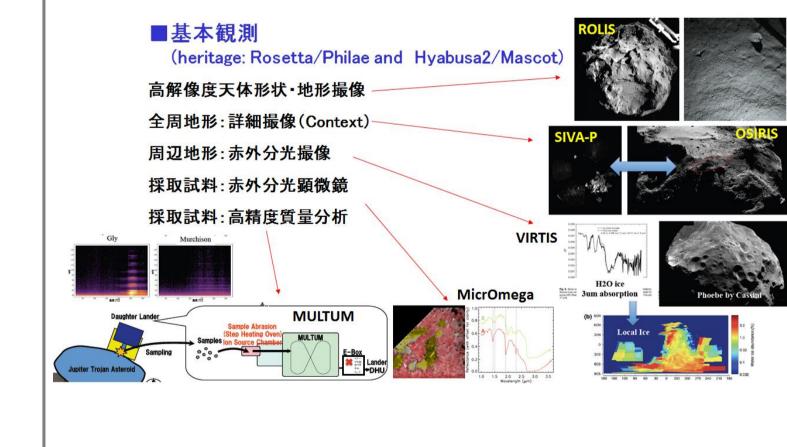
■木星トロヤ群小惑星探査のミッション・シーケンス

(5) サンプルリターン (option)



■木星トロヤ群の基本観測項目

- ・ 天体の基本情報(形状、表面地形、熱物性(表層物理状態)、反射スペクトル(表層水質変成)
- 採取試料(表面、地下)の詳細情報(鉱物・水質変成、温度、粒径、硬度)
- 採取試料中の揮発成分の同位体比、ガス種



Instruments	Mass [kg]	Pk Power [W]	Energy [WHr]	Raw Data [MByte]	Size [cm]
Sampling/Distribution: (Horn, Pneumatic drill, revolver, +)	7.0	1	36	HK only	Ф15 х 51
HRMS:(IE, GC, MS, HV, E-Box)	4.9 (+0.9)	60?	236	1000?	18x18x10 (core) 22x22x20 (E-box)
Microscopic Instruments (MicrOmega / Raman)	2.5 (+0.1)	40?	45	200?	10x12x15
Panoramic Instrumetns Vis Camera (x6) IR Spectrometer + (periscope)	0.9 2.5	30 40	14 22.5	100 100	10x15X15 10x12x15 +φ10x1
Others: Magnetometer (MAG) Radiometer (MARA) Closeup Imager (CAM) VISTA Raman (Mini-Raman)	0.2 0.3 0.5 0.1 1.9	1 3 10 1 10	17 41 15 10 2	1 1 20 1	10x10x10 + BE 10x10x10 + BE 10x10x10 + BE 5x5x5 + BE 20x15x20 + BE +
Total	20.9 (22.5)	< 80	440 (587 for 75% DC/DC)		

Hayabusa-2

=> C-type

■同位体比による太陽系形成、地球の水の起源への制約

Hayabusa-1

=> S-type

9.10⁻³

OCI
OCM
ACO
ECV

7.10⁻³

CR
CB-CK

5.10⁻³

Solar Sail

=> D/P-type

Altwegg et al. 2014 Science

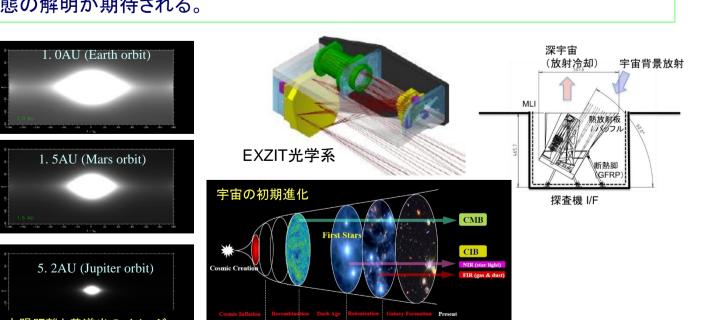
■クルージングサイエンス用の観測機器

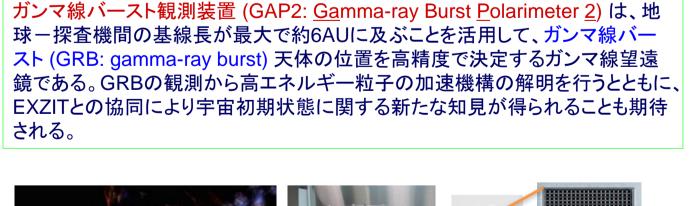
◆赤外線観測装置(EXZIT)

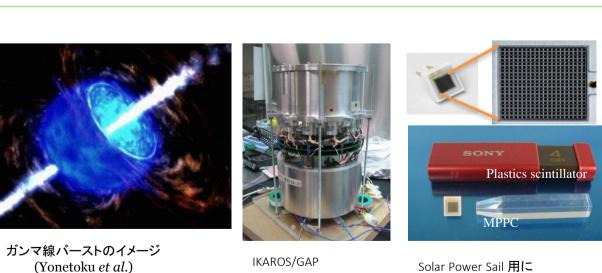
◆ガンマ線バースト観測装置(GAP2) ガンマ線バースト観測装置 (GAP2: Gamma-ray Burst Polarimeter 2) は、地

高精度質量分析による同位体・ガス組成測定

赤外線観測装置 (EXZIT: Exo-Zodiacal Infrared Telescope) は、口径約10cm の可視・赤外線望遠鏡である。地球近傍から木星軌道までの長期間の観測によ り、黄道光 (ZL: zodiacal light) の数密度、組成、アルベド等の立体構造を明ら かにする。また小惑星帯以遠では、黄道光の影響が地球近傍より著しく低下す ることから、赤方偏移zが10を超える宇宙初期の再電離などによる宇宙赤外背 景輻射 (CIB: cosmic infrared background) を捉えることにより、宇宙の初期状 態の解明が期待される。



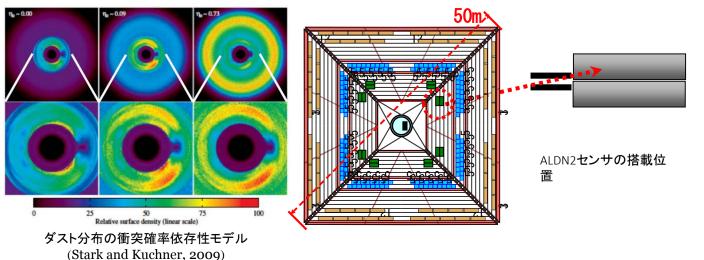




開発中のLarge array polarimeter

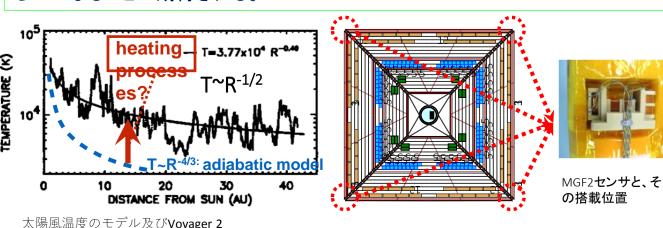






◆磁力計(MGF2)

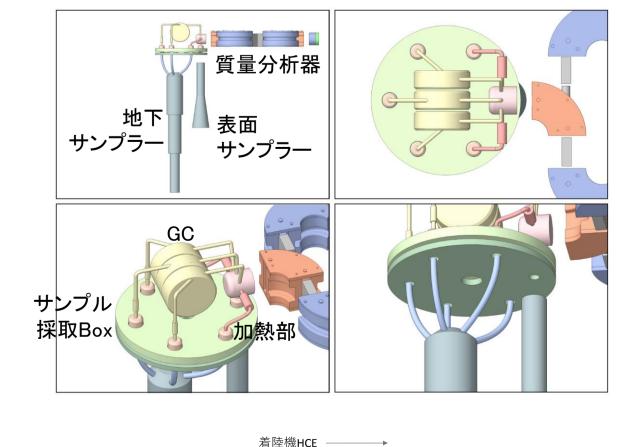
磁力計 (MGF2: Magnetic Field Experiment 2) は、探査機本体とトロヤ群小 惑星にランデブーする子機への搭載が検討されており、このうち探査機本体側 の装置は、クルージングフェーズ中での観測により、地球近傍~木星軌道にお いてプラズマの太陽系動径方向の構造を明らかにすることを目指す。ソーラー 電力セイルの両端に搭載することにより、10mオーダーの高解像度が得られ、 これは電子スケールでの分解に適している。これにより太陽風の加熱機構が明 らかになることが期待される。

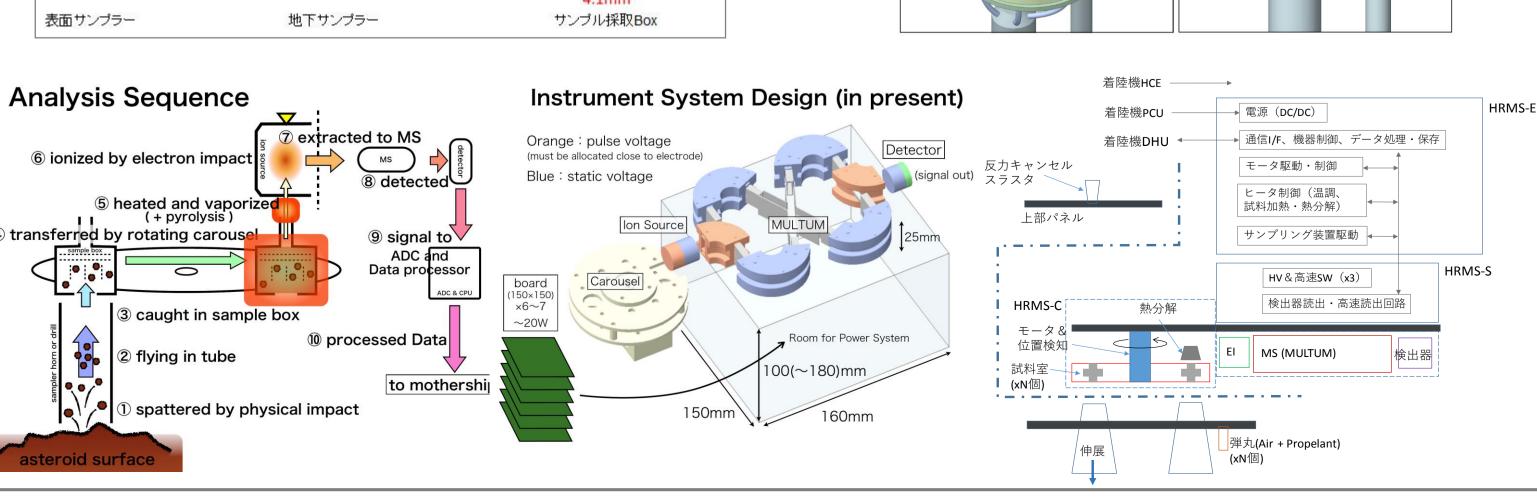


■高精度質量分析(HRMS)

- 要求精度:採取試料(表層、地下)について、M/ΔM>3x10⁴
 - 同位体分析: H/D、¹⁴N/¹⁵N、¹6O/¹8O、¹2C/¹3C等(精度±10%)(M=2~30)
 - 揮発性物質の分析: H₂O、CO、CO₂、CH₄、有機物等(M=10~3000)
 - 試料:1 mg/サンプリング1回以上
- 採取試料(表面、地下)の詳細情報(鉱物・水質変成、温度、粒径、硬度) 採取試料中の揮発成分の同位体比、ガス種







Science Experiments at Jupiter Trojan and on Cruise in SPS Mission