可視光測光・分光自動追観測システム PHASTの構築

根本登, 浦部蒼太, 那波咲良, 甲原潤也, 金子陽, 後藤絵美, 猶木皓太, 坪井陽子,河合広樹(中大),岩切渉(千葉大)

恒星ではフレアループが星半径の数倍にも及ぶと考えられる巨大フレアが見られる。その発生初期からの観測例は少 なく、発生メカニズムは明らかでない。そこで我々は、全天X線監視装置 MAXIからのアラートをトリガーとして、フ レアの発生初期から可視光で測光・分光観測を全自動で行うシステム PHASTを中央大学天文台 CHAOに設置した。こ のシステムによりアラートから2分以内に観測を開始することが可能になった。

背景: 太陽フレアと恒星フレア

()フレア:星表面での突発的な爆発現象

太陽フレア (10²⁹⁻³² erg) 恒星フレア (10²⁹⁻³⁹ erg)

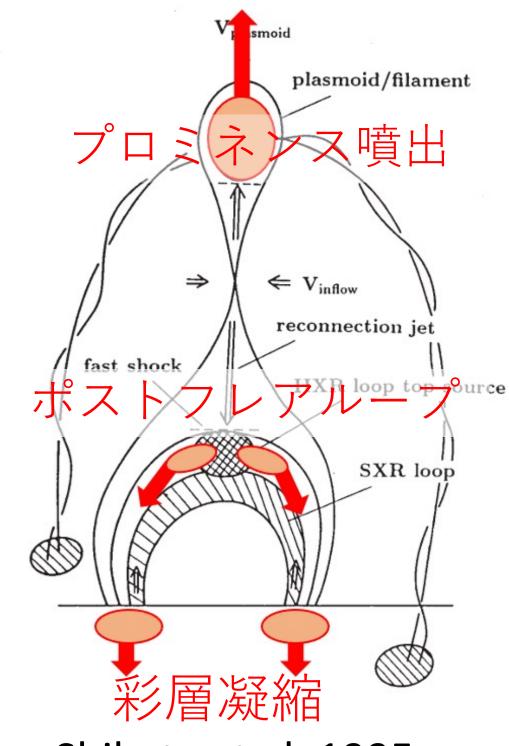
イメージング、多波長観測によ る多角的理解

点光源のため空間分解不可能。巨大 なフレア(>10³⁵ erg)は観測例が少ない

⇒磁気エネルギーの解放現象

⇒(特に巨大なフレアに関して) 未解明な部分が多い

○フレアの可視光分光観測



Shibata et al. 1995 図1.太陽フレアに伴う低温 プラズマの運動のイメージ

Ichimoto & Kurokawa 1984 **,**赤方偏移成分

図2. 太陽フレア時のΗα線の プロファイル(時刻は下から上)

モチベーション

巨大な恒星フレアにおけるHα線のプロ ファイルから、プラズマの運動に関す る情報を取得し、巨大なフレアの空間 スケールや発生過程を明らかにしたい。

課題点

太陽フレアでは増光初期から、顕著なHα偏移が観測されている。 → 巨大な恒星フレアにおいても、増光初期からの分光観測が必須。

サーベイ観測機器と連動した可視光の自動追観測を行う。

観測機器: MAXIとPHAST

全天X線装置MAXI

- ・国際宇宙ステーション (ISS)に搭載
- · 観測波長域: 2-20 keV
- ・過去13年間で30天体から 168発のフレアを検出
- ・約90分でほぼ全天を走査

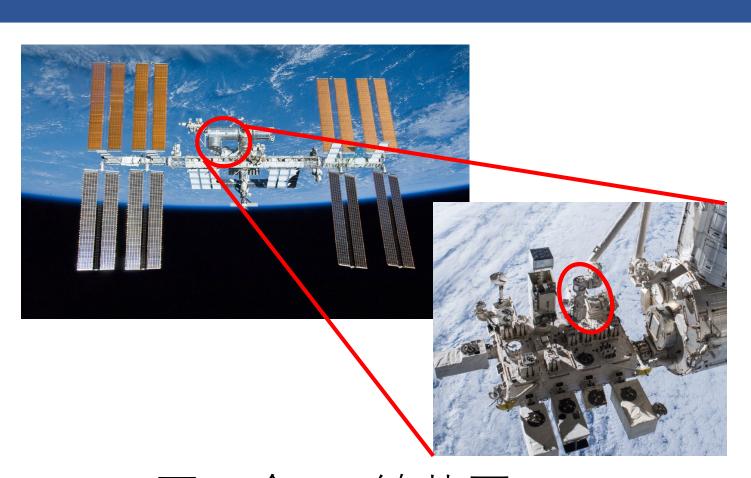


図3. 全天X線装置MAXI

PHAST(PHotometric And Spectroscopic Telescope)



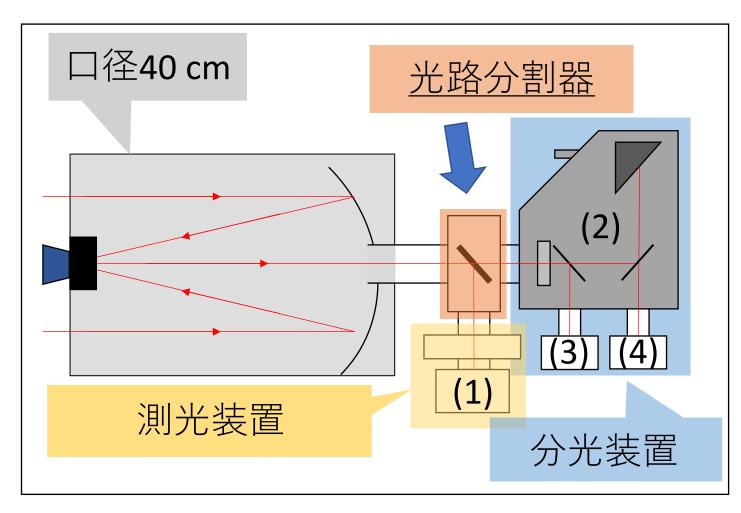


図4. PHASTの写真(左)とその光学系(右)

(1) Ximea社 MJ042MR-GP-P11-BSI 撮像バンド:U, B, V, R, I

- (2) Shelyak社 LHIRES皿 (分光器) R=19100
- (3) ATIK 414EX (ガイドカメラ)
- (4) ATIK 460EX (スペクトルカメラ)

追観測システム

JAXA

MAXIの観測データから

Nova-Alert System (Negoro et al. 2016) により増光を検知し<u>リアルタイム</u>に 速報メールを送信する

増光検知メールを送信

メールの送信から

研究室 Linux PC

- メールから ・トリガー座標
- ・トリガー座標より5度以内の天体情報 を読み取り以下を判定
 - ・目標天体
 - -トリガー座標より1度以内の天体の有無
 - -トリガー座標より5度以内のフレア天体 の有無(範囲調整中)
 - ・観測可能な時間

-メール受信後かつ夜間における 高度30度以上の時間が15分以上か

条件を満たしているなら追観測指令を作成 1870

PHAST 制御 PC

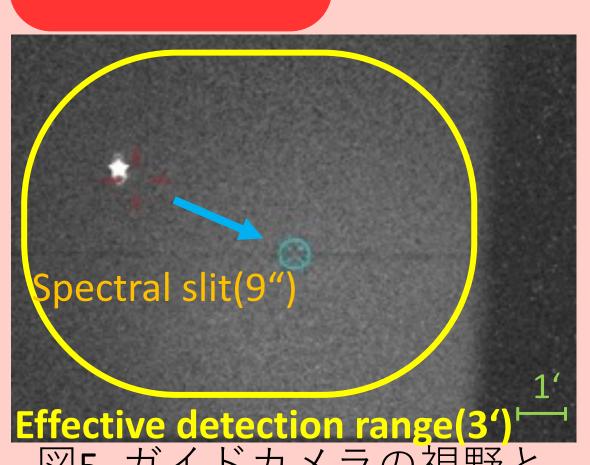


図5. ガイドカメラの視野と オートガイド天体検出範囲

建物の歪み等が原因で、一般に経緯台 単独の導入精度では目的星を9"の分光 スリットに導入できない為、オートガ イドによりスリットに正確に導入する

追観測指令の受信

通常のフレア星の モニター観測を中止

雨などの気象条件を判断

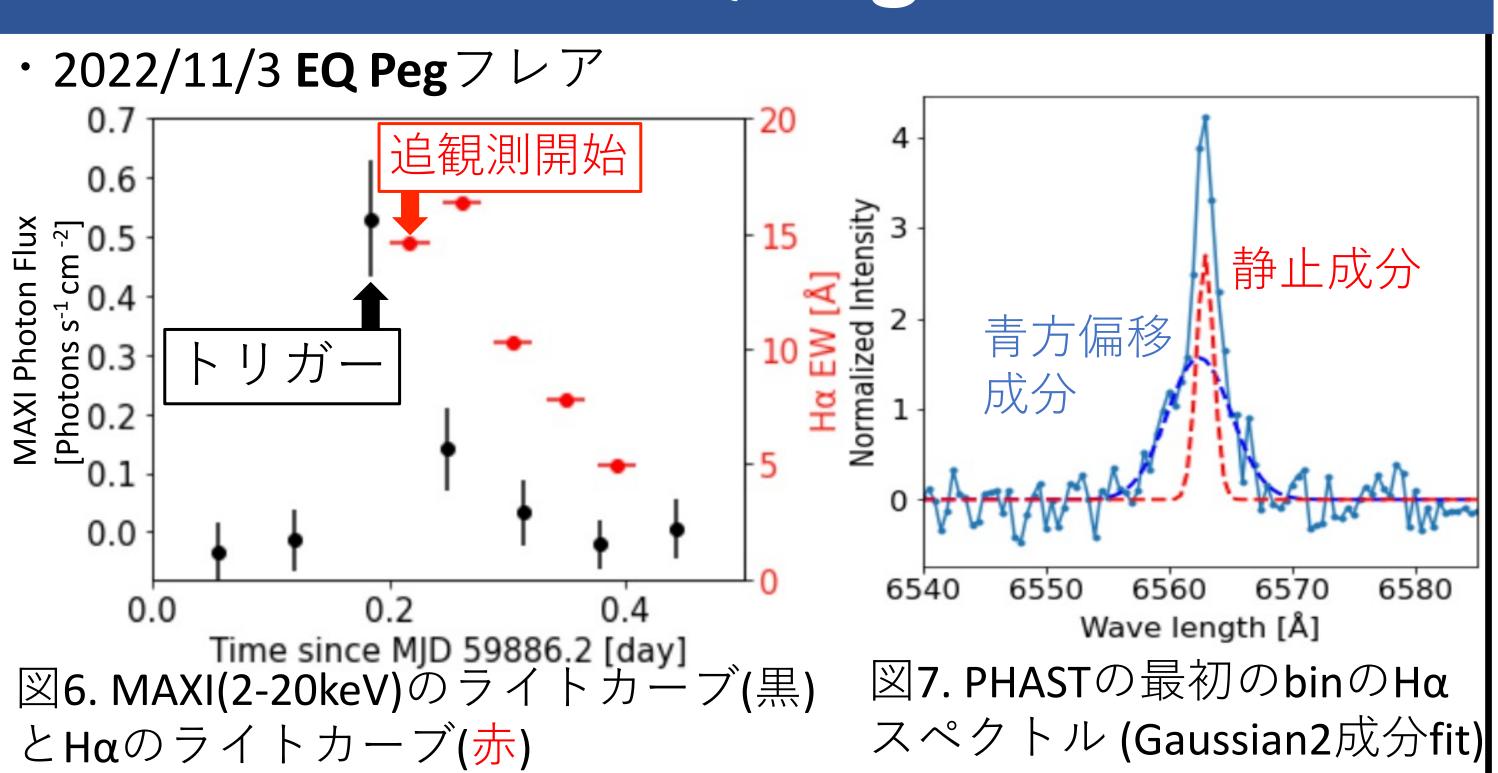
目的天体に望遠鏡を向ける /較正フレームを撮像

オートガイド

天体撮像開始

1分

観測結果: EQ Peg のフレア



- ・2022/11/3 EQ Peg(dMe型星)フレアのMAXIの増光検知メール 送信10分後(※)からPHASTでの追観測に成功した。
- ・結果として、**増光初期**における**青方偏移**したHα線を捉えた。 →今後、偏移成分の評価と議論を行う(春季年会にて発表予定) 【(※) PHAST制御PCに問題があり2分での観測開始を達成できなかった