

WDS 23595+3343 = ADS 17149 = Hip 118281

Это тесная пара с разделением $\sim 2''$ на пределе возможности фотографических наблюдений. Направление движения по данным Gaia DR2 [17] идет по касательной к внушительному ряду наблюдений (более 600) и не противоречит им. Лучевые скорости компонентов в данных Gaia DR2 отсутствуют, но есть по два наблюдения в статье А.А. Токовина и М.Г. Смехова [21].

В настоящей работе мы использовали эти значения в качестве первого приближения, а также параметры видимого движения и параллакс по данным Gaia DR2. При наилучшей сходимости с наблюдениями и с учетом орбитального движения подобрана относительная лучевая скорость 3.0 км/с на момент 2015.5. Получена однозначная ПВД-орбита с периодом 1032 года и суммой масс компонентов $2.4M_{\odot}$, что соответствует зависимости “масса–светимость”.

Орбита Харткопфа и Мейсона [142] с периодом 717 лет также хорошо описывает все наблюдения, соответствует массе $2.7M_{\odot}$. Но никаких признаков, подтверждающих этот небольшой избыток, мы не обнаружили.

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).
- [21] A. A. Tokovinin, M. G. Smekhov, *Astron. Astrophys.* **382**, 118 (2002).
- [142] W.I. Hartkopf, B.D. Mason, *Astron.J.* **142**, 56 (2011).

27 ноября 2023 г.

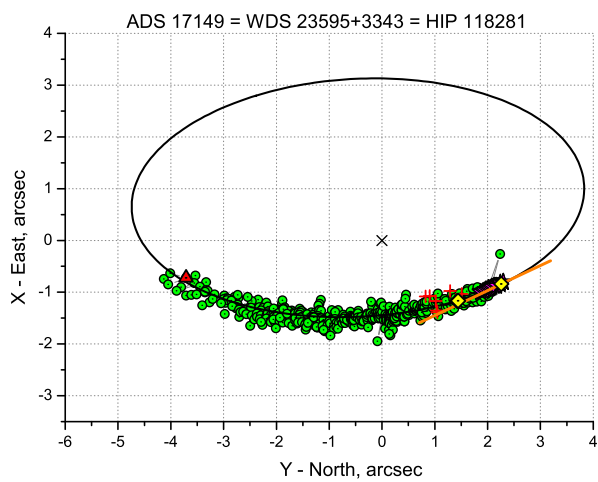
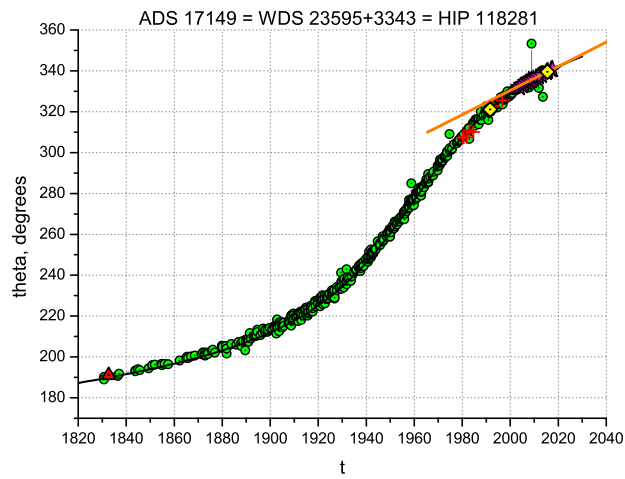
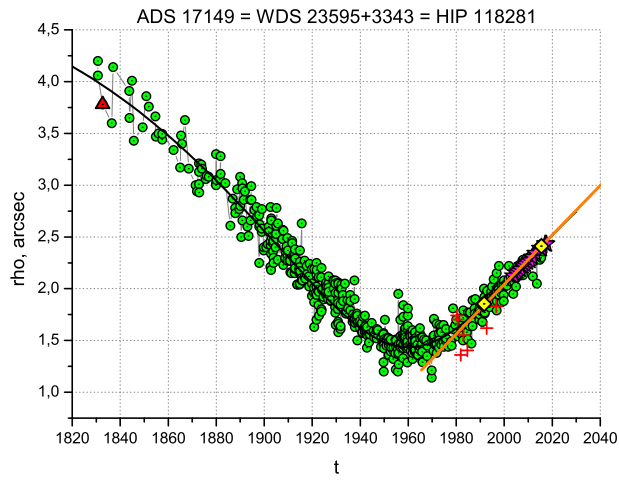


Рис. 1: ADS 17149