

Рис. 1: ADS 10288 AB.

WDS 16579+4722=ADS 10288 ABC=Hip 83020/83006

Эта тройная система состоит из двух ярких и почти одинаковых компонентов А и С ($m_V \sim 8^m$) с разделением $\sim 110''$ и слабого компонента В ($m_V \sim 11^m$) на удалении $\sim 4''$ от компонента А. Такая конфигурация привела к тому, что слабый компонент долго не имел не только наблюдений лучевых скоростей, но и окончательной спектральной классификации.

Ранее нами были получены как лучевые скорости компонентов, так и ПВД-орбиты внутренней и внешней пар [108]. В настоящее время мы переопределили эти орбиты по данным Gaia DR2 [17] с использованием оценки масс компонентов согласно MSC версии 2018г. [26]. Направление движения во внутренней паре АВ по данным Gaia DR2 идет по касательной к наблюдениям, и эфемерида хорошо согласуется с ними. Получено 2 решения, но после их учета для определения орбиты внешней пары АВ-С, стало ясно, что лучшее согласие соответствует единственной внутренней орбите, соответствующей $\beta = +10^\circ$ (рис.1).

Для широкой пары АВ-С мы получили семейство орбит с минимальным периодом $P_{min} = 52000yr$, совпадающих на всем участке (1834–2015 гг.). На графиках (рис.2 и 3) наблюдения внешней пары АС без учета внутренней подсистемы обозначены открытыми кружками, после учета орбиты АВ — зелеными.

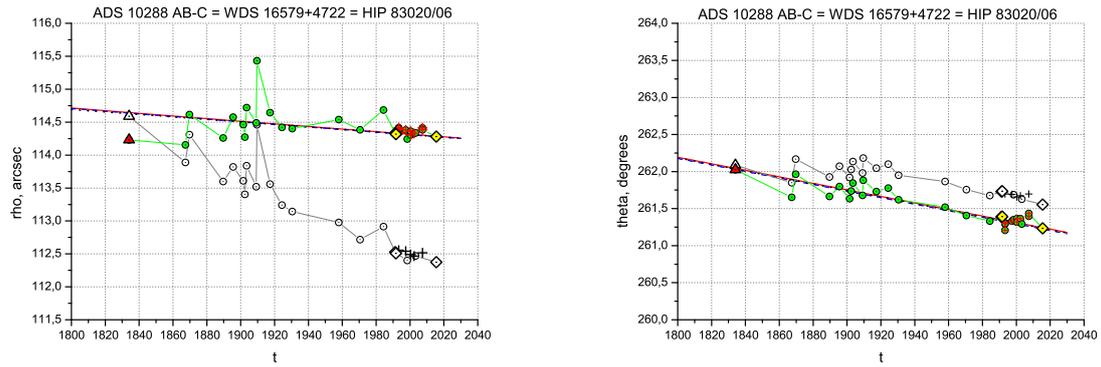


Рис. 2: ADS 10288 AB-C, наблюдения.

Список литературы

- [17] A. G. A. Brown, A. Vallenari, T. Prusti, J. H. J. de Bruijne, C. Babusiaux, C. A. L. Bailer-Jones, M. Biermann, D. W. Evans et al., *Astron. Astrophys.* **616**, A1 (2018).
- [26] A. Tokovinin. *The Updated Multiple Star Catalog*. *Astrophysical J. Suppl.* **235**, 6 (2018); <http://www.ctio.noirlab.edu/~atokovin/stars/index.html>
- [108] А. А. Киселев, Л. Г. Романенко, Н. А. Горыня, *Астрон. журн.* **86**, 1216 (2009).

21 ноября 2023 г.

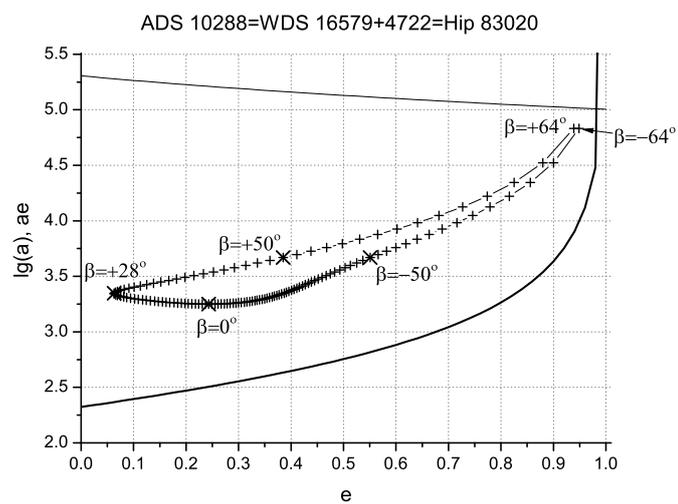
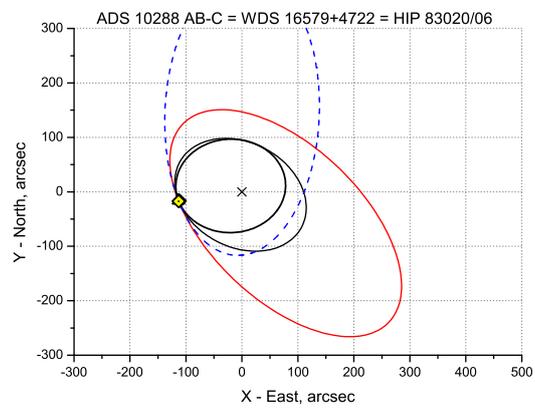
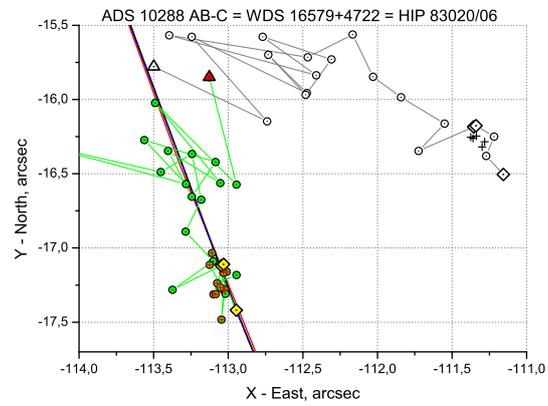


Рис. 3: ADS 10288 AB-C, результаты.