Исследование распределения света по зрачку HRS и его влияния на измерения лучевой скорости

Работу выполнили студенты: Беспятый Илья Витальевич, ФКИ 301 группа Санковский Дмитрий Евгеньевич, ГАИШ 201 группа Руководители практики: Шатский Николай Иванович, Желтоухов Сергей Геннадьевич

Проблематика

Точность измерения лучевых скоростей определяет точность изучения кинематики кратных систем.

Ошибки:

- 1. Случайные:
 - случайные колебания звездных фотосфер
 - о шумы: в калибровочных данных, считывания, фотонный
- 2. Систематические:
 - смещения спектральных линий из-за аберраций оптической системы – зависят от свойств конкретного световода

Методы борьбы с систематическими ошибками

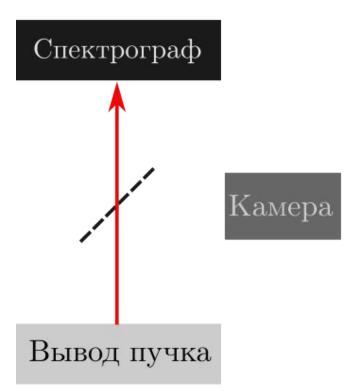
• Усложнение оптической системы (double scrambler)

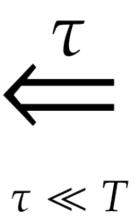


• Учёт ошибок апостериори, по факту

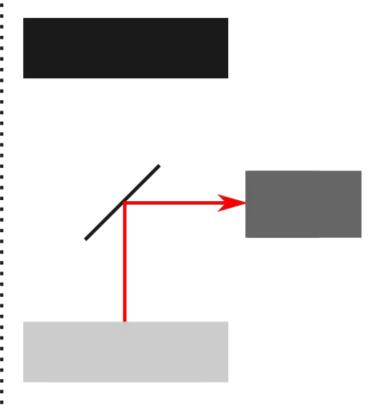


Идея



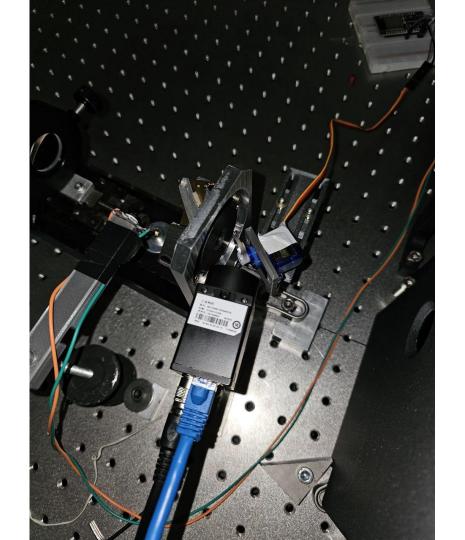


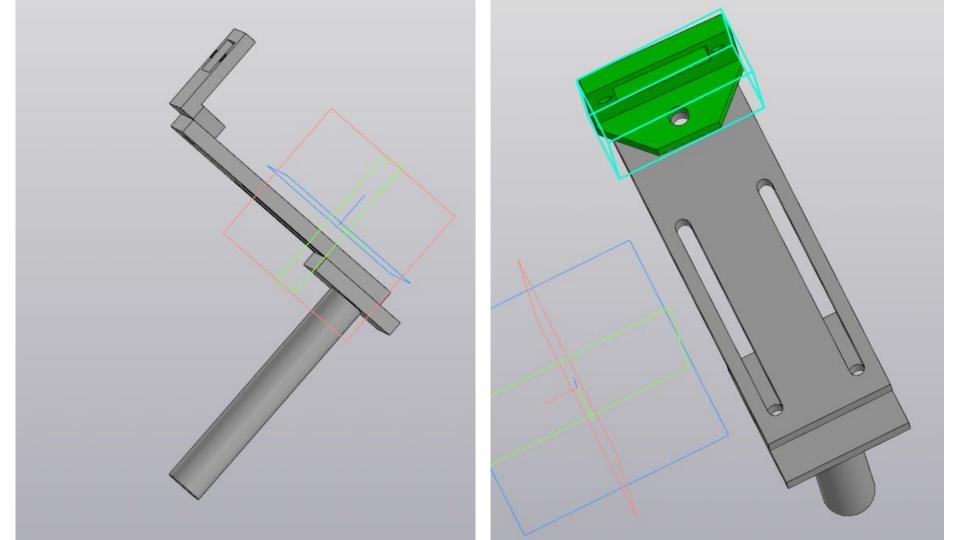




Установка

- Кронштейн
- Сервопривод SG-90
- Зеркало
- Камера MV-CS050-10GM
- ESP32
- Компьютер





Ход работы

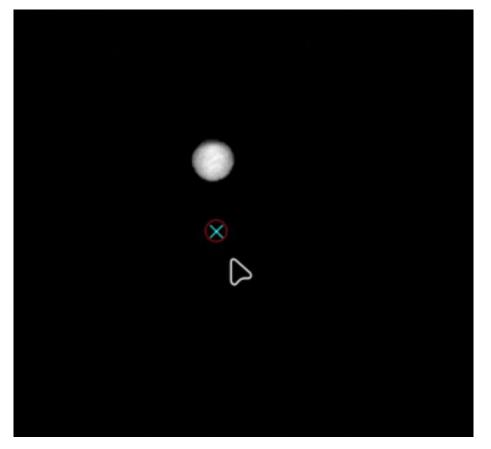
- Многочисленные калибровки установки
- Измерения с настраиваемыми и внешними параметрами (фокусное расстояние, давление, положение оптоволокна относительно изображения)
- Поиск и обоснование зависимостей

Калибровка

- Оптимальная компоновка (оптический путь, виньетирование)
- Юстировка (оптоволокно, установка)
- Отсутствие влияния установки на систему
- Оценка стабильности радиального профиля
- Проверка однородности углового профиля (свойство оптоволокна)

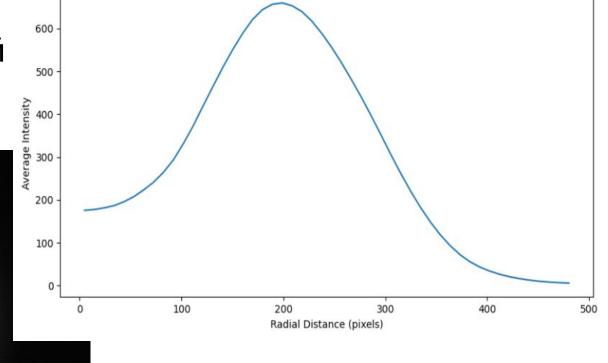
Оптоволокно

Используемое оптоволокно перемешивает радиальную моду, поэтому ожидается, что угловое распределение излучения (при корректной юстировке и центровке звезды) будет достаточно однородным



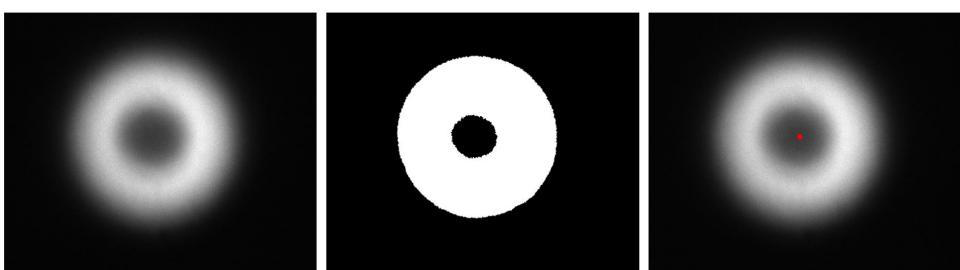
Распределение света в оптоволокне по калибровочному источнику, пример хорошей юстировки

Находим радиальный профиль



Алгоритм нахождения геометрического центра изображения

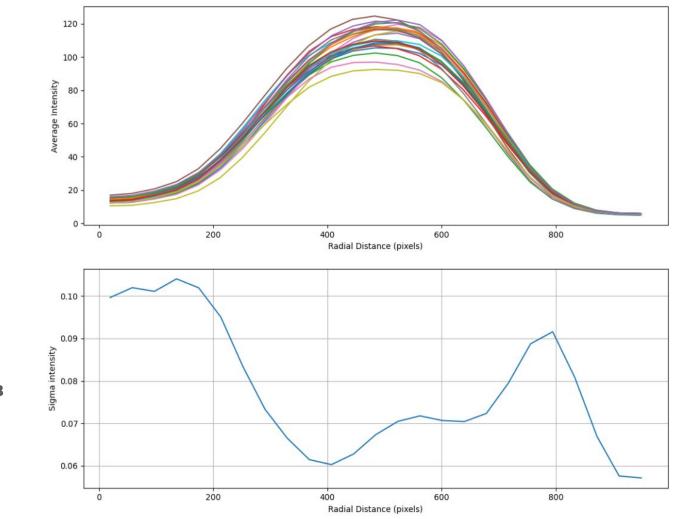
- Удаление фона.
- Сглаживание.
- Бинаризация.
- Центр масс по бинаризованному кадру.



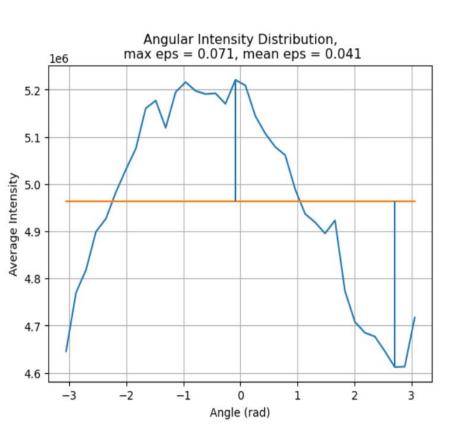
Стабильность радиального профиля

Наблюдение HIP96258 25 минут, seeing ~ 2 "

Относительная разница не более 10 процентов



Оценка нерадиальной переменности



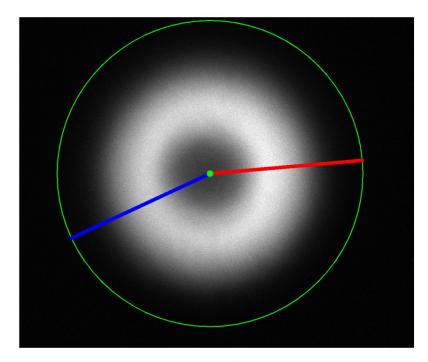
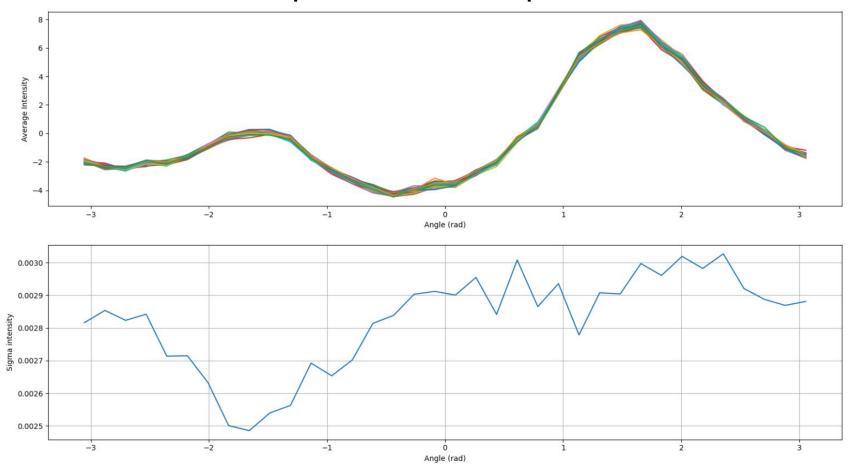


Рис. 8: Направления наименьшей (синим) и наибольшей (красным) угловой интенсивности. Зеленым кругом отмечен круг наибольшего радиуса с центром в центре пучка

Оценка нерадиальной переменности

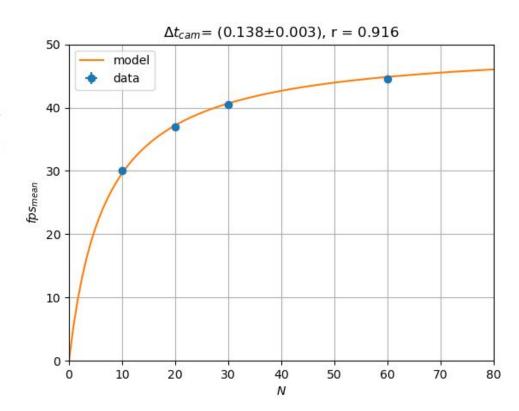


Измерение времени отклика камеры

$$\mathrm{fps_{mean}} = \frac{N}{N/\mathrm{fps_{prog}} + \Delta t_{\mathrm{cam}}}$$

N – количество снятых подряд кадров

Δt_cam – отклик камеры

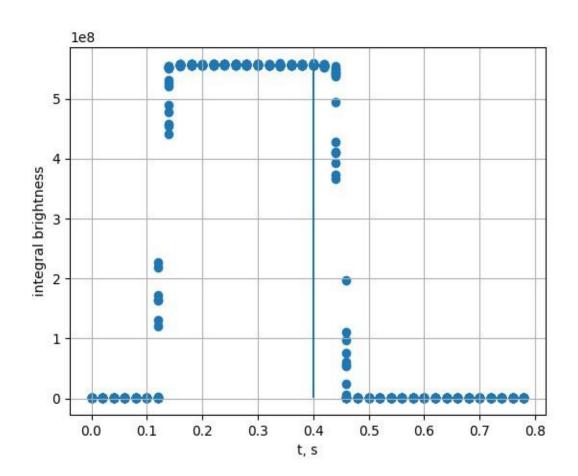


Измерение времени подъёма сервопривода

Время подъёма ≤ 0.16 (+ 0.14) = 0.3 с

Время прохождения зеркала ≤ 0.04 с

Оценка вносимой неравномерности пучка в спектрографе ≤ 0.13 %

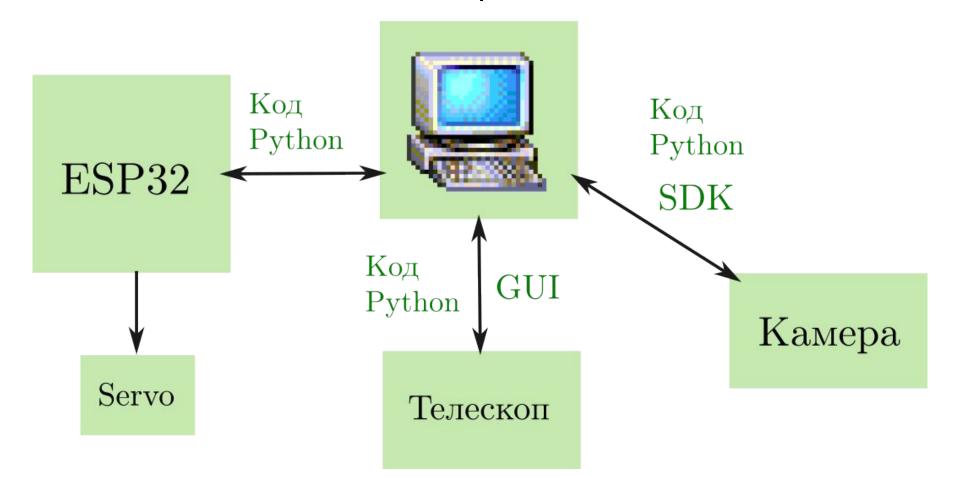


Измерения зависимости от настраиваемых параметров

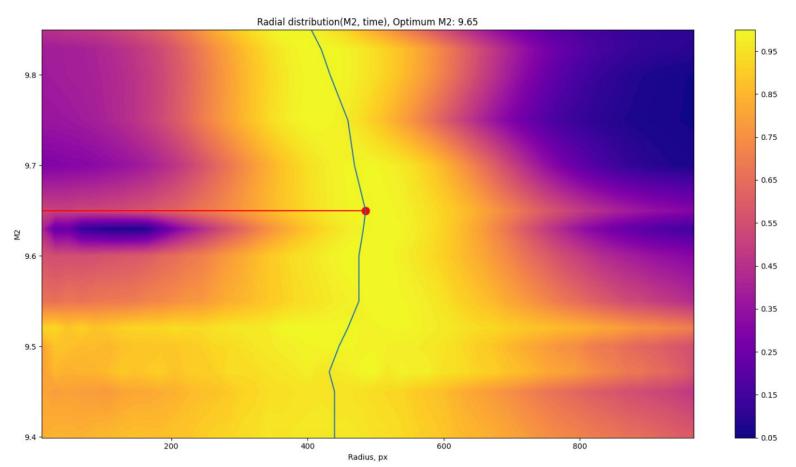
Использовались звезды Арктур, HD332077 и HIP96258. Процедура Измерения требуют синхронизации всех частей схемы: фокусировки телескопа, съемки и работы сервопривода.

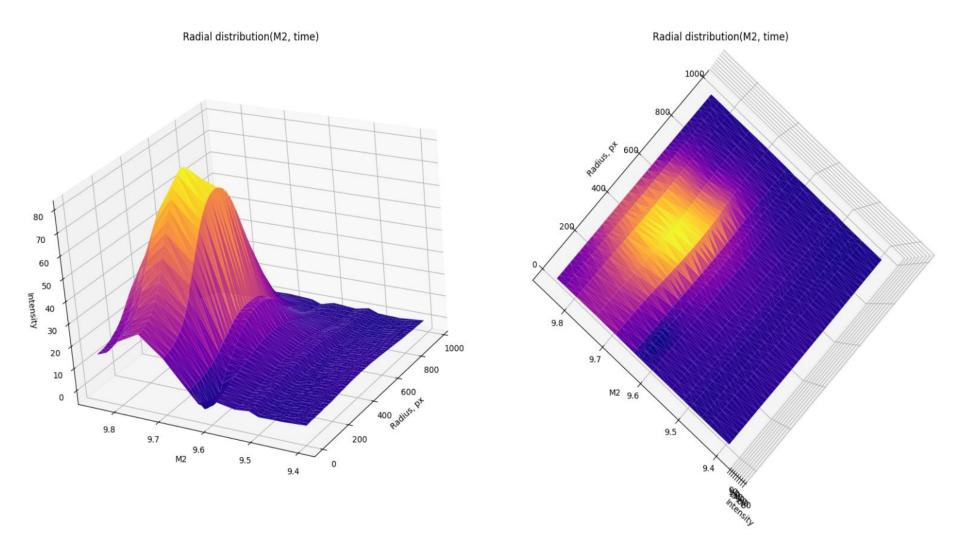
Процесс работы программы измерений был встроен в GUI, выполнение происходит параллельно основному процессу (захват изображение, контроль параметров, гидирование и проч.)

Схема синхронизации

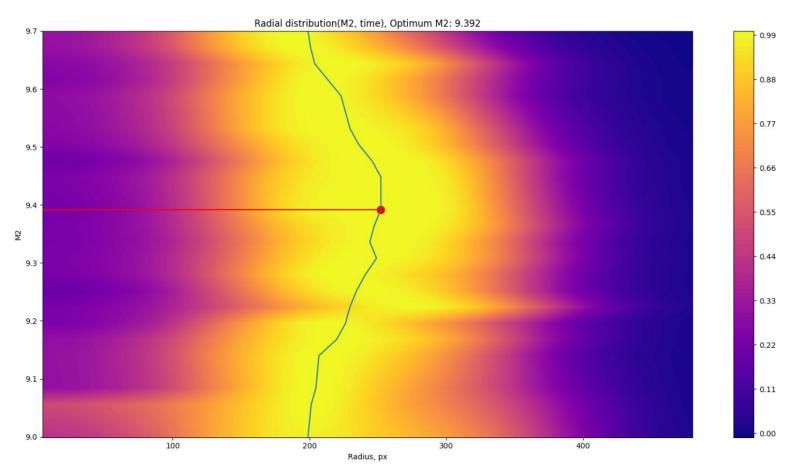


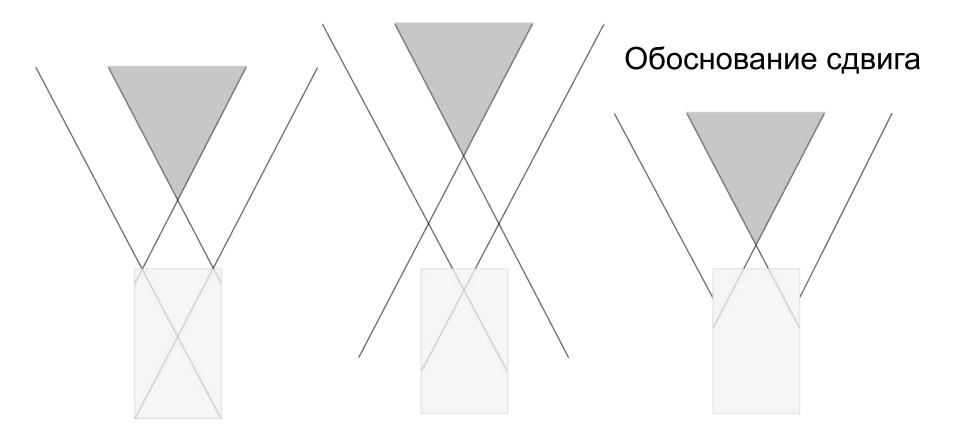
НІР96258, без синхронизации





Арктур, с синхронизацией





Оптоволокно при оптимальной фокусировке располагается в наиболее узком месте пучка. При смещении изображение тусклеет, положение максимума смещается

Epic fail



Заключение

В результате проделанной практической работы была собрана и откалибрована экспериментальная установка для учета ошибок определения лучевой скорости на спектрографе HRS.

Предложен способ фокусировки телескопа с помощью получаемых на этой установки графиков.

Спасибо за внимание!