## 独自の次世代高性能多重薄板型電鋳X線望遠鏡の開発 瀧川 歩] 竹原佑亮1,叶哲生1,山口隆正1,石田 直樹1,田村啓輔2,3,山口豪太4,伊藤旺成4,竹尾陽子4,久米健大5,松澤雄介5,齊藤貴宏5, 平栗健太郎5,橋爪 寬和5,三村 秀和4,三石 郁之1 名古屋大学, 2 NASA/GSFC, 3 University of Maryland U.S., 4 東京大学, 5 夏目光学株式会社 Abstract 我々は、地上 X 線結像系開発で構築した独自の小口径超高精度電鋳技術を用いて、軽量性と高結像性能を併せ持つ次世代宇宙 X 線望遠鏡開発を進めている. この実現には、 地上電鋳鏡開発技術を用いた高精度反射鏡の一桁以上の大口径・長焦点化と、二段一体全周反射鏡の精密位置調整が行える支持機構の開発が必要となる、現在我々は、2023-

2024 年に打ち上げが予定されている太陽観測ロケット実験 FOXSI-4 搭載に向け設計した Wolter-I 型反射鏡 (口径: 60 mm, 全長: 220 mm) とその支持機構開発に着手して いる. SPring-8 にて試作反射鏡の結像性能を評価した結果, FWHM ~30 秒角 / HPW ~60 秒角 (@ 15 keV) となり, マンドレルに由来する母線方向の長周期 (>> mm ス ケール)の形状誤差が支配的であることがわかった.現在は,この長周期の形状誤差を 2 桁小さくした新たなマンドレルを用いて反射鏡製作を進めている.支持機構開発につ いては,基本設計と試作品の製作を終え、最も厳しい環境試験の一つである振動試験を実施し,Z軸20Grms,X/Y軸7Grmsの振動耐性を有していることを確認した.今後 は,反射鏡固定方法の検討をはじめ,各種宇宙環境耐性評価試験を進めていく.

宇宙 X 線望遠鏡		反射鏡開発
これまでの X 線望遠鏡には, 軽量性と結像 性能の間に負の相関が存在. 我々は <mark>高い結像性能</mark> かつ <mark>軽量性</mark> を併せ持 つ独自の次世代 X 線望遠鏡の目指してい	100,000 Polish Chandra Einstein Our goal XMM SAX	<ul> <li>地上 X 線結像系開発で構築した独自の小口径超高精度電鋳技術 (e.g., Takeo et al., Appl. Phys. Lett., 2020, Mimura et al., Rev. Sci. Instrum., 2018) を用いて反射鏡開発を進めている.</li> <li>これまで、従来口径に対し 6 倍もの φ60 mm 円筒・円錐鏡の成功を受けて、 <i>K</i>平方向 (Yamaguchi et al., Proc. of SPIE, 2020, Mimura et al., Proc. of SPIE, 2020)     </li> </ul>



図 4: 反射鏡とマンドレルの円周方向(左), 母線方向(右)の形状誤差

<u>X 線を用いた結像性能の初評価 @ SPring-8 BL20B2</u>

図 3: 製作した Wolter-I 型反射鏡

🗲 60 mm 🕂

## 測定条件

## 測定結果

- Energy : 15 keV • HPW: ~57 arcsec, FWHM: ~28 arcsec
- ビームサイズ: 0.1 × 5 mm 形状誤差の結果と比較
- •入射角:0.2 度
- >> mm スケールの形状誤差が支配的



製作した支持機構 (反射鏡なし) に対し、振動試験を実施.以下の振動耐性を確認.

Z 軸:20 Grms, X/Y 軸:7 Grms



<u>図 8: 振動試験セットアップ(左:X/Y 軸,右:Z 軸)</u>



error

Axial

0

-0.

反射鏡開発は、長周期の形状誤差を小さく した新たなマンドレル (母線方向の形状誤) 差: ~20" (2回反射, HPD))を製作し,現 在反射鏡を製作中である. 完成した反射鏡 は今年度中に宇宙研にて評価予定である. 支持機構開発については、反射鏡固定方法 の検討や振動試験を含めた各種宇宙環境耐 性評価試験を進めていく.



mmmmm

🗕 100 mm –

図 5: SPring-8 での測定セットアップ



図 6: ファーストライトイメージ@15 keV 及び各軸の射影プロファイル



図 9: 新しいマンドレルの形状誤差 (上) とそれらから求めた 放物面/双曲面 のスロープエラー (下)