

IXO搭載X線グレーティング分光装置OP-XGSとCCDアレイカメラ 鶴剛(京都大学),常深博(大阪大学)

国際X線天文台(IXO)に搭載するXGS(X-ray Grating Spectrometer)は、X線回折格子のアレイとその回折光を検出するCCDカメラを用いた精 密分光装置である。0.3-I.0keVバンドにおいて、点源に対してλ/Δλ>3000の高エネルギー分解能のスペクトルを実現する。観測対象は点源 または点源に近い天体に限られるものの、IXOに同時に搭載するX線マイクロカロリメータXMSに対して、低エネルギーバンドでより高い エネルギー分解能が得られる(XMSはIkeVでλ/Δλ=400である)。従って、広がった天体と高エネルギー側で優れるXMSとはお互いを補完する 関係である。本講演では反射型のOP-XGS(Off-Plane X-ray Grating Spectrometer)と日本の貢献が期待されているOP-XGSについて説明する。

特徴

軟X線バンド (0.3-1.0keV)

精密分光 (分解能 $\lambda/\Delta\lambda > 3000$)

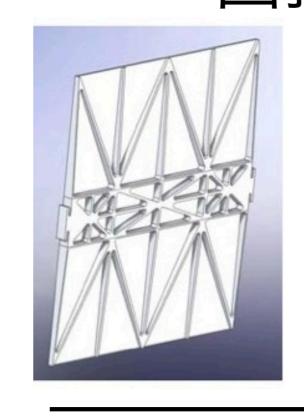
有効面積 >1000cm2

XMSと相補的 ただし点源に限る

日本はCCDアレイカメラシステムを担当

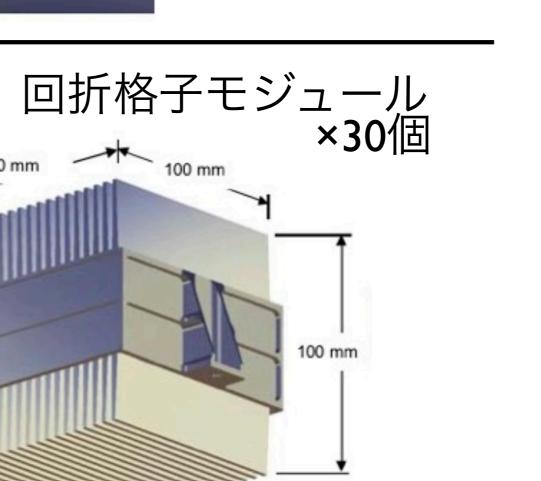
全体構成 反射型Off-Plane Grating CCD $\sin(\alpha) + \sin(\beta) = \frac{n\lambda}{d\sin(\gamma)} \qquad | \frac{n\lambda/d}{\sin(\gamma)} |$ Gratingbeam 回折格子 アレイ Telescope beam

回折格子アレイ (アメリカ寄与)



回折格子(裏面)

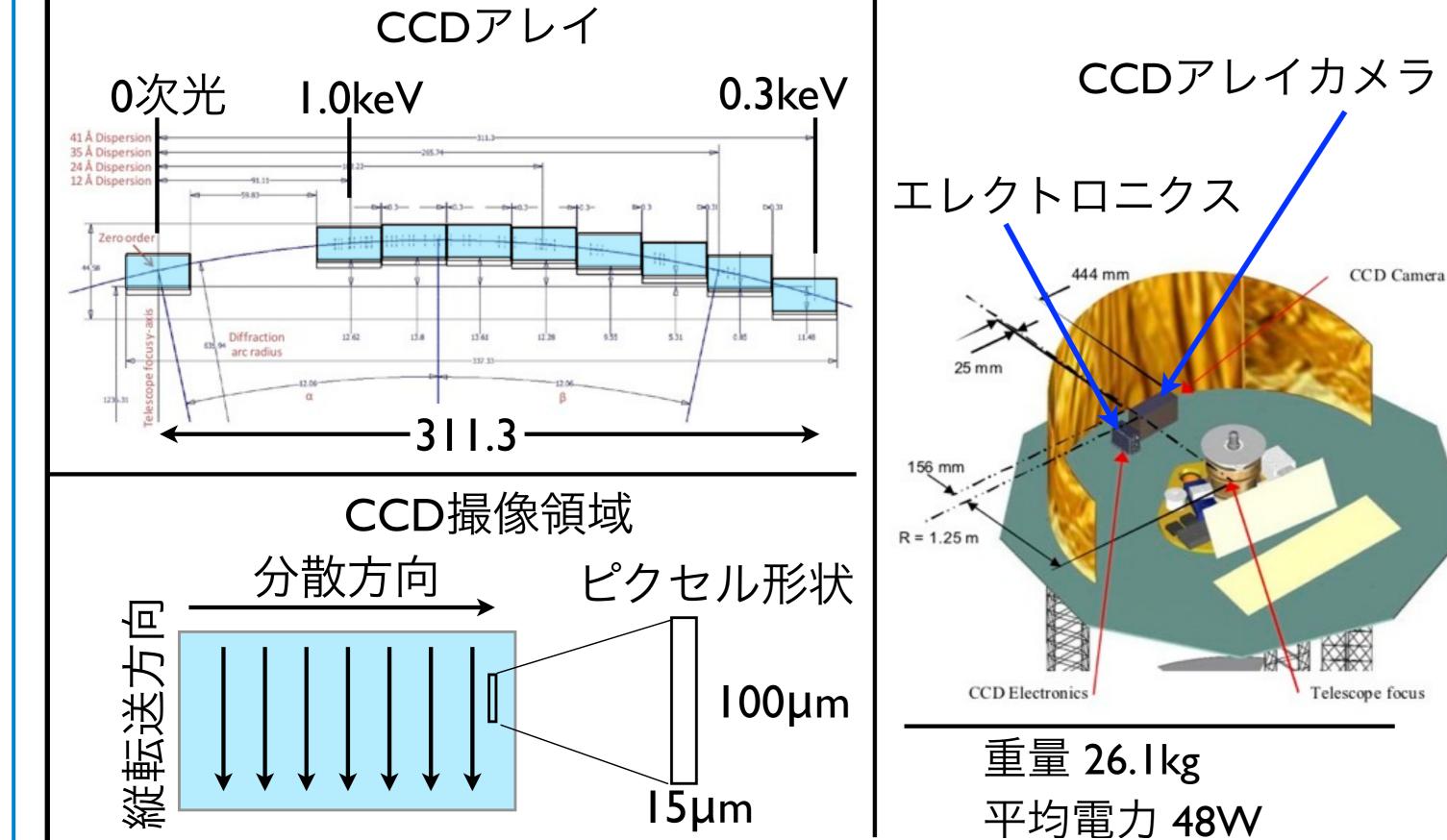
×I8個



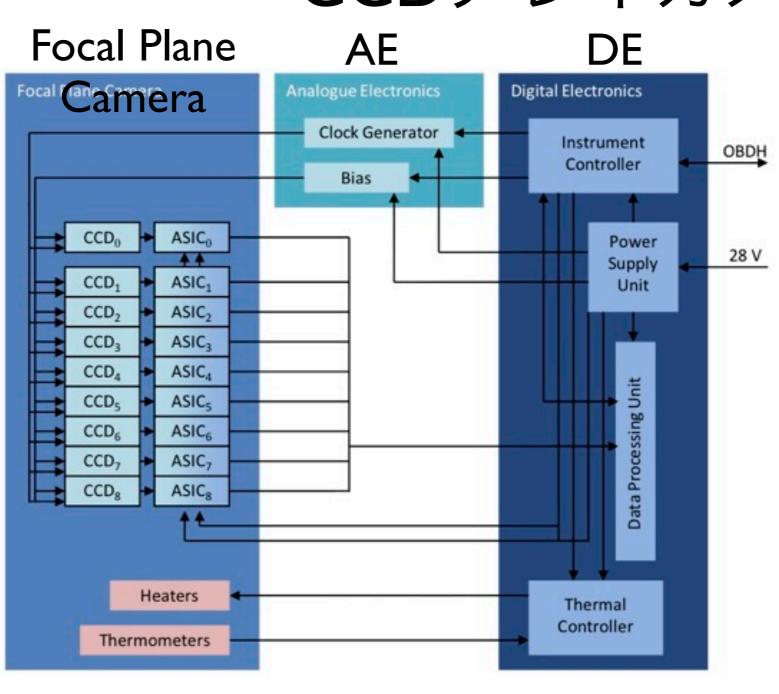
重量 54.9kg

電力 I4W(平均)~I34W(Max)

CCDアレイカメラシステム (日本寄与)



CCDアレイカメラシステム



熱・温度

CCD温度-90~-120℃ パッシブ冷却

ヒーター&温度センサー

ASIC

CCD出力アナログ信号 →デジタル

Frame mode

コマンド

Fast Science Mode (縦加算)

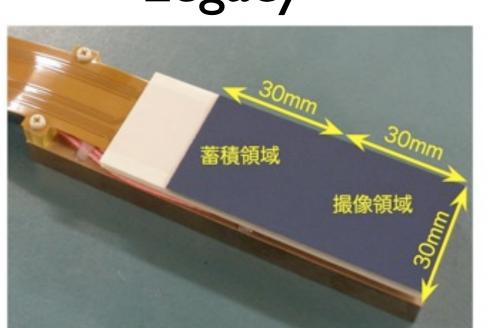
スペクトル 32Hz(max)

自動移行

スペクトル 4.1kHz(max)

Legacy

CCD素子



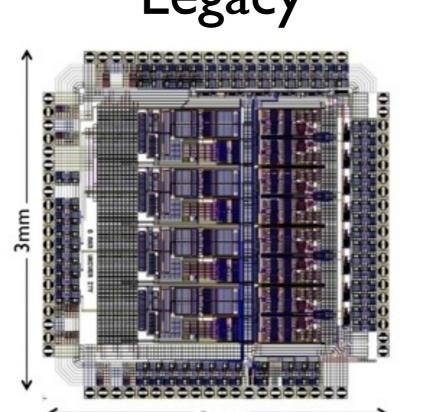
Pチャンネル

空乏層200µmの裏面照射、3辺接触可能 (この素子をベースにする)

IXO	
	2.25
	15
	30
	\
蓄積領域	撮像領域

	ベースライン	ゴール
撮像領域ピクセル	I5μm(H) × 25μm(V) 4ピクセル縦加算	15μm(H) × 100μm(V)
蓄積領域ピクセル	15μm(H) × 15μm(V)	15μm(H) × 15μm(V)
空乏層厚み	I00µm	I00μm
ノード数	4個	16個
フレームレート	8Hz	32Hz

Legacy



データ処理 **ASIC**

IXO

ベースライン案 合計 36個のASIC ASICはPCB基板上 (A-Hで実現)

ゴール案 合計 I44個のASIC ベアチップをCCDパッケージ内に実装

今後検討、開発が必要

FPGA

Legacy

FPGAによる X線イベント検出

IXO

最大限利用する。 システムの小型化、省電力