





## 天体物理学の基本問題

- ▶コロナはなぜ高温なのか?
- ▶太陽の強い磁場はどうしてできるのか?
- ▶太陽周期やマウンダー極小期はなぜ生じるのか?
- 人類の宇宙活動や地上の無線通信などに も影響を与える太陽フレアの発生をトリガー しているものは何か?

地球環境にも影響の大きい太陽定数(太陽 から放射される総エネルギー)の変動の原 200因は何か?





# 太陽観測衛星「ひので」 The Only One

初めてX線と可視光で高分解能(空間・波長・時間)の 撮像と分光観測を同時に行う衛星 ・撮像観測:ほぼすべての大気構造の撮像観測 ・分光観測:高温プラズマの速度場・乱流場・光球の精密磁場計測



可視光望遠鏡、X線望遠鏡 及び極端紫外線撮像分光 装置を組み合わせて、磁気 エネルギーの生成・輸送の 現場と、磁気エネルギーの 散逸の現場を同時に観測し、 太陽の電磁流体現象の総 合的解明を行う。





## これまでで最も高い空間分解能 での高温X線コロナの画像観測



焦点距離2.7mの斜入射X線 望遠鏡でコロナ(温度100万度 から数千万度)の高空間分解 撮像観測(2秒角)を行い、 ・ムービー化による加熱現象・ リコネクションによる構造変化、 不安定性・波動現象・衝撃波 の検出 ・プラズマの温度・密度マップ によるコロナ加熱機構の解明 などを行う。



 δλ

 δw

 J

 J

 J

 J

 J

 J

 J

 J

 J

 J

 J

 J

 J

 J

 J

 J

 J

 J

 J

 J

 J

 J

 J

 J

 J

 J

 J

 J

 J

 J

 J

 J

 J

 J

 J

 J

 J

 J

 J

 J

 J

 J

 J

 J

 J

 J

 J

 J

 J

 J

 J

 J

 J

 J

 J

 J

 J

 J

 J

 J

 J

 J

 J

 J

 J

 J

コロナ底部からコロナの プラズマが出す極端紫外 線を分光・撮像する。プラ ズマの速度、温度(10万 度から2000万度)、密度 の詳細診断を行う。

### 初めての宇宙からのベクトル磁場観測 太陽版ハッブル望遠鏡 口径50cmのグレゴリー反射望遠鏡と焦点面 観測装置で太陽表面(光球)から彩層の磁 場・大気構造を回 折限界性能(空間 分解能0.2-0.3秒 角)で精密観測す る。 可視光·磁場望遠鏡(SOT) 試験中の可視光望遠 [国立天文台]





# 世界最高精度のミラー

 主鏡(50cm)の重さは、
 ~12Kgしかない軽量ミラー
 その主鏡の鏡面精度は、18ナノメートル (主鏡の大きさを地球の大きさとすると、 その凸凹は23cm)

















#### 搭載画像安定化装置の威力:0.01秒角(地上を見) たら2.5cm相当)の画像安定度を達成 画像の「ゆれ」の大きさ



22

