Рентгеновские свойства

Всего отождествлено 39 источников

• У 6-х источников выявлено сильное поглощение $N_{\rm H} > 10^{23}$ см $^{-2}$

• Массы ЧД

$\begin{array}{cccccccccccccccccccccccccccccccccccc$						
9		04				
		8				
1 -			<u>10</u>	11		
			6 14			
┥		3 13 2 13 13 13 13 13 13 13 13 13 13 13 13 13	5			
2 -	12					
	+ Sy2					
3 -	 NLSy1 ▲ Sy1 ■ Sy1.9 + Sy2 					
I				1		

Объект	Масса ЧД, $10^8 M_{\odot}$	$L_{ m bol}$, 10^{44} эрг ${ m c}^{-1}$	$\lambda_{ ext{Edd}}$
SRGAJ002240.8+804348	2.6 ± 0.6	12 ± 2	0.034 ± 0.009
SRGAJ021227.3+520953	1.4 ± 0.3	18 ± 4	0.10 ± 0.03
SRGAJ193707.6+660816	0.12 ± 0.02	1.7 ± 0.2	0.11 ± 0.02
SRGAJ200331.2+701332	2.2 ± 0.5	4.1 ± 0.6	0.014 ± 0.004

Примечание. L_{bol} — болометрическая светимость, полученная для фиксированной болометрической поправки $L_{\text{bol}}/L_{\text{X}}=11$; λ_{Edd} — отношение болометрической светимости к эддингтоновской. Ошибки соответствуют 68% доверительному интервалу.

Результаты

- Отождествлено 39 АЯГ с помощью оптических наблюдений на АЗТ-33ИК, РТТ-150 и по архивным данным 6dF, SDSS
- Все они оказались близкими сейфертовскими галактиками на z < 0.3
- Измерена колонковая плотность водорода на луче зрения, измерена рентгеновская светимость, определен оптический тип, измерено красное смещение, для некоторых была оценена масса СМЧД
- Задачу по отождествлению новых АЯГ из обзора СРГ/ART-XC можно эффективно решать с помощью оптических телескопов 1.5-м класса.
- Опубликовано 3 работы: Зазнобин и др. 2021, Усков и др. 2022, 2023
- Работа по оптическому отождествлению из обзора ARTSS1-5 продолжается