

WDS 18001+8000 = ADS 11061 = Hip 88136/27

Оба компонента являются спектроскопическими двойными [111] с периодами 1246 и 10 дней. По пулковскому ряду фотографических наблюдений с учетом влияния этих внутренних подсистем определено семейство ПВД-орбит визуальной пары АВ [112]. Также было выявлено периодическое возмущение с вероятностью 95% и периодом 10.7 лет.

Здесь мы даем новое семейство ПВД-орбит. Кроме тех же параметров видимого движения из статьи 2012г. и тех же лучевых скоростей 2003г. использованы параллакс Gaia DR2 [17] и сумма масс компонентов согласно версии 2018г. каталога MSC [26]. $P_{min} \sim 10000$ лет. Эфемериды всех орбит семейства практически совпадают между собой на всем участке, покрытом наблюдениями (1780–2015 гг.). Направление движения по данным Gaia DR2 идет под углом к наблюдениям по θ , что является отражением наличия спутников в этой системе.

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>.
- [111] A. A. Tokovinin, Y. Y. Balega, E. A. Pluzhnik, N. I. Shatsky, N. A. Gorynya, G. Weigelt, *Astron. Astrophys.* **409**, 245 (2003).
- [112] A.A.Afanasyeva, E.A.Grosheva, *Astrophysics* **55**, 231 (2012).

22 ноября 2023 г.

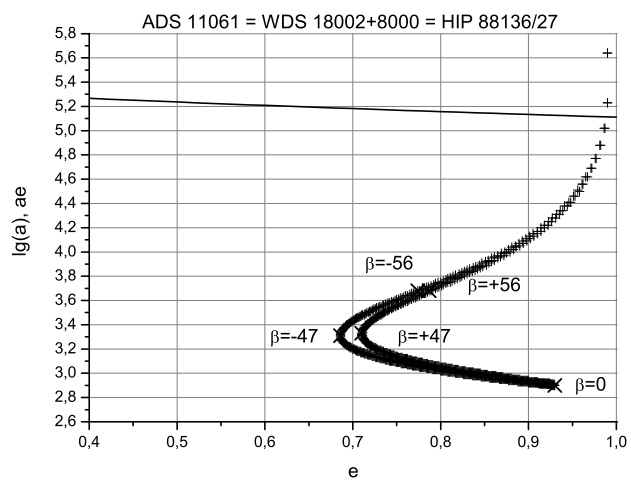
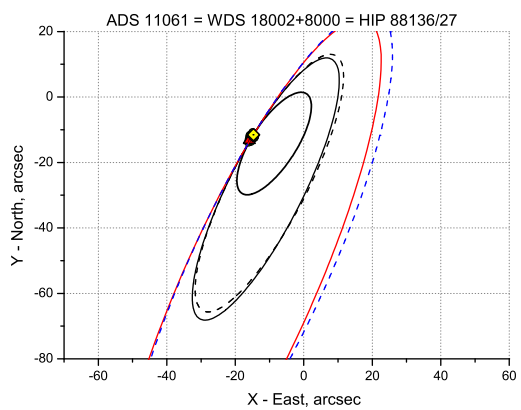
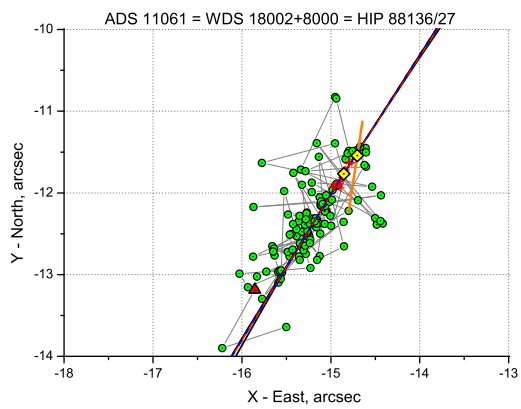


Рис. 1: ADS 11061