

Рис. 1: ADS 10044, наблюдения.

WDS 16242+3702 = ADS 10044 = Hip 80349

Известно, что компонент А — спектроскопическая двойная с $P_A \sim 21.6$ дня [22]. Ранее методом ПВД было определено семейство орбит по базису пулковских фотографических наблюдений [54], лучевым скоростям и оценке масс из этой статьи Токовина [22]. Пулковский плотный ряд ПЗС-наблюдений (розовые звездочки, см. на рис.1 справа) показывает возмущения по ρ с периодом порядка 8 лет, необходимо продолжение этого ряда и дополнительные исследования. Направление движения по данным Gaia DR2 [17] не согласуется с наблюдениями по θ , что является отражением наличия спутника в этой системе. Лучевые скорости нужной точности в данных Gaia DR2 отсутствуют.

Здесь мы приводим семейство ПВД-орбит с использованием параллакса Gaia DR2, тех же параметров видимого движения из статьи 2000 г., лучевых скоростей из [22] и суммы масс компонентов ($\Sigma M = (1.10 + 0.47) + 1.00 = 2.57M_\odot$) согласно каталогу MSC версии 2018г. [26]. $P_{min} \sim 11000$ лет. Эфемериды всех орбит семейства практически совпадают между собой на всем участке, покрытом наблюдениями (1830–2018 гг.). Остальные графики см. на следующей странице.

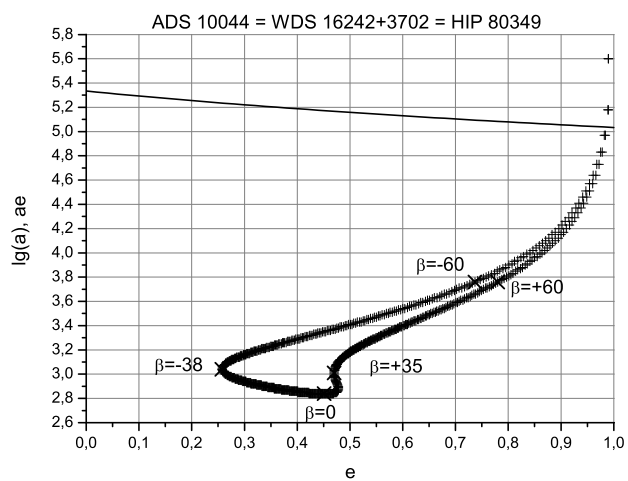
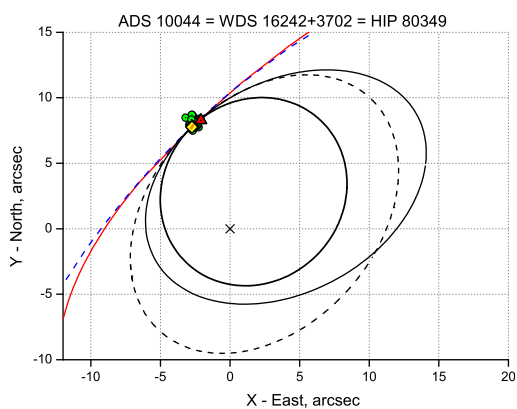
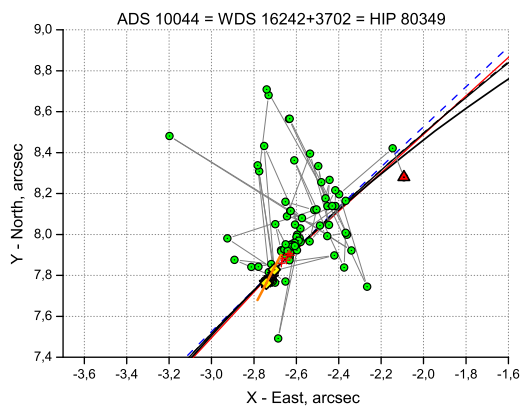


Рис. 2: ADS 10044, результаты.

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).
- [22] A. A. Tokovinin, *Astron. & Astrophys. Sup.* **136**, 373 (1999).
- [26] A. Tokovinin. *The Updated Multiple Star Catalog*. *Astrophysical J. Suppl.* **235**, 6 (2018); <http://www.ctio.noirlab.edu/~atokovin/stars/index.html>
- [54] А. А. Киселев, Л. Г. Романенко, И. С. Измайлов, Е. А. Грошева, *Изв. ГАО в Пулковне* **214**, 239 (2000).

4 декабря 2023 г.