地球磁気圏X線撮像衛星 GEO-X

江副 祐一郎, 船瀬 龍, 永田 晴紀, 三好 由純, 中嶋 大, 三石 郁之, 石川 久美, 川端 洋輔, 中島 晋太郎, Landon Kamps, 沼澤 正樹, 松本 洋介, 細川 敬祐, 笠原 慧, 平賀 純子, 満田 和久, 藤本 正樹, 上野 宗孝, 山崎 敦, 長谷川 洋, 三谷 烈史, 川勝 康弘, 岩田 隆浩, 小泉宏之, 佐原 宏典, 金森 義明, 森下 浩平

ほかGEO-X チーム

2022年1月18日 超小型衛星利用シンポジウム



はじめに

- 地球磁気圏 = 太陽風と地
 球磁場の相互作用で形成。
 大規模エネルギー解放や大
 局的トポロジー変化を生じ
 るダイナミックな系。
- 人工衛星による「その場」
 観測が主流。大局構造とその変化の把握は困難。
- 独自の超小型衛星で地球磁
 気圏の大局構造の可視化を
 世界で初めて実現し、動的
 に変化する磁気圏システム
 を明らかにする。



宇宙天気 地磁気・大気擾乱による地上・衛星障害

2

研究の背景

- 天文観測中の偶然の発見,地球周辺からの 太陽風電荷交換X線 = 世界最高感度 日本X 線天文衛星すざく(2005-15)による成果 が強い証拠に。
- 理論的研究の進展、衝撃波通過後の太陽風 プラズマは磁気圏界面との遷移領域で密度 を増す = 「磁気圏の可視化」の可能性を強 く示唆、しかし天文衛星は磁気圏内かちの 観測であり表実証。





GEO-X 計画

JAXA 宇宙研 小規模計画 WG として 2018年より活動

4

- 地球磁気圏のX線による可視化と磁気圏ダイナミクスの理解を目標とした、世界 初の地球磁気圏X線撮像を行う超小型衛星。
- (1) 基本目標:地球磁気圏の太陽側に存在する衝撃波・遷移領域(シース)およびカスプを撮像し、マクロスケー ル構造を理解する。
- (2) 発展目標:コロナ質量放出などに伴う太陽風動圧の変動によるダイナミックな構造変動,特に動圧上昇時に 境界層が地球側に移動する様子、惑星間空間磁場の変化によってカスプ領域が低緯度に移動する様子を可 視化し、ダイナミックな変動を理解する。



月近傍(高度50地球半径)からの X線観測シミュレーション例 Robertson+06 JGR

超小型衛星を H3 ロケットなどの相乗りで、太陽活動極大が期待される 2023-25年頃に打ち上げて、1年以上運用へ。

1) 観測装置

- 超小型衛星の限られたリソース内 で科学要求を満たす観測装置。
- すざく衛星に匹敵する広がった **放射への感度**を持ちつつ、サイズ 1/15 (焦点距離 25 cm)、重量 を1/4 (10 kg)。
- 最先端技術を組み合わせて実現。

*X*線

0.3-2 keV
5°角 (5 R _E)
10分角 (0.2 R _E)
10分-1時間
10 cm ² deg ² at 0.6 keV
80 eV at 0.6 keV
10 ⁻⁸





高度 1200 x 47万 km さまざまなな相乗り機会に柔軟に対応 放射線 10 krad /yr GTOからミッション軌道への 軌道遷移全体 できる高推力推進系付き超小型衛星。 Z [RE] Earth GTO =1 ミッション軌道例 orbit with apogee kick 相乗りの標準的な規格である 50 cm mission orbit 60 GTO 50 立方, 50 kg を満たしつつ必要性能を 40 満たす = 18U CubeSat & ハイブリッ 30 ドキックモーター。 20 Ω 遠地点上げ(約40-60Reへ 10 10 20 X [RE] -4 -2 0 2 4 30 0 X [Re] 40 Y [RE] 深宇宙探査への進出 CubeSat GEO-X 用 XI-IV 酸化剤バルブ (再) 点火機 $(2014 \sim)$ ~20 kg (2003)キックモータ 然间模 (燃料込み) Strix-α 酸化剂容器 PROCYON 燃料(高密度ポ (2020)XI-V (2014)リエチレン) PRISM (2005)(2009)酸化剤(亜酸 MicroDragon 化窒素) (2019)ハイブリッド 供給ライン EOUULEUS キックモーター HODOYOSHI 1, 3, 4 (2021)~30 kg EM 燃焼試験 (北海道大) (2014)RWASAT-1 サイズ 50 cm 立方 (2019)RICOM-1R 重量 50 kg (2018)電力 100 W max 超小型衛星開発の実績 データ送受信 (JAXA 宇宙研/東大) X-band AQT-D (2019) 軌道変換能力 Δv 1000 m/s

IS X線望遠鏡のメインプロセスを下図に示す。薄いSi基板にドライエッチングして多数の微細穴を形成し、アニールにより反射鏡 平滑化する。その後球面変形し、重金属膜付けにより鏡の反射率を向上させ、2枚を重ねてWolter I 型望遠鏡とする[1-12]。超軽 つコンパクトであるため、X線観測装置の小型化に寄与する。我々は、世界で初めて地球磁気圏をX線で撮像する超小型衛星GEO-向けて開発を進めている。また、MEMS X線望遠鏡は**JAXA宇宙科学技術ロードマップの「獲得すべきキー技術」に選出**された。



m

で、右図のように基板両面を研削・研磨加工(CM が除去され、反射率向上が可能となる(図4)。本年 で条件出しを行ってきた長時間アニールを併合し これを性能評価のためX線照射試験を実施した結果 FWHM:~3 arcmin → ~2 arcmin に改善した(

SiN治具を用いた高温塑性変形では、目標曲率のSiN治具を用いた高温塑性変形では、目標曲率の曲率が ~1200 mmと焦点距離のずれの原因と合わせを改善したC治具を作成し変形を行っののmmに近づいた。内部曲率測定のためX線照射イン測定で SiN:R 1106.10 mm → C:1044.

段組み立て/放射線照

て望遠鏡の2段組み立てを行

当のプ<u>ロトン及び重粒子を</u>!

ングと谷径



GSENSE

400 BSI

-15°C

クク^{C ロ 体} **試作品 ^武大で 10 ・ 4 cm ・ 0** ~ **額** 有意な劣化はなく、耐久性を確認することかできた。

GEO-X の意義と発展性

 科学的意義:地球磁気圏観測を「点」から「面」へと発展し、磁気圏の大 局構造とそのダイナミックな変化を理解する。



国内外における位置づけ

• 国内において,太陽地球惑星圏コミュニティおよび学術会議地球惑星科学委員会のロードマップに,はやぶさ2等の大型計画と並び記載。



学術会議 地球惑星科学委員会 ロードマップ





• 海外も地球磁気圏X線撮像を計画。

SMILE 衛星 (欧中), STORM 衛星 (米国)

- GEO-X は打ち上げ年・衛星軌道・装置で<mark>優位</mark>。 海外研究者から協力の申し出、サイエンスで交流、本も執筆。
- 科研費 特別推進研究, JAXA 小規模計画※等に採択。 ※打ち上げ機会確保の条件付き

科研費 令和3~6年度特別推進研究 X線で挑む地球磁気圏のグローバル撮像

研究内容 研究組織 研究成果 会議・シンボジウム リンク 募集情報

🖉 📀 English

^{令和3~6年度特別推進研究} X線で挑む地球磁気圏のグローバル撮像

ホームページ <u>https://tokusui-geox.jp</u>

まとめ

- GEO-X はX線による磁気圏撮像という革新的なアプローチを世 界に先駆けて実現する超小型衛星。
- 太陽風に対する地球磁気圏のマクロスケールの構造応答という
 根本的な課題に挑む。
- 開発は順調。現在、打ち上げ機会を模索中。
- 獲得技術を応用し、「太陽系X線天文学」の創成へ。近地球軌道 や月周回の超小型衛星のアイディアも持っている。= <u>今後の超小</u> <u>型衛星利用</u>に大きな期待。
- 関係者の方々に心より御礼申し上げます。2月16日に研究会を 開催。