

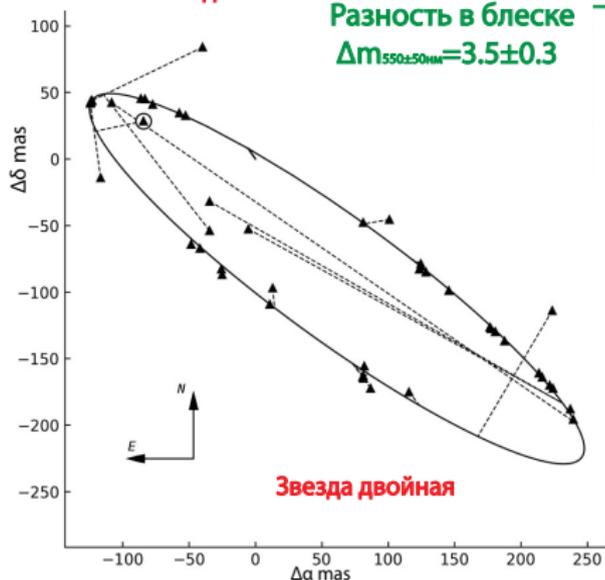
(ID 40) Исследование атмосферы μ Сет

Баязитов Р.М., Григорьев С.А., Дьяченко В.В., Пахомов Ю.В., Рябчикова Т.А., Якунин И.Я.

По литературным данным звезда классифицирована как

- 1 гигант с усиленными линиями металлов (A9 IIIp)
- 2 переменная типа δ Sct

Орбита по наблюдениям
с 2002 по 2023 годы



В спектре наблюдается
только яркая компонента
системы

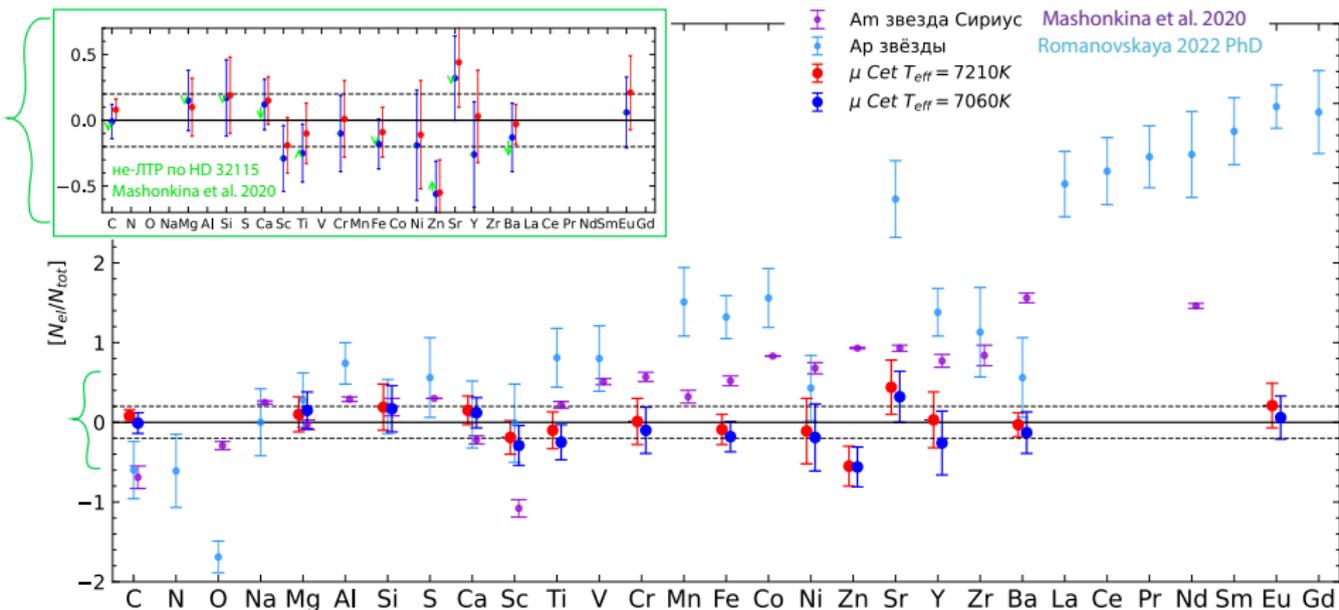
Спектр с ОЗСП
 $R = 16000, S/N = 150$

Спектр с Elodie
 $R = 42000, S/N = 90$

две модели
атмосферы

(ID 40) Исследование атмосферы μ Ceti

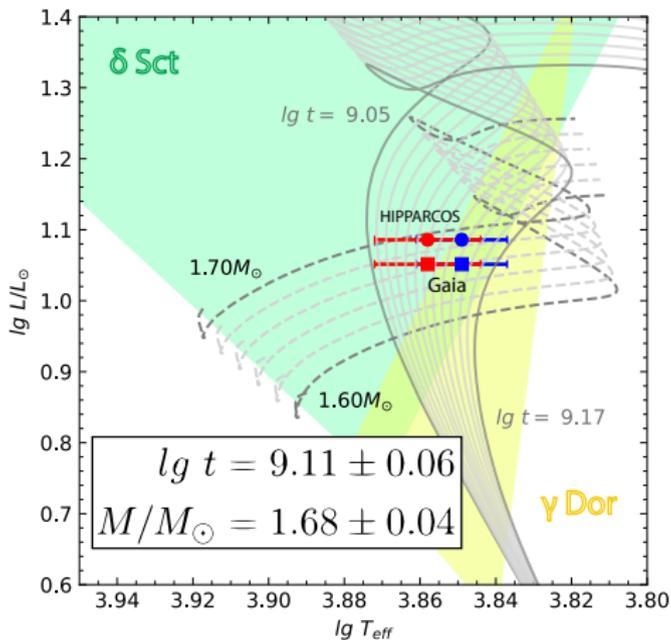
Химический состав



Звезда имеет продольное магнитное поле, не превышающее ошибки определения в **100 Гс**. Детальный анализ спектров указывает на **солнечный химический состав**.

(ID 40) Исследование атмосферы μ Ceti

Эволюционный статус и пульсации



μ Ceti близка к окончанию эволюции на ГП, т.е. **не является гигантом**. Положение на диаграмме ГР указывает на пульсации, характерные для γ Dor или δ Sct, но величина периода (0.5 дня) по TESS-у говорит о том, что мы наблюдаем **пульсатор типа γ Dor**.