N04b ASCA と RXTE 衛星による、X 線新星 XTE J1118+480 の観測

山岡 和貴 (理研)、上田佳宏、太田方之、井上一 (宇宙研)、S.Chaty(CEA Saclay)

XTE J1118+480 は 2000 年 3 月にアメリカ RXTE 衛星の全天モニタによって発見された八ローにある珍しい X 線新星である。光学観測により中心には太陽の 7 倍の質量をもつブラックホール (BH) が存在すると考えられている。我々は、ASCA 衛星を用いて 5 月 11 日にこの天体の $20~{\rm ksec}$ の TOO 観測を行った。さらに RXTE 衛星によっても同期して TOO 観測が行われた。平均の X 線強度は $8\times10^{-10}{\rm erg cm}^{-2}{\rm s}^{-1}(2\text{-}10~{\rm keV})$ であり、パワースペクトルから~ $0.1~{\rm Hz}$ に準周期的変動 (QPO) が検出された。一方、ASCA と RXTE の 0.7– $150~{\rm keV}$ に渡るエネルギースペクトルは巾 $1.8~{\rm o}$ のパワーローと降着円盤成分と思われる $2~{\rm keV}$ 以下でのソフト成分の超過でよく説明され、典型的な BH のハード状態と考えられる。さらに局所構造として、 $6.4~{\rm keV}$ に鉄輝線を初めて検出し (等価巾 $30~{\rm eV}$ 程度)、20– $30~{\rm keV}$ での弱い反射構造を確認した。本発表ではその年の $4~{\rm fl}$ に行われた多波長同時キャンペーンとの比較を行うとともに鉄と反射成分の起源について議論する。