OTYET 2003-I

K

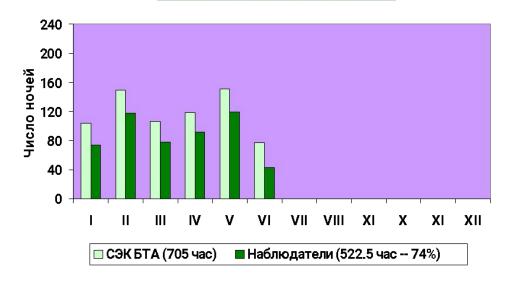
1

Б

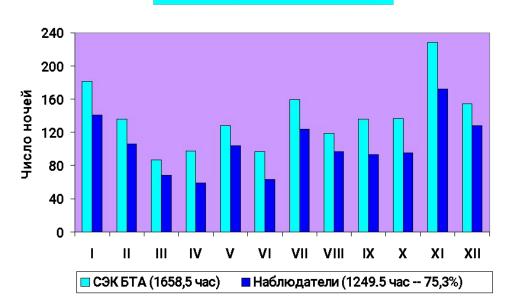
 \prod

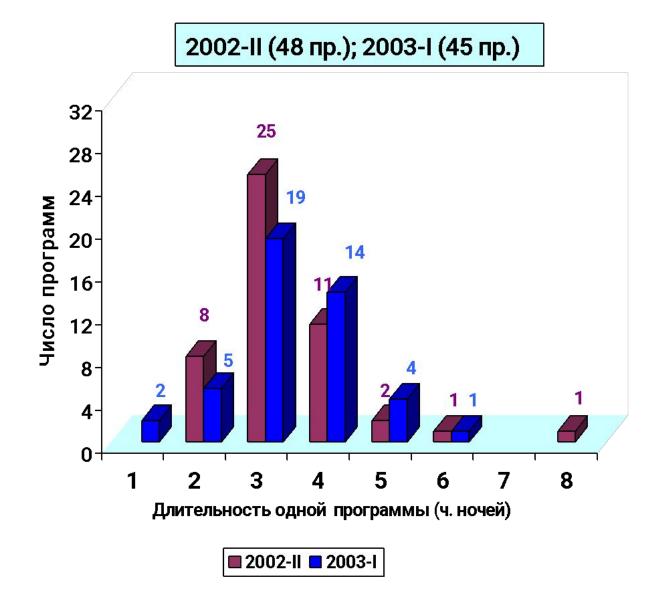


Часы наблюдений на БТА в 2003-1

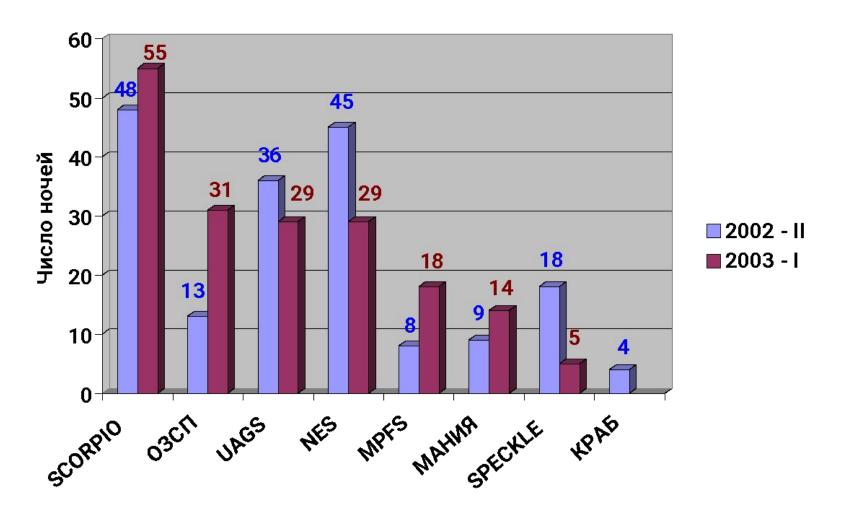


Часы наблюдений на БТА в 2002г.

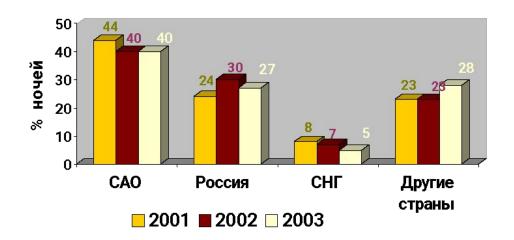




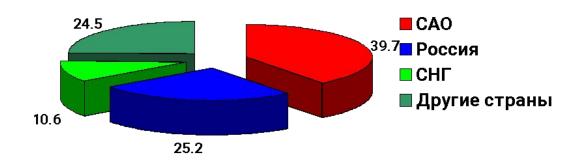
Распределение времени по методам



Распределение времени по группам заявителей



Распределение времени на БТА по группам заявителей в 2003-I (в %)



Модернизация комплекса БТА

- Юстировка диагонального зеркала устранено смещение светового пятна по коллиматору спектрографов в фокусах Нэсмита
- В приводах A и Z установлены локальные контроллеры, обеспечивающие контроль датчиков положения и работу приводов.
- Установка теплового насоса экономия электроэнергии и более стабильный температурный режим системы маслопитания
- Замена линий связи на телескопе: прокладка современных коммуникаций, включая оптоволоконные

ПЗС система на базе прибора EEV42-40

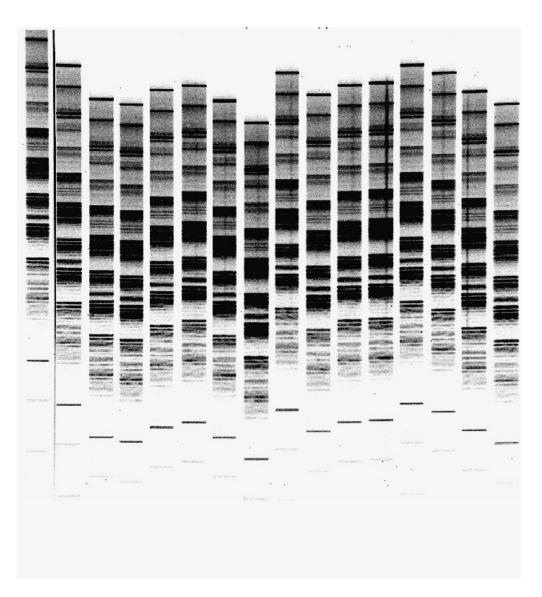


Весна 2002 г - первые пробные наблюдения.

I полугодие 2003 г
– опытная
эксплуатация на
приборах БТА.

Создан в лаборатории ПР.

Фокальный редуктор SCORPIO : многощелевая мода

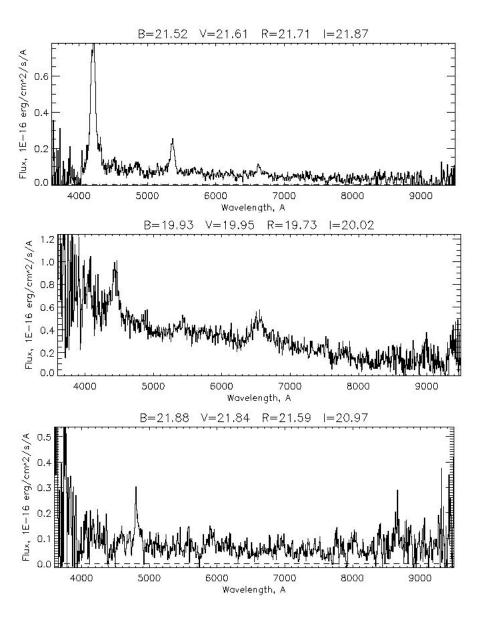


Одновременное получение до 16 спектров в поле БТА 3'х5'. Предельные величины – 23-24^m

Поле Q2203+29, накопление 15 мин.

Лаборатория СФВО.

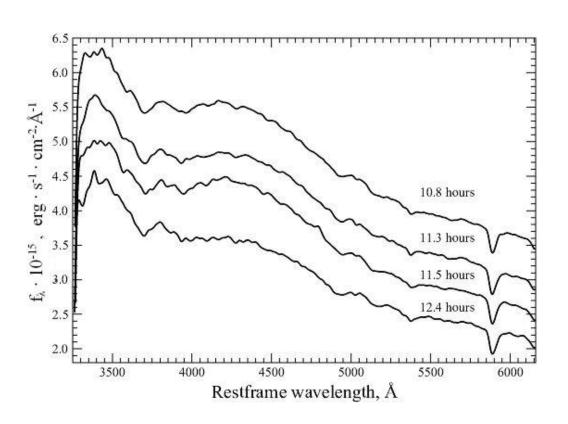
Спектры далеких объектов (С.Н.Додонов,САО)



Диапазон величинот 21 до 24^{m} .

Типичное время Накопления — 3-4 ч.

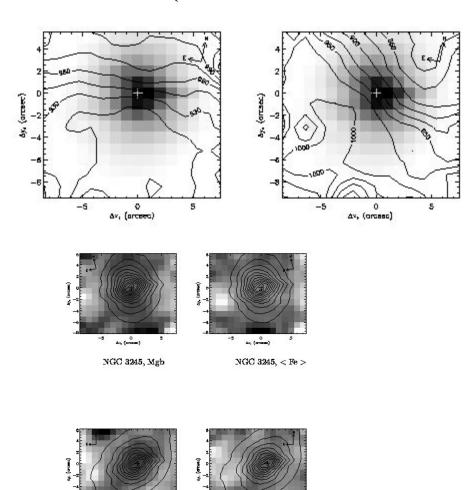
Гамма-всплеск 29 марта 2003 г (В.В. Соколов, САО РАН)



Самые ранние спектры оптического объекта, связанного с гаммавсплеском GRB030329 — через 10-12 часов после вспышки.

Наблюдатель – А.В. Моисеев

Спектроскопия ядер линзовидных галактик (О.К. Сильченко, ГАИШ МГУ)

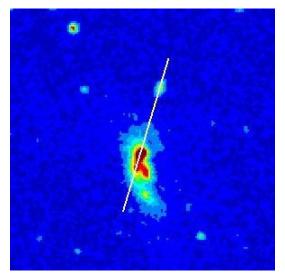


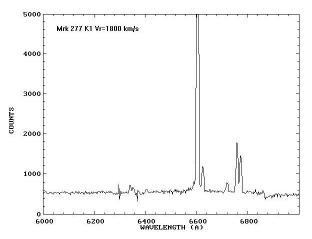
VCC 4170 - Fb -

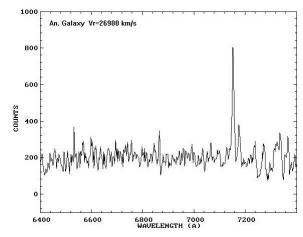
VCC 4170 Vish

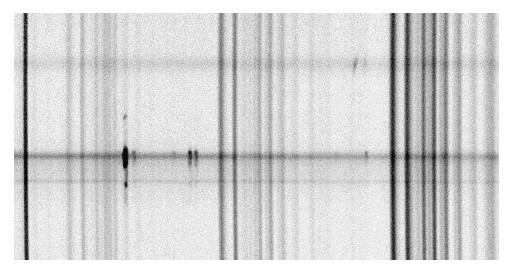
- У галактики NGC 3941 подтверждено видимое противовращение газа по отношению к звездам
- У ряда галактик обнаружены химически выделенные ядра: у NGC 4179 звездный диск, у NGC 3245 кольцевая структура.

Области звездообразования в галактиках (А.Н. Буренков, САО)



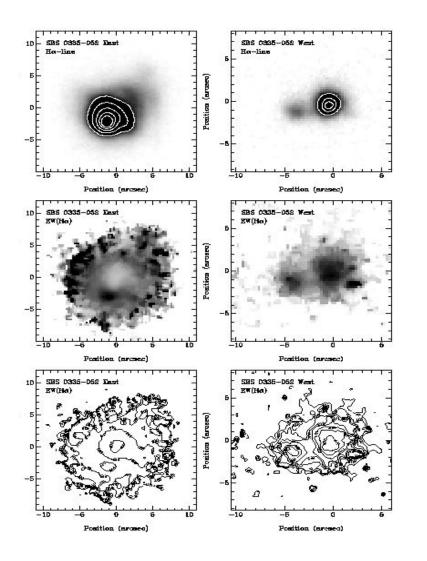






По наблюдениям с UAGS показано, что анонимная галактика рядом с Мkn277-результат проекции далекой галактики (Vr=1800 km/s и 26900 km/s).

Глубокая фотометрия пары малометалличных галактик SBS0335-052



Фотометрия пары SBS0335--052, полученная на БТА,- свидетельство продолжающегося звездообразования в локальной Вселенной.

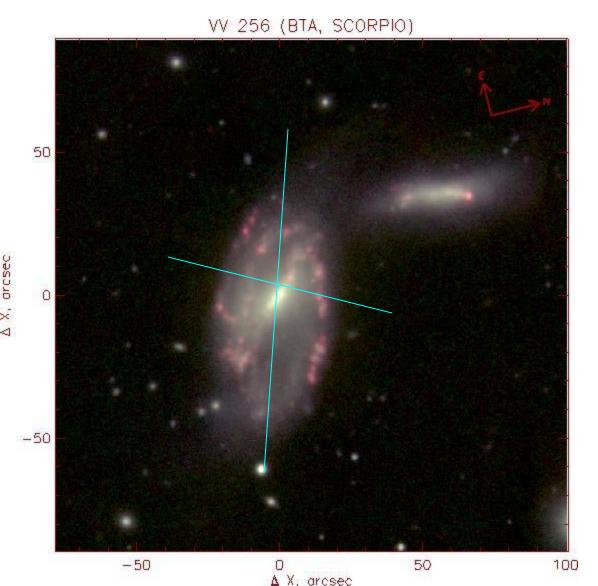
Возраст самых старых звезд — не более 500 млн.лет.

Сверху вниз – изображения в фильтре На, карта EW (На), полутонами и изолиниями.

Пустильник, Прамский, Князев (CAO, MPIfA)

13

Волны плотности в кольцевой галактике VV256 SCORPIO (DI, long-slit), Д. Бизяев (ГАИШ МГУ)

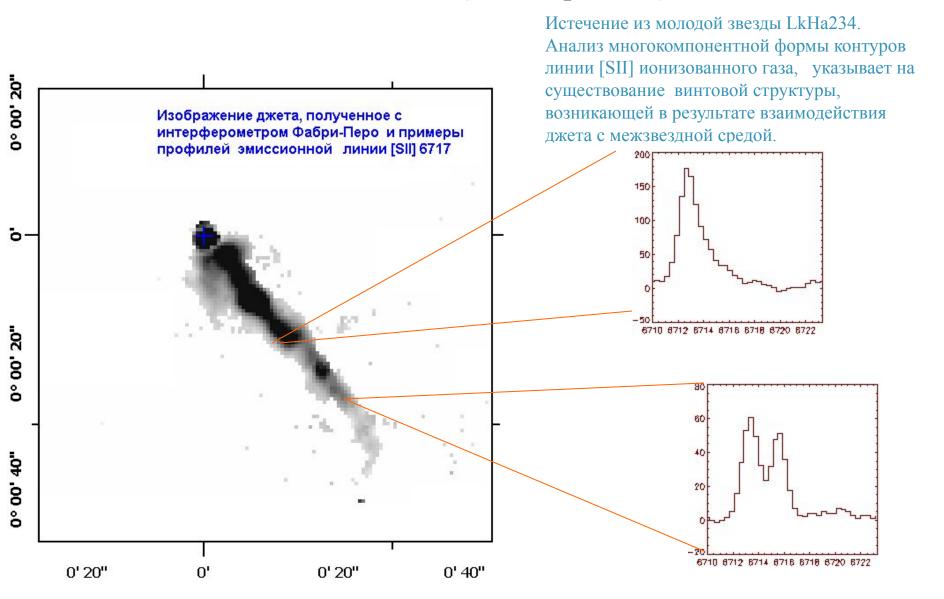


Комбинация изображений в 3-х фильтрах, красный цвет соответствует излучению в линии На. Показано положения длинной щели SCORPIO при наблюдениях в спектральном режиме. Основная цель исследования -- получения распределения обилия элементов вдоль направления распространения кольцевой волны плотности.

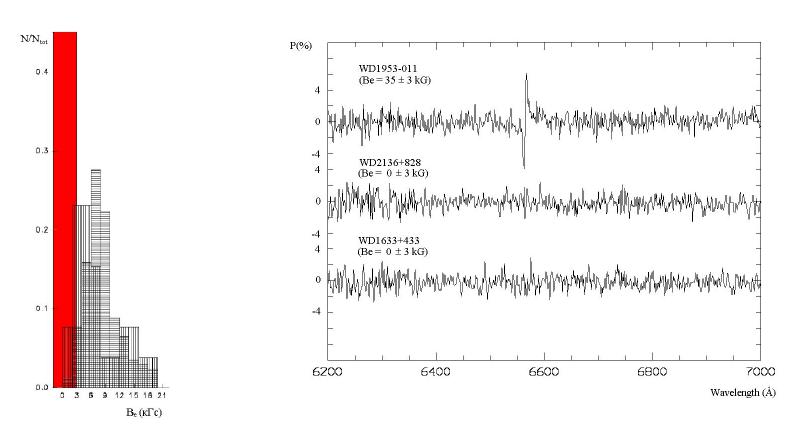
Предполагается, что подобные кольцевые структуры образуются в результате осевого прохождения спутника через галактический диск. Полученные данные будут использованы для численного моделирования звездно-газовых дисков столкновительных галактик. 14

Волновые структуры в молодых звездных объектах

SCORPIO+ИФП, Т. Мовсесян (БАО, Армения)

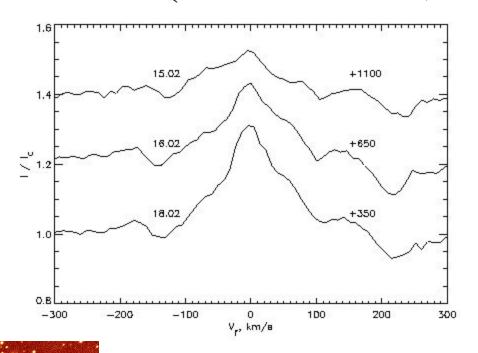


Исследование магнетизма белых карликов (Валявин, Фабрика, САО)



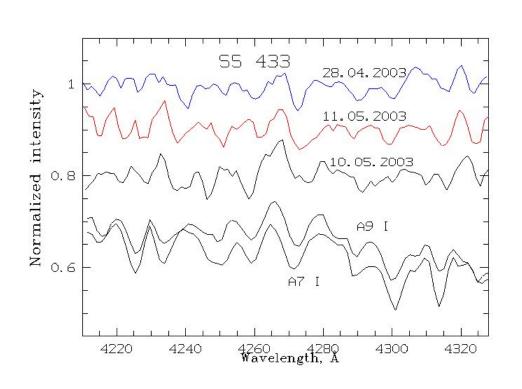
Точность определения величины магнитного поля — не хуже 3 кГс. Примеры спектров (V-параметр Стокса) — справа. Использован UAGS+новая поляризационная приставка.

Изучение магнитного поля у звезды Т Таu (С.А.Ламзин, ГАИШ МГУ)



- Измерено значение крупномасштабного магнитного поля у звезды Т Таи, (130+-40 Гс)
- Обнаружено переменное поле в эмиссии HeI 5876. Вариации от 0.3 до 1.1 кГс.
- Наблюдения на ОЗСП совместно с ЛФЗ и ЛИЗМ

Исследование звезды-донора системы SS433 (А.М.Черепащук, ГАИШ МГУ)



- По данным наблюдений с UAGS в фазе затмения аккреционного диска обнаружены детали абсорбционного спектра звезды- донора.
- Тип звезды близок к A7Ia-A9Ia с Teff=8000 К. (см. спектры).
- Совместно с ЛФЗ.

Измерения магнитных полей звезд в режиме поляризационной модуляции с циклическим переносом заряда (Г.А.Чунтонов, САО)



- Использована ПЗС-система на базе EEV42-40
- Реализуется синхронное детектирование с поляризационной модуляцией сигнала и использованием части ПЗС в качестве буферной памяти (см. рис)
- У ртутно-марганцевой звезды HD 129174 с mv = 4.91 значение магнитного поля, составило 1,1 +- 2 G (Техр=90 мин).19