

# WDS 13120+3205 = ADS 8814 = Hip 64405

Первая орбита [34] была получена с ПВД на эпоху 1925.0 и была улучшена по программе ORBITX [37]. Ее эфемерида относительного движения на эпоху 2015.5 несколько отличается от движения Gaia DR2 [17]. Лучевые скорости были опубликованы в той же нашей работе 2012 г. на среднюю эпоху 2006.0. Согласно этим наблюдениям рассматривался вопрос о возможном спутнике у компонента А.

В Gaia DR2 лучевые скорости отсутствуют. Наших ПЗС-наблюдений нет. В настоящей работе получены два решения ( $\beta = \pm 7^\circ$ ) на основе ПВД и параллакса Gaia DR2. Использована масса согласно [24] и лучевая скорость из работы [34]. Новые орбиты уверенно согласуются со всеми наблюдениями. В настоящее время у нас нет оснований подозревать дополнительный спутник, который может повлиять на результат.

## 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).
- [24] L. Girardi, A. Bressan, G. Bertelli, and C. Chiosi, *Astron. Astrophys. Suppl. Ser.* **141**, 371 (2000).
- [34] А. А. Киселев, О. В. Кияева, Л. Г. Романенко, Н. А. Горыня, *Астрон. журн.* **89**, 581 (2012).
- [37] A. Tokovinin, in: *Complementary Approaches to Double and Multiple Stars Research*, Proc. IAU Coll. N 135, eds H. A. McAlister, W. I. Hartkopf, ASP Conf. Ser. 32, 573 (1992).

15 ноября 2023 г.

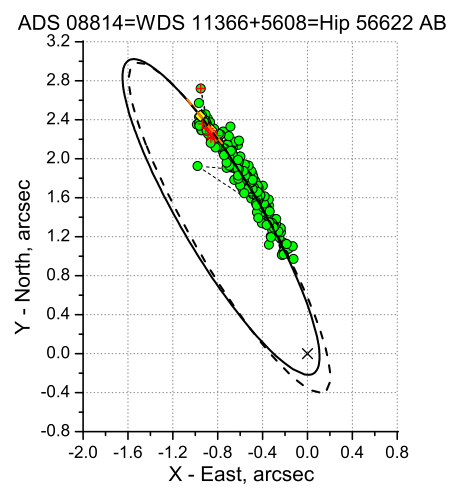
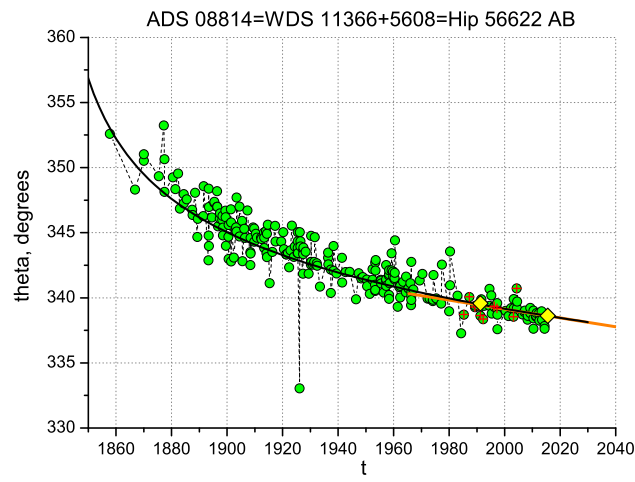
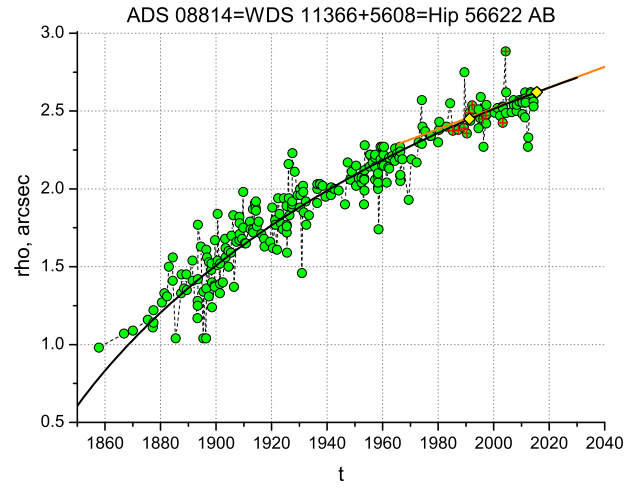


Рис. 1: ADS 08814