# P-185: 太陽観測に向けた高精度サブ秒角Wolterミラーの開発研究

坂尾太郎\*1,松山智至2,後藤拓実2,西原明彦2,中森紘基2,山内和人2,木目歩美1,香村芳樹3, 三宅明4. 橋爪寬和5. 前沢忠和5. 末松芳法6. 成影典之6

\* e-mail: sakao@solar.isas.jaxa.jp;1: JAXA, 2: 大阪大学・工学研究科, 3: 理研/SPring-8, 4: キヤノン, 5: 夏目光学, 6: 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 あるナノ加エ・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

Service Servic

- ・・・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.ミラー試作研究の経緯

● 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劣化。

WHR ST. H. HART F BAL

● 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。その上で、研磨加工を実施。

# IV. FY2014 試作ミラー



- FY2014ミラー試作方針に基づき、放物面・ 双曲面の各面それぞれ3.5cm(光軸方向)× 1cm(幅方向)の領域を精密研磨。
- 斜入射角0.45°、焦点距離4m。
- 反射面は、Pt 100nm+Cr 10nmのコーティング。
- Deterministic polishing (MRF)+平滑化研磨。

## V. FY2014 ミラーのX線計測結果



● SPring-8/BL29XULにて8-10 keV X線を用いて結像性能評価を実施 (2015年2月)。ほぼ平行かつコヒーレントなX線照明。



- 周辺の散乱成分により、HPD (Half Power Diameter)は ~3秒角にとどまる。
- Off-axis 1分角の位置でPSFピークの~10<sup>-5</sup>の散乱レベルを達成。
- 面外集光の焦点距離が、設計値より1割短い(非点収差の存在)。

#### VI. FY2015 改良方針



- FY2014試作研磨では、ほぼ全空間 周波数帯にわたって形状誤差が低 減したが、~1 mm-1前後の帯域の改 善はいまだ十分でなく、これにより、 HPDはサブ秒角に達していない。 ● FY2015の改良は、1 mm<sup>-1</sup>周辺(空 間スケール~0.3-3 mm)を重点的 に実施し、HPDでもサブ秒角の角分 解能をめざす。
- 面外集光で見られた非点収差は、ミラーの放物面·双曲面それぞれで Meridional方向のsagずれが最大~7 nmあることに対応する(設計値よ り曲率半径が小さい)。FY2015の改良研磨でこのsag補正を行うととも に、来年度以降の、コーティング厚で補正するアプローチも検討中。

#### VI. 今後の方向性とまとめ

- 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)とミ ラー精密保持の技術獲得を図る。
- 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。