

# 次世代太陽観測衛星 SOLAR-C

Solar-C mission



清水敏文 (ISAS/JAXA), 他 SOLAR-C WG

## 検討最新状況

- 中型ミッション提案受付を想定し、現在提案書を準備中
  - 科学目的を固める取り組み
    - Solar-Cサイエンス国際会議@St. Andrews, Aug 13の開催  
サイエンスの要所を国内外の研究者が議論。面白いサイエンス展開の可能性を感じさせた会議。
    - 提案書サイエンスの記述改訂中
    - 科学目的→装置・ミッション要求の明確化 ISAS SE室の支援
  - 搭載望遠鏡の課題箇所をつめる国際規模の検討
    - UV-X線合同国際会議 (2012 Jan 31-Feb 2)
    - SUVIT国際会議 (2012 Dec 10-13)
  - 米国太陽圏Decadal Survey報告 (NRC, 2012 Aug)にて、Solar-CおよびSolar-Cが行うサイエンスの重要性が適切に述べられた。

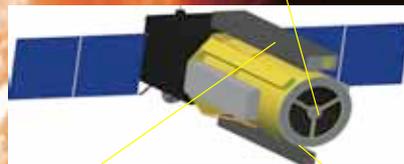
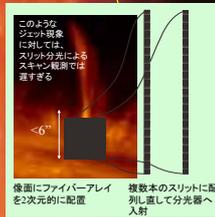
## Solar UV-Visible-IR Telescope (SUVIT) 光学磁場診断望遠鏡

→ ポスター P2-149

- 望遠鏡設計上の主な観点
  - 日米欧で分担製作、望遠鏡は日本、分光器も日本主体
  - 1.5mφクラスの大型望遠鏡 → ポスターP2-146
  - 彩層ラインHe10830観測のために赤外線検出器を持つ
  - 分光器とフィルター光学系を持つ
  - 分光器は面分光(IFU)機能を持つ → ポスターP2-150

■ 面分光(IFU)機能: **ダイナミックに変動する彩層の偏光分光情報を高速に、かつ二次元的に取得したい**

→サイエンス検討より、スリット分光と面分光装置の共存が強く要請  
→ 光ファイバー束による面分光機能の技術的実現性の検討を試作評価で実施中



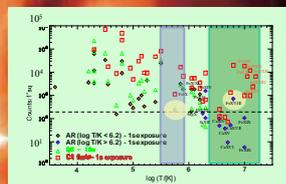
## EUV/FUV High Throughput Spectroscopic Telescope (EUVEST) 紫外線高感度分光望遠鏡

→ ポスター P2-148

- 望遠鏡設計上の主な観点
  - 欧米が製作。日本はIF調整、科学検討で寄与。
  - 彩層~遷移層~コロナ~高温プラズマ(フレア)にわたって同時に微細構造(0.3")の分光観測する

■ シームレスな温度カバー性能を初めて実現

- ナノフレア観測: 5-10MK高温プラズマを低温プラズマから分離して診断する能力 → Fe XVIII 974.86 (log Te=6.80)
- 遷移層構造からコロナ構造への接続: O VI 1032 (log Te=5.50) と Ne VIII 770 (log Te=5.75)の間、Ne VII 465 (log Te=5.75)を観測

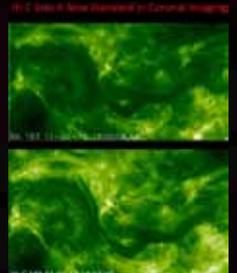


## X-ray Imaging Telescope (XIT) X線撮像分光望遠鏡

→ ポスター P2-147

- 望遠鏡設計上の主な観点
  - 欧米が主体で製作
  - 主案として超高空間分解能のEUV望遠鏡を搭載
  - 副案として斜入射ミラーでエネルギー分別photon counting (光検出) を行う野心的な装置を検討中

- 0.2"-0.3"解像度のEUV望遠鏡
  - 2012年7月に実施されたNASA HiCロケット観測(0.1"/pixel)で高解像度観測
  - SUVIT, EUVESTがとらえる<0.3"微細構造と同程度にコロナ構造を分解できる利点
  - 斜入射の光検出は、各画素ごとに軟X線分光スペクトルが初めて得られ、フレアや活動領域コロナの高温プラズマの空間分布を診断できる利点



彩層の磁場観測とコロナの高解像度観測により  
**太陽の磁気活動の全貌を明らかにする**

## Solar-Cが追求するサイエンス課題

- 彩層・コロナはどのように加熱されているのか
- 太陽風はなぜ吹き出すのか
- 彩層に見られる多様な磁気構造はどのように形成されているのか
- 太陽フレアのような爆発現象はどのように発生するのか
- 太陽の磁気周期活動はどのように生み出されているのか

## サイエンス課題の攻略方法

「ひので」とは大きく異なる攻略方法

- 多種多様な研究対象において、光球からコロナまでの**3次元的な磁場構造**を理解する。
  - このために、世界で初めて宇宙から、**彩層磁場を直接観測**する。また、外挿推定されるコロナの磁場は、彩層の磁場観測で精度を上げる。
  - **光球・彩層からコロナまでの磁気的かつ動的な connectivity [カップリング]**を測光的に明らかにする。
- 太陽磁場の微細構造が、太陽圏の多様な現象を支配しており、**その微細構造を解像する必要**がある。一方で、**視野の確保も大事**である。
- 彩層やコロナの**早い時間変化に追従・フリーズ**する必要がある。

## サイエンス課題取り組みからの波及効果

- 観測データから太陽フレア発生を予知するアルゴリズムを構築し、「宇宙天気予報」に科学研究面から大きく寄与することができる
- 太陽と地球環境の関係、「宇宙気候」の理解を促進することができる