

WDS 15292+8027 = ADS 9696 = Hip 75809/29

В 2006г. методом ПВД было получено два орбитальных решения [53] с использованием лучевых скоростей из статьи [21].

В соответствии со спектральной классификацией компонентов (не субгиганты, а карлики G1.5V и G9V [107]) и эффективной температурой по данным Gaia DR2 [17] их сумма масс составляет не $3.6M_{\odot}$, а $1.84M_{\odot}$. Данных о спектральной двойственности нет. Поэтому в настоящей работе только по данным из Gaia DR2 (положения, собственные движения, параллаксы и лучевые скорости компонентов) мы определили новое семейство ПВД-орбит. Орбиты хорошо согласуются с наблюдениями и совпадают на всем участке (1832–2015 гг.). Минимальный период $P_{min} = 6153$ года.

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).
- [53] Е. А. Грошева, *Визуально-двойные звезды околосполярной области по наблюдениям на 26"рефракторе в Пулковке*, канд. дисс. (С.-Пб.: Главн. астрон. обсерв. РАН, 2006).
- [107] A.J. Cannon and E.C. Pickering, *VizieR Online Data Catalog: Henry Draper Catalogue and Extension, published in Ann. Harvard Obs. 91-100 (1918-1925)*, CDS/ADC Collection of Electronic Catalogues, **3135**, 0 (1993).

20 ноября 2023 г.

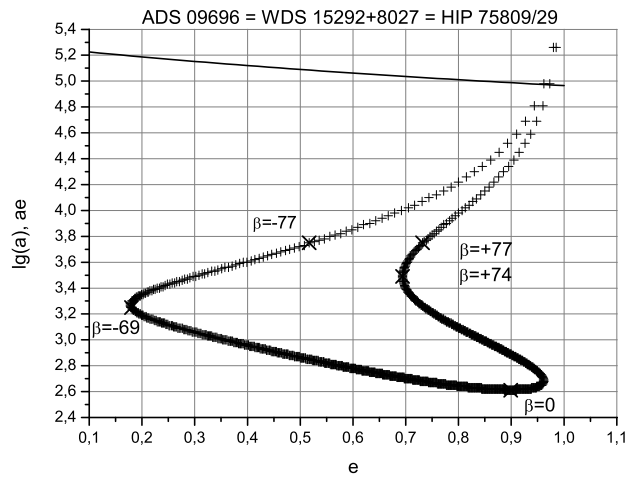
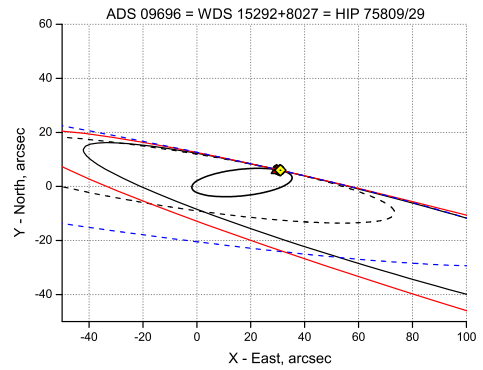
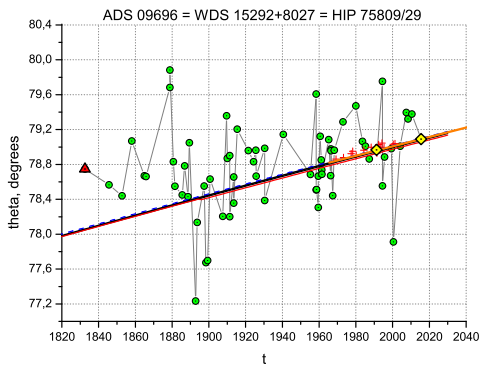
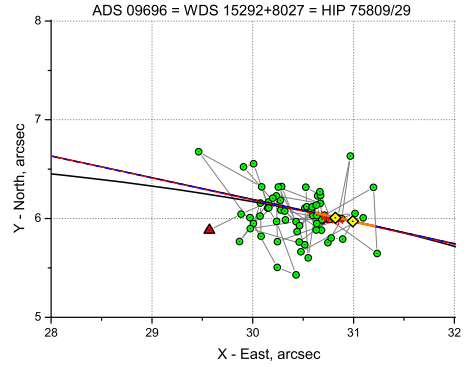
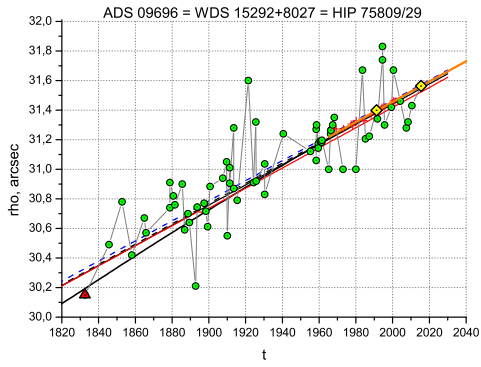


Рис. 1: ADS 09696