# P-147:太陽観測に向けた高精度サブ秒角Wolterミラーの開発検討

坂尾太郎\*1,松山智至2,木目歩美2,後藤拓実2,西原明彦2,山内和人2,末松芳法3,成影典之3、

キヤノン株式会社、夏目光学株式会社

\* e-mail: sakao@solar.isas.jaxa.jp; 1: JAXA 宇宙科学研究所, 2: 大阪大学·工学研究科, 3: 国立天文台

## I. はじめに

- 将来の高空間分解能(サブ秒角)での高温コロナの軟X線撮像観測に 向けて、高精度Wolterミラーの開発研究を進めている。
- 円環の一部(部分円環)を用いたミラーとすることで、ミラー表面への 加工・計測のアクセスを容易とし、わが国の大学界・産業界に蓄積の あるナノ加工・ナノ計測技術を導入することで、太陽観測用サブ秒角 Wolterミラーを短期・安価に国内製作する基盤技術の獲得をめざす。





斜入射ミラーによるサブ秒角コロナ観測の意義

Ⅲ. 目標ミラー諸元

斜入射ミラーによる高角分解能コロナ観測の流れ





- ●本研究で目標とするミラー諸元を上に示す。特徴は:
- ✓ Chandraと同程度の高精度ミラーの国産開発
- ✓ 太陽フレア粒子の非熱化過程解明の鍵を握る、~10 keVまでの エネルギーカバレッジ
- ・・・光子計測型検出器との組み合わせで太陽フレア観測に新機軸
- ✓ 過去最高レベルの低散乱光レベル

## III.FY2013初回試作ミラーの計測





- 2013年11月にSPring-8/BL29XULにて初回試作ミラーの平行X線ペン シルビーム(8-10keV)による集光性能計測を実施。
- 焦点面(焦点距離4 m)で、ミラー面内方向へは~0.3秒角まで集光でき ているが、面外方向は~30秒角にしか集光できていないことが判明。
- ミラー表面の形状誤差は10-20 nm P-V程度であったが、空間スケール ~1 mm前後の形状スロープエラーによって集光性能が損なわれている ことを特定。



## IV. FY2014修正アプローチ

- FY2014ミラー試作に先立ち、目標ミラー性能達成に必要な空間スケー ルごとの形状誤差の要修正量を定め、研磨目標とする形状誤差の PSDプロファイルを設定した。
- 目標PSDプロファイルは、Chandraとほぼ同等となった。



#### V. FY2014研磨進行状況

- 初回と同形状の第2試作ミラーを研磨中。現時点でステップ②まで完了。 ステップ①
  - ✔初期研磨(含MRF)
  - ✔複数の計測機器間の相互性能比較と計測適用限界の評価

ステップ①での実測PSDプロファイルと、形状データを用いた波動光学 計算で予想される焦点面集光強度分布を下に示す。

- 初回ミラーの形状誤差を全空間スケールですでにほぼ上回っている。 -~4 keVまでの低エネルギーX線に対しては、ある程度の集光性能が 期待できるが、高エネルギー側では集光性能がまだ不十分。
- → 1 mm以上の空間スケールで、誤差振幅をステップ①の1/2~1/4 に低減する必要あり。
- <u>ステップ②</u>

✓平滑化研磨の適用

✔全空間スケールにわたって信頼できる計測データ統合方式の設定。 ステップ3

- ✔統合計測データに基づく修正MRF研磨
- この後、Ptコーティングを経て、本年2月にSPring-8にてX線評価計測を 行なう予定。



### VI. 今後の方向性とまとめ

- ●今年度は目標形状に向けた表面創成に注力し、次年度以降、ミラーの 大型化(高精度表面の円周方向への拡大)の技術獲得を図る。
- 将来的にロケット実験(NASA観測ロケット等)を経て、衛星ミッションへ の搭載展開を図る。

#### 謝辞

本研究は、ISAS/JAXA宇宙理学委員会・戦略的開発研究経費、科研費・ 挑戦的萌芽研究24654053、同・基盤研究(A)26247031の支援を受けて 進めている。

This document is provided by JAXA.