

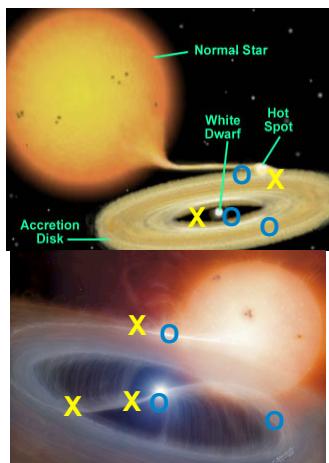
## 他波長との連携

今田 明  
(国立天文台)

2009 OAOUM

### 国内の恒星、高密度天体研究 (観測屋)の現状

- 国内の恒星、高密度天体研究者は波長ごとに分類されている現状あり。
- 論文では決まり文句のように、*simultaneous optical/X-ray observations are needed ...* と書かれている → ということは同時観測すれば新たな知見が得られる！？
- 可視近赤外以外(ここではX線)のコミュニティと協力関係を築けるか！？



可視光:  
降着円盤 hotspot 白色矮星

X線:  
境界域 accretion-spot wind?

●可視とX線の光度曲線の形状の比較。

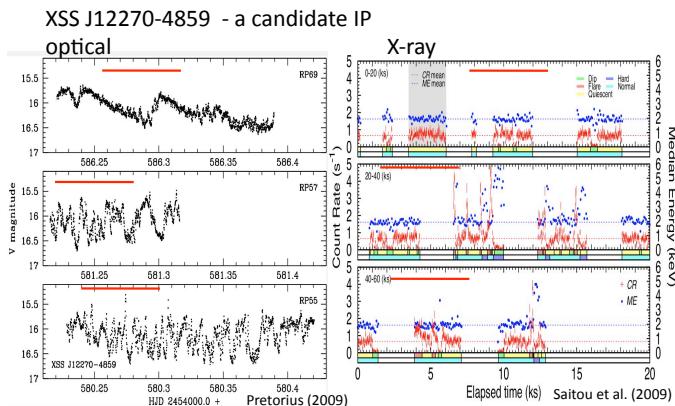
●時間の「遅れ」を観測。

Hotspotから白色矮星に至るまでの一連の降着過程の理解に繋がる。

### 激変星(新星、矮新星、X線連星)

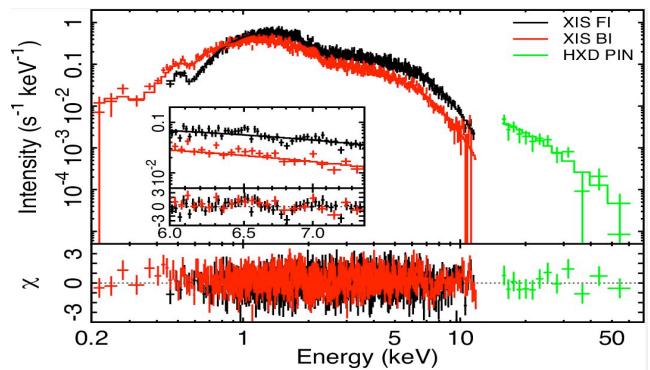
- 可視観測は充実。  
→ 円盤構造、角運動量輸送過程の直接観測。
- X線(すぐ)でも比較的観測されている。  
→ AO-4 target 14天体  
→ 中には100ksecを超える観測時間の天体も  
TT Ari, V603 Aql, Z Cam, AE Aqr, FO Aqr.....  
V4641 Sgr, KV UMa, U Sco, T Pyx

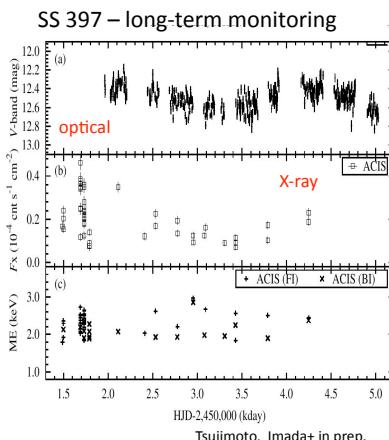
すぐくは激変星観測に新たな活路を見出そうとしている(すぐく関係者筋)



注: 同時観測ではない。

### XSS J12270-4859 XIS spectra



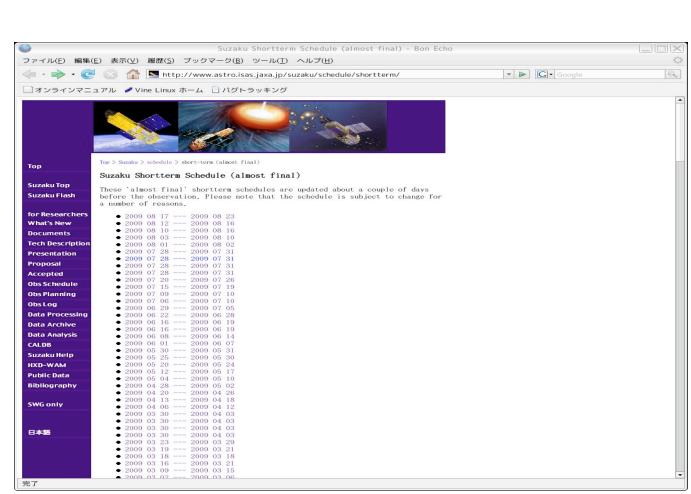


## 可視光はX線と相関？

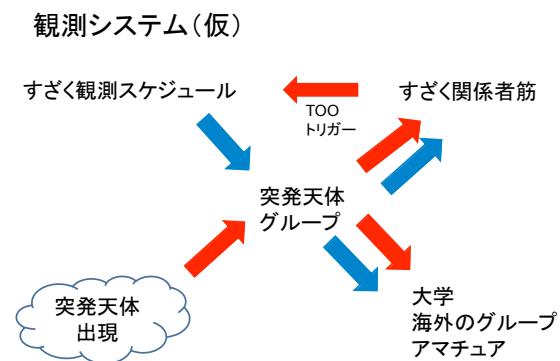
大規模なX線flare。  
(数100日のtimescale)

分光データがほとんどなく、正体不明。  
(HMXBか？？)

可視、近赤外分光観測。  
短時間変動の探査。



Suzaku Shortterm Schedule (almost final) - Bon Echo				
Target	RA(deg)	DEC(deg)	MNV start time	
SGR_0501+4516	75.2780	45.2762	2009 08 17 19 59 00	
ABELL_A26_N1	49.7875	41.7147	2009 08 18 20 02 00	
ABELL_A26_N2	49.5992	41.9569	2009 08 19 03 21 00	
ABELL_A26_N3	49.4092	42.1989	2009 08 19 11 19 00	
ABELL_A26_N4	49.2179	42.4406	2009 08 19 18 00 00	
ABELL_A26_N5	49.0254	42.6817	2009 08 20 05 54 00	
ABELL_A26_N6	48.8312	42.9225	2009 08 20 19 46 00	
ABELL_A26_N7	48.6354	43.1631	2009 08 21 15 12 00	
FORNAX_A_W-LOBE_S	50.3579	-37.5039	2009 08 22 10 23 00	
_1RXS_J1708-4009	257.1953	-40.1479	2009 08 23 16 09 00	



## すざくとの連携、今後

- すざくのスケジュールに合わせて地上から追観測(多波長同時観測)の実施。
- 突発天体が出現した場合のTOOトリガーに課題！？ → responseに3日程度。
- 可視近赤外とX線のグループが迅速に連絡を取り合えるようなシステムの構築(の用意がある(すざく関係者筋))