



P-005 「ひとみ」搭載 軟X線帶観測装置の軌道上性能

溝田和久（宇宙航空研究開発機構）、R.L. Kelley、P.J. Serlemitsos、岡島崇（NASA/GSFC）、常深博（大阪大）、澤田真理（青山学院大）、飯塚亮、石川久美、石田学、若井将親、上田周太朗、岡本篤、小川美奈、尾崎正伸、小山志勇、佐藤洋一、篠崎慶亮、杉田寛之、竹井洋、辻本匡弘、堂谷忠靖、富田洋、夏玲権、前田良知、山崎典子（宇宙航空研究開発機構）、栗木久光、黄木景二（愛媛大）、中嶋大、林田清（大阪大）、宮澤拓也（沖縄科学技術大学院大）、藤本龍一（金沢大）、平賀純子（関西学院大）、伊予本直子（九大）、内田裕之、田中孝明、鶴剛（京大）、田代信、寺田幸功（埼玉大）、石崎欣尚、江副祐一郎、大橋隆哉、瀬田裕美、山田真也（首都大）、村上正秀（筑波大）、馬場彩（東大）、杉田聰司、谷津陽一（東工大）、幸村孝由、佐藤浩介（東理大）、野田博文（東北大）、村上弘志（東北学院大）、石橋和紀、國枝秀世、立花健二、田村啓輔、田原譲、林多佳由、三石郁之（名大）、信川正順（奈良教育大）、太田直美、信川久実子（奈良女大）、古澤彰浩（藤田保健衛生大）、西岡祐介、廿日出勇、森浩二、山内誠（宮崎大）、玉川徹（理研）、北本俊二、星野晶夫（立教大）、S. Paltani（Geneva大）、G.V. Brown（LLNL）、K.R. Boyce、M.P. Chiao、M.E. Eckart、C.A. Kilbourne、M.A. Leutenegger、森英之、F.S. Porter、酒井和広、Y. Soong（NASA/GSFC）、J. Doty（Nozomi Aerospace）、赤松弘規、E. Costantini、J.-W. den Herder、C. de Vries、D. Haas（SRON）、D. McCammon（Wisconsin大）、A. Szymkowiak（Yale大）、他「ひとみ」SXS/SXT/SXI チーム

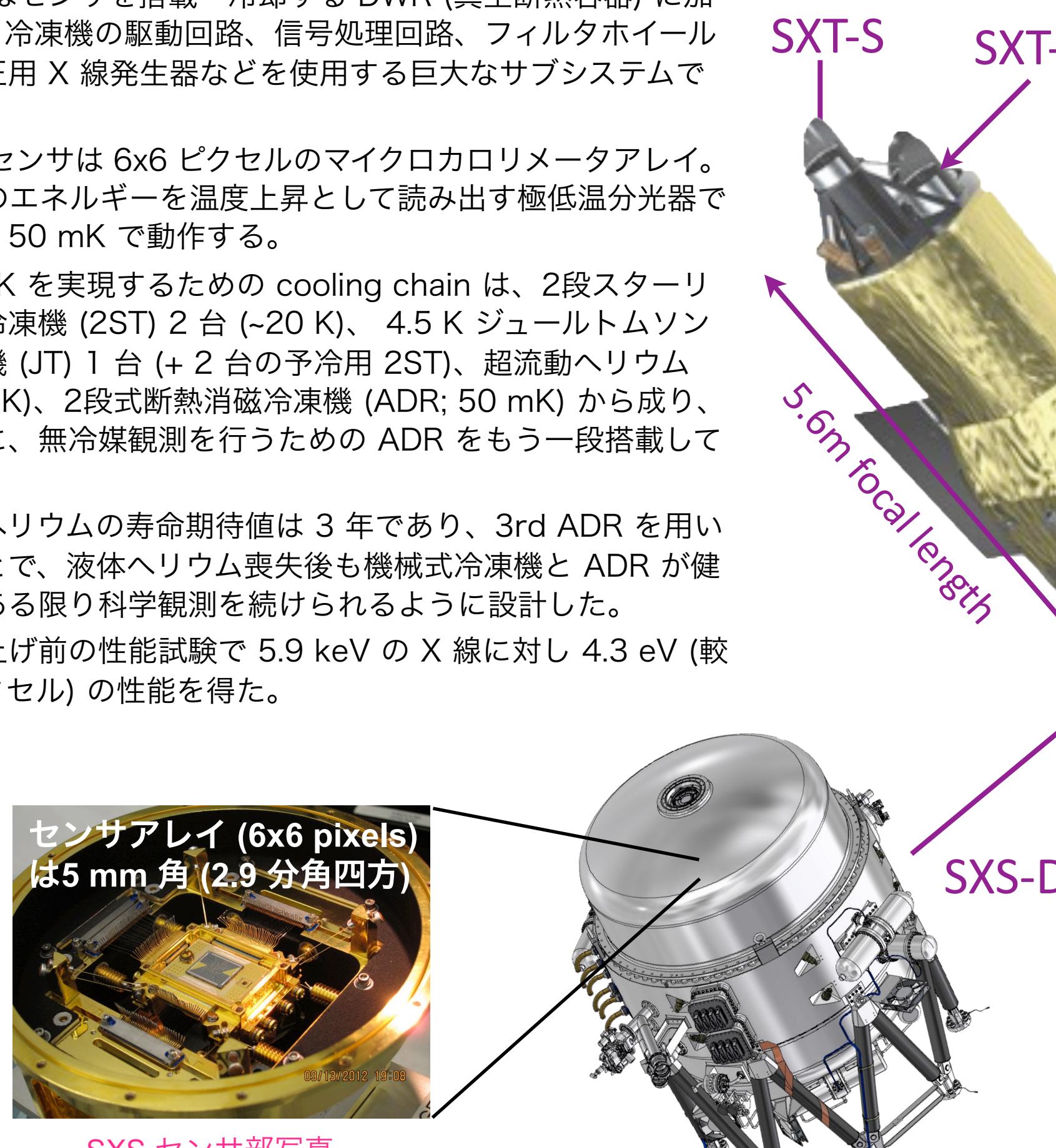
1. 概要

2016年2月17日に打ち上げられた「ひとみ」衛星には、軟X線分光検出器 SXS (Soft X-ray Spectrometer) と軟X線撮像検出器 SXI (Soft X-ray Imager) の2種類の軟X線帶の観測装置が搭載されている。両者とも軟X線望遠鏡 SXT (Soft X-ray Telescope) で集光されたX線を検出する。SXS はマイクロカロリメータの技術を使用した精密分光システムであり、優れたX線分光性能を誇る検出器である。SXI は大型のX線CCDを4台並べ38分角という広い視野を持つX線カメラである。軌道上において観測機器の立ち上げが行われ、衛星との通信が途絶えるまでの間、科学観測を行った。軌道上で、SXS は 6 keV で 4.94 eV の分光性能を達成し精密分光観測を実施した。SXI は 38' 角の広い視野を活かし、187 eV (at 6 keV) の分光性能で撮像分光観測を行った。SXT の結像性能は SXT-S が 1.2'、SXT-I が 1.3' であり、地上較正で得られた性能が軌道上でも得られた。

2. 「ひとみ」搭載軟X線帶観測装置の設計

2.1 SXS

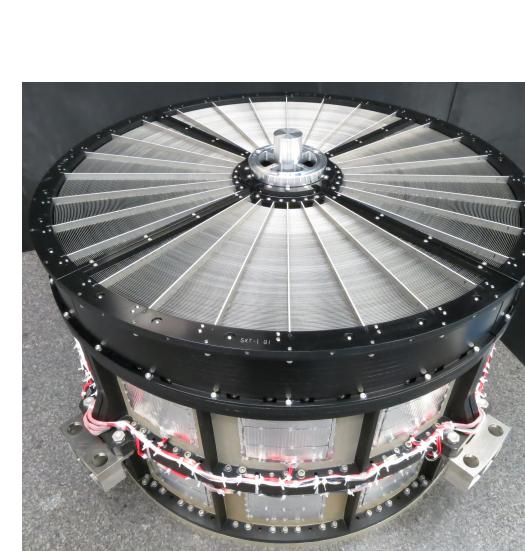
- SXS はセンサを搭載・冷却する DWR (真空断熱容器) に加えて、冷凍機の駆動回路、信号処理回路、フィルタホイールと較正用X線発生器などを使用する巨大なサブシステムである。
- SXS センサは 6x6 ピクセルのマイクロカロリメータアレイ。X線のエネルギーを温度上昇として読み出す極低温分光器であり、50 mK で動作する。
- 50 mK を実現するための cooling chain は、2段スターリング冷凍機 (2ST) 2台 (~20 K)、4.5 K ジュールトムソン冷凍機 (JT) 1台 (+2台の予冷用2ST)、超流動ヘリウム (~1.2 K)、2段式断熱消磁冷凍機 (ADR; 50 mK) から成り、さらに、無冷媒観測を行うための ADR をもう一段搭載している。
- 液体ヘリウムの寿命期待値は3年であり、3rd ADR を用いることで、液体ヘリウム喪失後も機械式冷凍機と ADR が健全である限り科学観測を続けられるように設計した。
- 打ち上げ前の性能試験で 5.9 keV の X 線に対し 4.3 eV (較正ピクセル) の性能を得た。



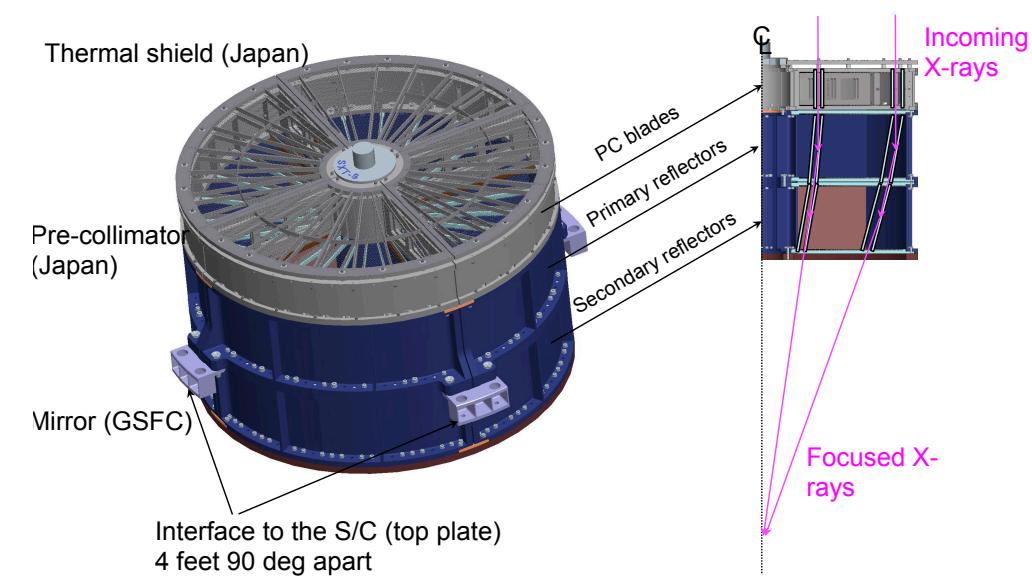
SXS センサ部写真

2.2 SXT

- SXT は直径 45 cm、焦点距離 5.6 m の多重薄板型望遠鏡であり、X線鏡 (mirror)、迷光除けの pre-collimator, thermal shield, alignment cube を主要構成要素とする。
- 金表面の薄膜鏡を 203 枚ネストし、合計 1624 枚の薄板鏡で Wolter 1 型の光学系を構成している。
- SXS 用の SXT-S、SXI 用の SXT-I の同設計の 2 台が搭載されている。
- 地上較正試験において 1.2 分角の結像性能を達成した。



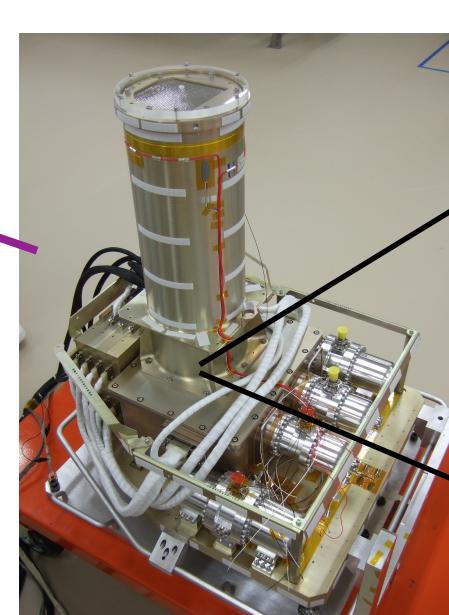
SXT-S 写真



SXT の構成要素と集光の模式図

2.3 SXI

- SXI は X 線光子係数型の冷却 CCD カメラである。国産 (浜松ホトニクス社製) の CCD 素子を搭載し、1段スターリング冷凍機で -110 度に冷却して使用する。
- CCD 4枚を 2x2 のモザイク状に並べることで、62 mm x 62 mm の有効撮像領域を持ち、SXT-I と組み合わせて 38 分角四方の視野を実現する。
- 完全空乏化した厚型 (200 μm) の裏面照射型素子を用いており、0.4-12 keV のエネルギー範囲の分光観測が可能である。



SXI 写真

SXI センサ部写真

3. 軌道上で得られた性能

3.1 主要な要求と実績の比較

- SXS は軌道上精密分光観測を実施し、要求の 7 eV を超える 4.94 eV の分光性能を達成した。ただし、SXS は、軌道上でのゲートバルブを開ける運用を行っていないため、<2 keV の X 線は観測できていない。
- SXI は軌道上で天体の撮像分光観測を行った。可視光の迷光や宇宙線の影響が観測されたが、それらを除いたあとのイメージ、分光性能は地上試験から期待される性能が達成された。
- SXT は地上較正から期待される角度分解能を軌道上で達成した。

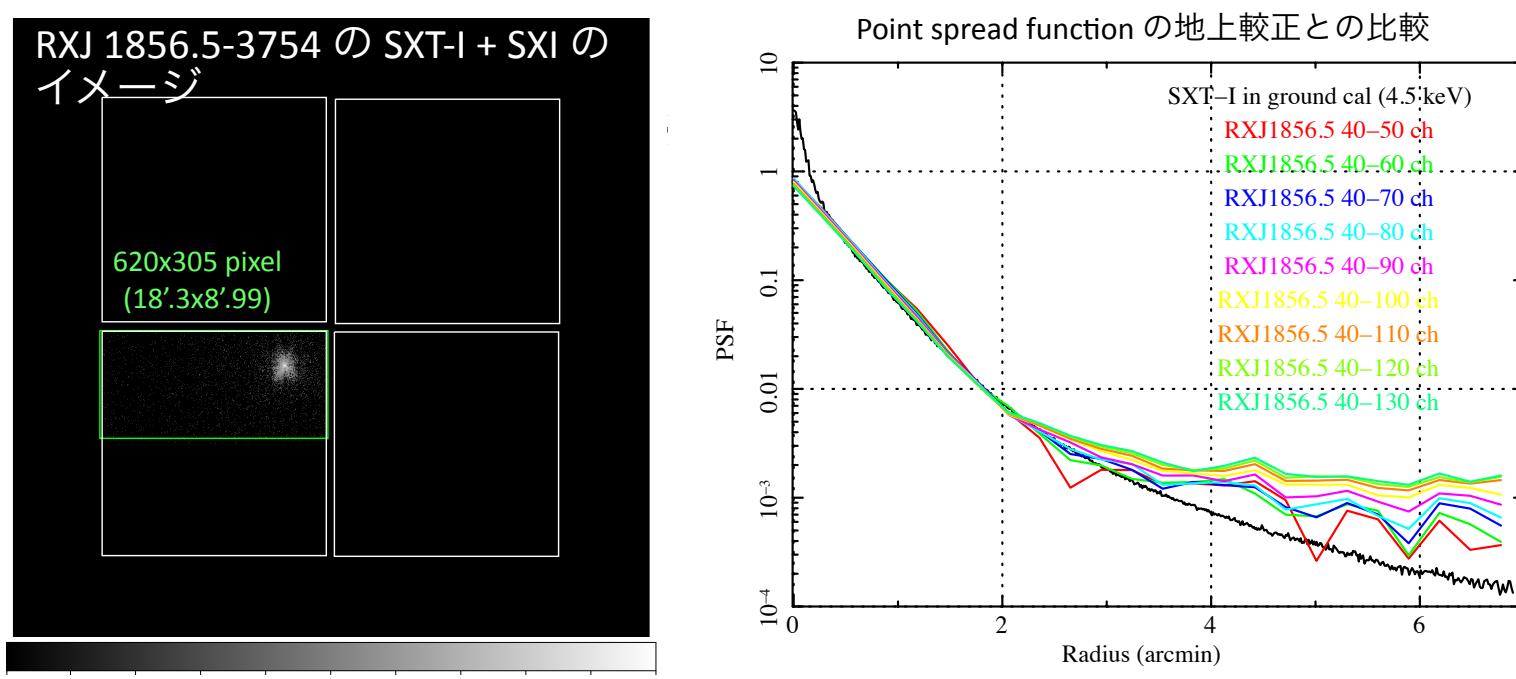
	要求値	達成値
SXT-S + SXS	エネルギー分解能	7 eV
	エネルギー範囲	0.3-12 keV
	視野	2.9' x 2.9'
	角度分解能	<1.7'
	6 keV の有効面積	210 cm ²
	カウントレート	150 counts/s
	液体ヘリウム寿命	3年 *2
SXT-I + SXI	視野	18' x 18'
	6 keV の有効面積	> 360 cm ²
	角度分解能	< 1.7'
	6 keV の検出効率	> 0.87
	6 keV のエネルギー分解能	187 eV

*1: 軌道上で開ける予定だったゲートバルブ越しの観測。そのため、有効面積は設計値より小さい。

*2: 衛星の運用が続いている場合の推測値。液体ヘリウムの蒸発レートより計算。

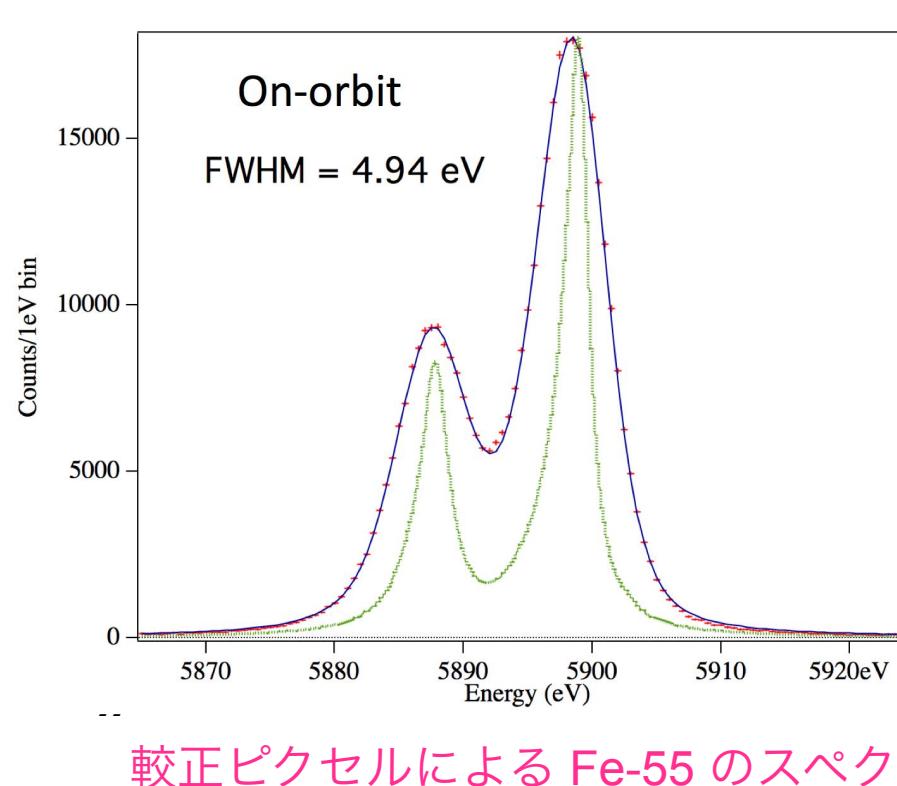
3.2 SXT-I + SXI の結像性能

- 下図に RXJ 1856.5-3754 の観測からもとめた SXT-I + SXI のイメージと point spread function を示す。地上較正と同等の 1.3 分角の角度分解能 (half-power diameter) が確認された。

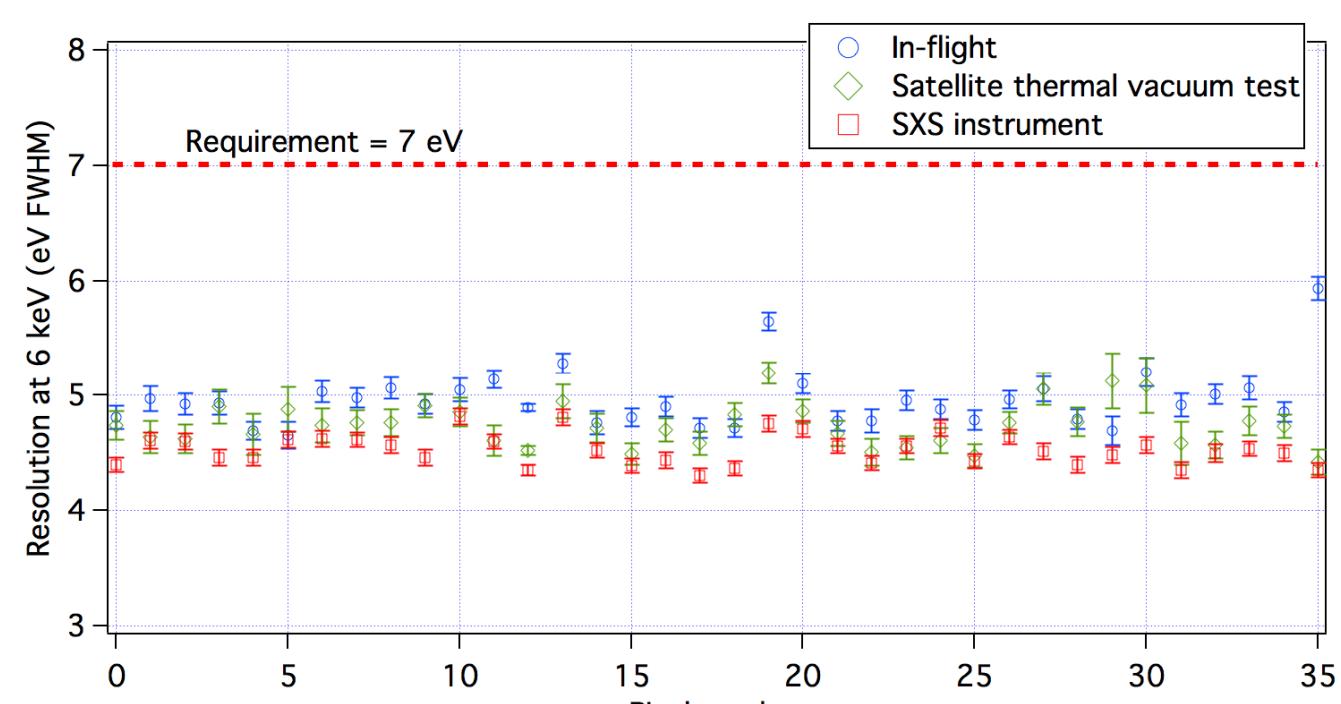


3.3 SXS 分光性能

- 軌道上で得られた SXS のスペクトルを下図に示す。
- SXT-S の視野にある 35 ピクセルおよび較正ピクセル 1 ピクセル全てが要求の 7 eV を達成した。

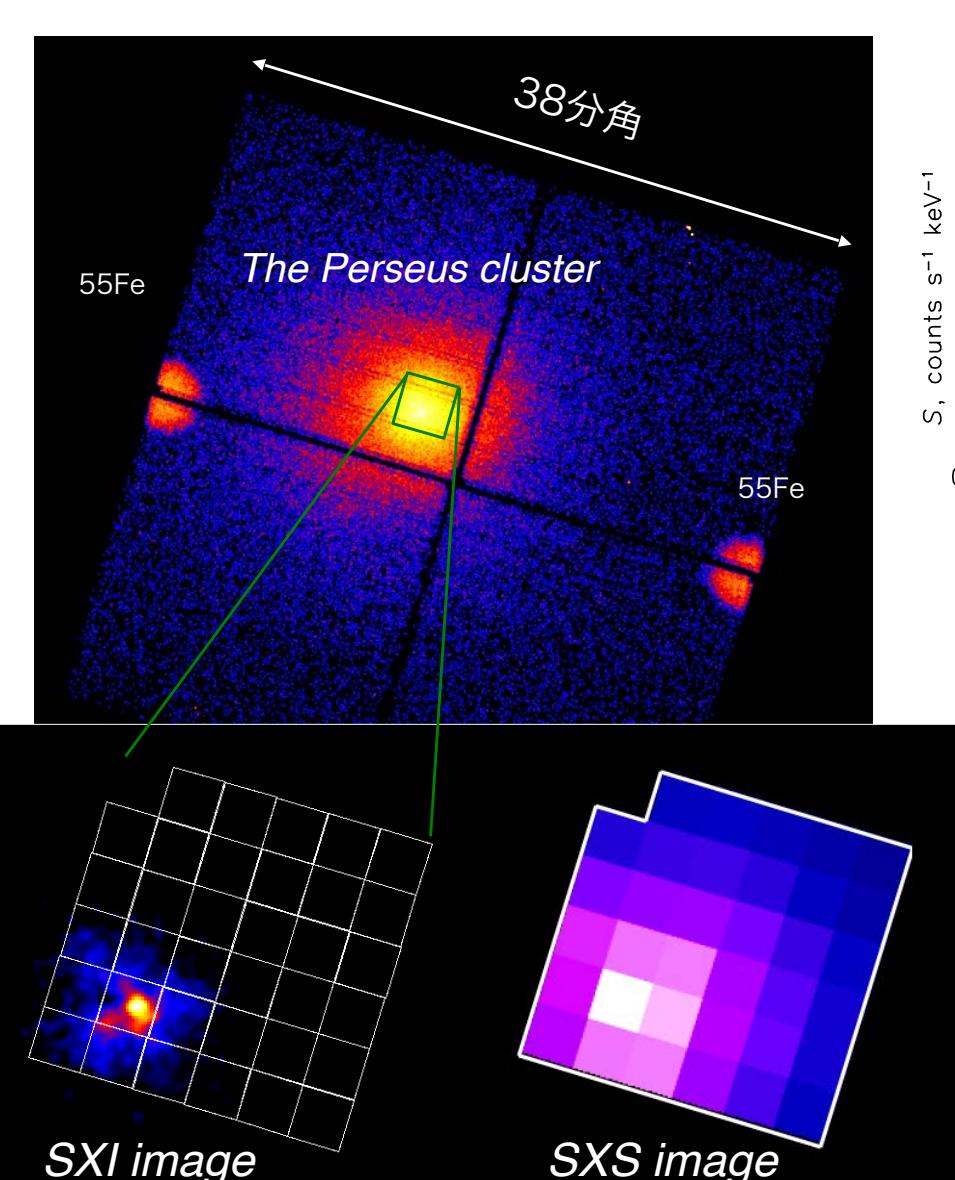


較正ピクセルによる Fe-55 のスペクトル



SXS 各ピクセルの Fe-55 の分光性能

3.4 軟X線帶観測装置によるペルセウス座銀河団の観測



- 軌道上で取得したペルセウス座銀河団の画像を左に、SXS のスペクトルを上に示す。
- SXI は 38 分角四方の広い視野による撮像を実施した。
- SXS の観測からは銀河団ガスの乱流速度を測定し、乱流による圧力が熱的圧力に比べて 4% であることを示した (Nature 18627; Hitomi collaboration 2016, Nature 535, 117)