超光度X線源NGC6946 X-1の質量を探る

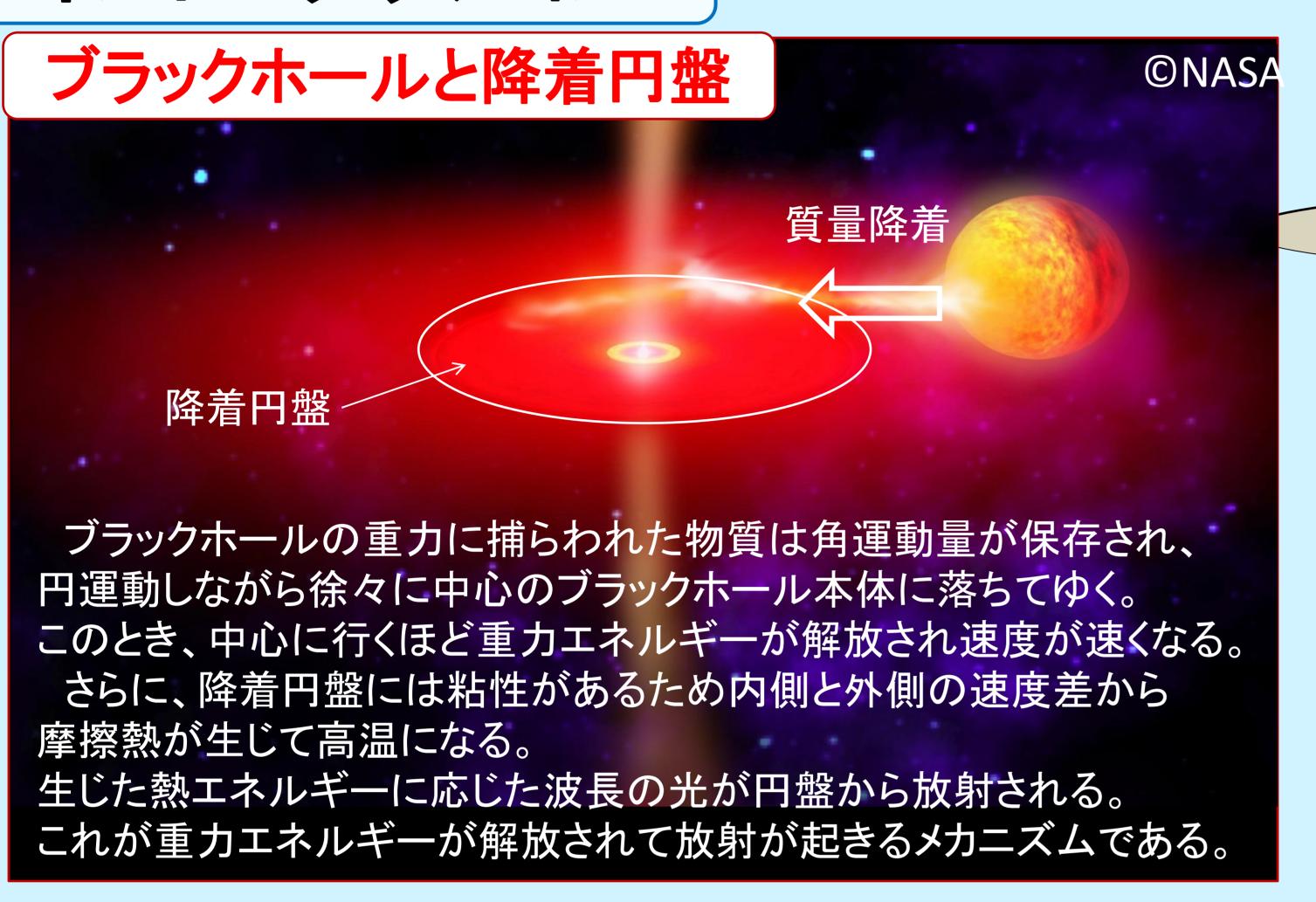
概要

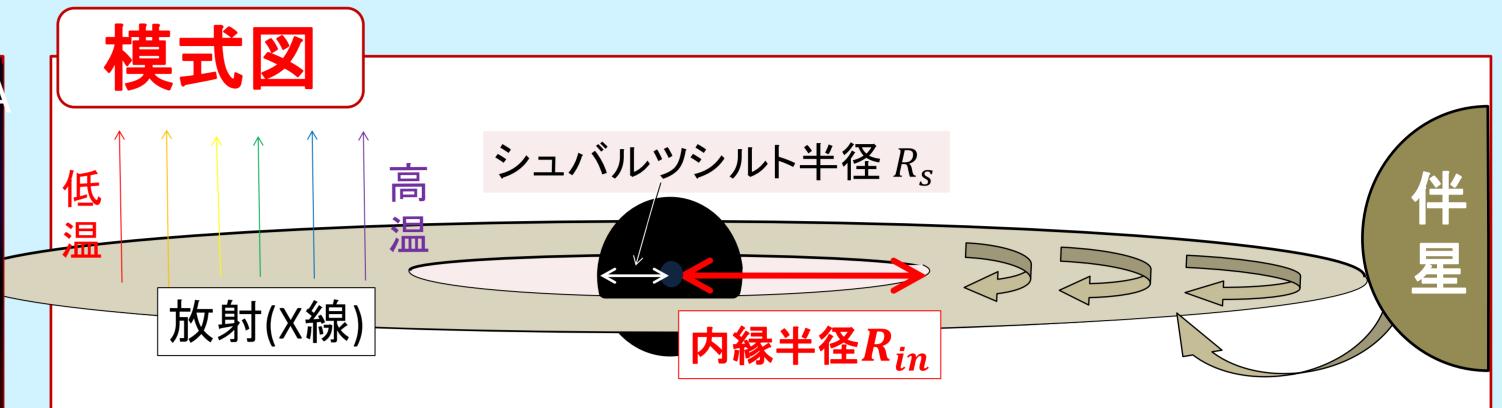
東京理科大 松下研究室 桑原 啓介

ブラックホールとは光さえも脱出することの出来ない強力な重力を持つ天体のことである。情報を持ったものが何一つ外に出られないためブラックホールそのものを観測することは出来ない。そこで連星系を成しているブラックホールに落ちてゆく物質から発せられるX線を捉えて研究が行われている。すなわち、X線のスペクトルを解析することで得られる情報はその降着円盤の物理状態である。仮に標準的なブラックホールならばその内縁温度・ノルムがわかり、そこからさらに内縁半径・シュバルツシルト半径・天体の質量を求めることができる。

本研究では渦巻き銀河NGC6946の超光度X線源のスペクトル解析からその質量を求め、標準的なブラックホール候補天体であるLMC X-3と比較した。

イントロダクション





降着物が安定した円運動を保てる限界の半径を内縁半径と呼ぶ。 これは天体の質量に比例して大きくなる。

$$R_{in} = 3 \times R_s \cong 3 \times \left(\frac{M}{M_{\odot}}\right)$$
 [km] (自転していない場合

スペクトル解析から R_{in} を求めることで対象天体の質量Mを計算できる。

降着円盤からの黒体放射

円盤周辺でのエネルギー増加*/*

結果と考察

恒星質量ブラックホール

恒星が超新星爆発を起こした後に残ると考えられているブラックホール。 質量が太陽質量の8倍を超える恒星はその一生を終えて原子核の大きさまで 収縮してもなお重力崩壊が止まらず、 無限に収縮し続ける。

質量は太陽質量の数倍~十数倍程度。

超光度X線源(ULX)

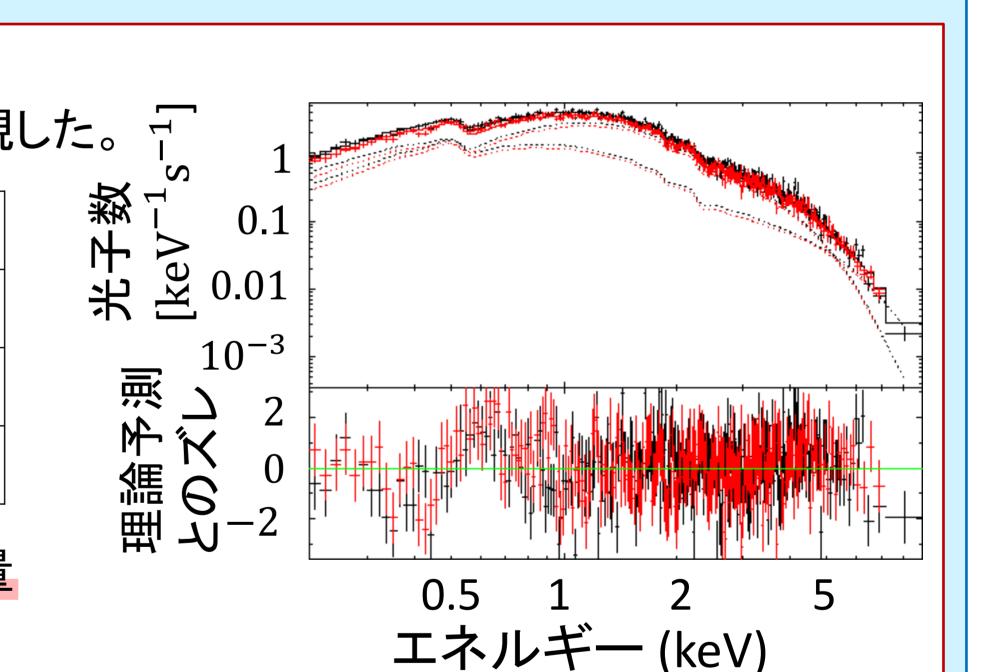
非常に明るいX線源。 未だ正体ははっきりとはわかっていない。 光度は~10³⁹[erg/s]を超える。 恒星質量ブラックホールと似た特徴が 認められるが、恒星質量ブラックホールの 限界光度は10³⁸[erg/s]程度なので別物だ と思われる。

LMC X-3

標準的なブラックホールの放射

(回転していない、降着円盤がよく見える、など)

恒星質量ブラックホールに分類される質量であることを確認できた。



星間ガス等による

NGC6946 X-1

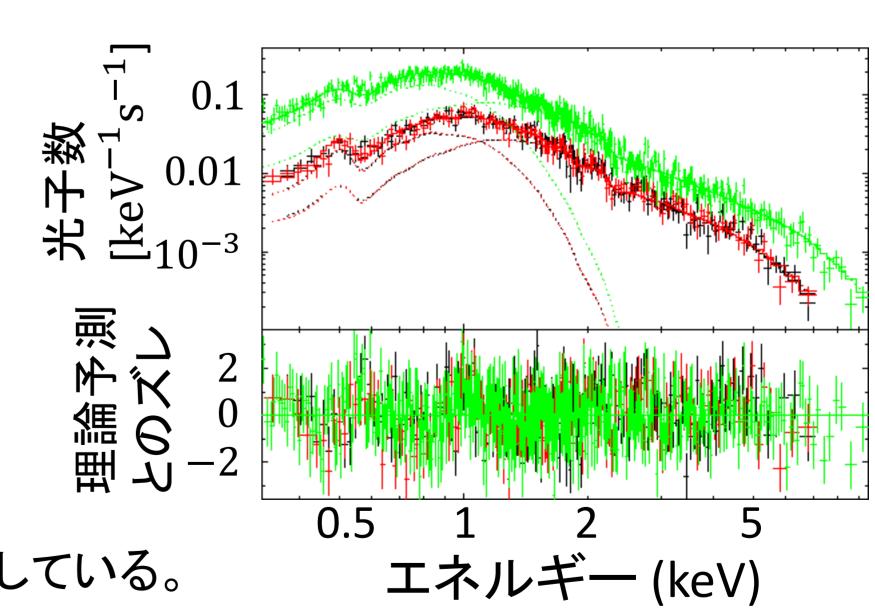
スペクトル解析

LMC X-3と同様に

標準的なブラックホールの放射モデルで再現することができた。

光度が~10³⁹のオーダーであることから ULXの特徴が確認できた。

円盤の温度が恒星質量ブラックホールより 低い値になるのは内縁半径の大きさに起因している。



	2007年11月2日	2007年11月8日	2012年10月21日
光度(明るさ) [erg/s]	2.91894×10^{39}	3.00138×10^{39}	3.43354×10^{39}
円盤の温度 [K]	約140万	約170万	約170万
内縁半径 [km]	27093.6	13138.3	13420.5
質量	3010.40 M _☉	1459.81 M _☉	1491.17 M _☉

NGC6946 X-1の質量は太陽質量の $\sim 10^3$ のオーダーであることがわかった。

観測対象

LMC X-3

大マゼラン星雲にあるX線源。 標準的な放射モデルで再現できる ブラックホール候補天体。 地球との距離は約16万光年。

観測日時	観測時間(秒)	
2000年2月7日~	5994	

NGC6946 X-1

超光度X線源の一つ。 地球との距離は約200万光年。

観測日時	観測時間(秒)	
2007年11月2日~	37300	
2007年11月8日~	31925	
2012年10月21日~	119301	