# AGNのX線光度の時間変動と ブラックホール質量の推定

### 京都大学宇宙物理学教室修士1回生



## 活動銀河核(AGN)



- X線で非常に明るい
- ・ 光度に時間変化が見られる
- 銀河中心ブラックホー ルが成長する段階
- 銀河とブラックホールの共進化を考える上でも重要

(Urry & Padovani 1995)

## 活動銀河核(AGN)



- X線で非常に明るい
- ・ 光度に時間変化が見 られる
- 銀河中心ブラックホー ルが成長する段階
- 銀河とブラックホールの共進化を考える上でも重要

(Urry & Padovani 1995)

## ブラックホール質量

- AGNの基本的な物理量であり、エディントン比や質量降着率を求めるのに必要
- AGNの中心の物理や進化を知る上で重要
- その推定方法

BLRからの 輝線幅

→ BLRが見えない2型AGNでは使えない

母銀河のバルジ光度との関係(マゴリアン関係)

→ 母銀河が見えない遠方のAGNなどで使えない

## X線の時間変動から求める方法

#### 時間変動のタイムスケールと系の大きさ

(ブラックホール質量)の関係を用いる

#### X線の光度変動さえ観測できれば ブラックホール質量を求める事ができる!

#### 2型AGN、遠方のAGNでも推定が可能

## AGNのX線Light curve の例



## Normalized Power Spectrum Density (NPSD)

#### ある値の時間変化において、どの周波数の変 動の寄与が大きいかが分かる



## AGNのNPSDの例



(Markowitz et al. 2003)



Breakのタイムスケールを比較して相対的にMBHを推定できる

(Markowitz et al. 2003)

(Hayashida et al. 1998)

BreakタイムスケールとM<sub>BH</sub>の相関

M<sub>BH</sub>(M<sub>☉</sub>)



### My Work

- AGNは系が大きいため長周期まで調べる必要がある (Breakのタイムスケール~1週間)
- しかし、長期間にわたる連続的な観測はまだ少ない

#### 全天X線監視装置MAXIによる観測データ を用いてM<sub>BH</sub>を推定

### MAXI (Monitor of All-sky X-ray Image)

- 国際宇宙ステーションの日本実験棟「きぼう」に 取り付けられた全天X線モニター装置
- 宇宙ステーションの周回を利用して常に全天を モニターしており、全天のAGNの長期にわたる ライトカーブが得られる



MAXIによる全天イメージ



🔘 : AGN

(RIKEN, JAXA, MAXI team) 13/16

Mrk421のライトカーブ(4-10keV)

縦軸:cts/s/cm<sup>2</sup>



14/16

### Mrk421のNPSD(Preliminary)



#### Future Work

- 現在MAXIで受かっている50個程度のAGNについてもライトカーブを作成し、M<sub>BH</sub>を求める
- もっと長期のデータを使いさらに長いタイムス ケールについて調査したい
- 大部分は既に他の方法からM<sub>BH</sub>が推定されているため、過去の結果と比較してX線光度の時間変動を用いた方法の評価をする
- BreakのタイムスケールとM<sub>BH</sub>の比例関係、 AGNの種類によってその関係がどのように変わ るのかということをよりはっきりさせたい