

WDS 02433+0314 = Hip 12706

Согласно [79] у компонента А может быть маломассивный спутник. В Gaia DR2 наблюдался только этот компонент. Звезда яркая ($m_G = 3.4^m$) с большим собственным движением: $\mu_x = -151$ мск/год и $\mu_y = -147$ мск/год. Параллакс Gaia DR2 (43.6 ± 0.8 мсд, [17]) отличается от данных Hipparcos (41.0 ± 0.6 мсд, [74]), и его ошибка больше.

ПВД на момент 1987.0 определялись по разнородным наблюдениям WDS 1959–2014гг. Использован параллакс Hipparcos, масса ($3.0M_\odot$) из работы [75], относительная лучевая скорость подбиралась по согласованию со всеми позиционными наблюдениями. ПВД-орбита потребовала коррекции. Орбита, улучшенная по программе ORBITX [36], с параллаксом Hipparcos имеет массу, близкую к ожидаемой ($2.8M_\odot$), с параллаксом Gaia DR2 — меньше ожидаемой ($2.3M_\odot$). Орбита определена впервые.

Эксцентриситет орбиты 0.88, и в настоящий момент наблюдается ускоренное орбитальное движение. Таким образом, в скором будущем возможно дальнейшее уточнение орбиты.

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).
- [36] 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).
- [74] Ван Лейвен (F. Van Leeuwen), *Astron. Astrophys.* **474**, 653 (2007).
- [75] A. Tokovinin, O. Kiyeva, *MNRAS* **456**, 2070 (2016).
- [79] P. Kervella, F. Arenou, F. Mignard, F. Thevenin, *Astron. Astrophys.* **623**, 72 (2019).

26 октября 2023 г.

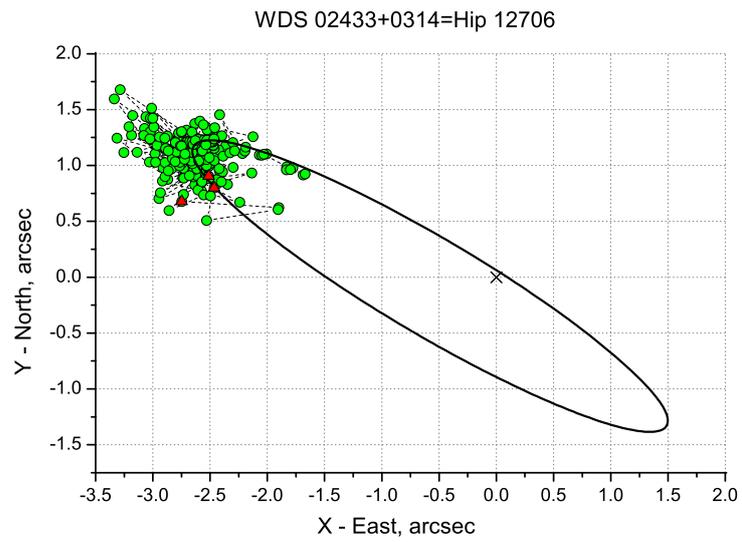
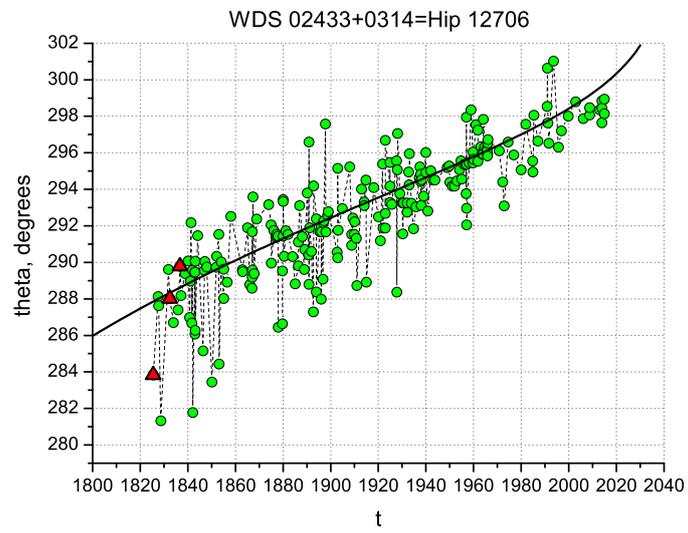
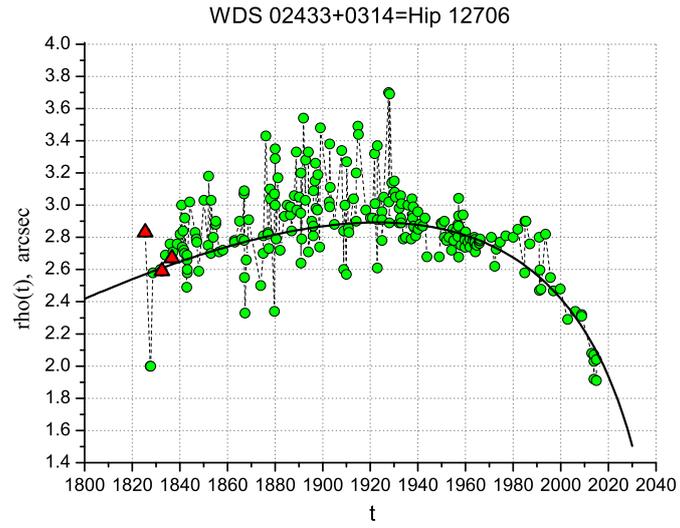


Рис. 1: Hip 12706