

WDS 15155+3319 = ADS 9559 = Hip 74666/74 (δBoo)

Яркий компонент этой широкой пары (с разделением $\sim 105''$) — один из немногих гигантов в Пулковской программе, спектральные классы пары G8III и G0V. В соответствии с зависимостью “масса–светимость” (см. [23]) мы оценили сумму масс компонентов, как $3.7M_{\odot}$. С этой оценкой в 2009г. методом ПВД на основе всех наблюдений за 1822–2005 гг. было получено семейство орбит [28] с использованием лучевых скоростей из статьи [21].

В настоящей работе мы использовали эти же лучевые скорости (они постоянны) и оценку суммы масс, а также более точные данные из Gaia DR2 [17] (положения, собственные движения и параллаксы). Мы определили новое семейство ПВД-орбит, хорошо согласующихся с наблюдениями и совпадающих на участке (1835–2015 гг.). Минимальный период $P_{min} \sim 55000$ лет.

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).
- [23] C. Allen, *Allen’s astrophysical quantities. Fourth edition*, A. N. Cox editor, Springer(1999).
- [28] А.А.Киселев, Л.Г.Романенко, О.А.Калиниченко, *Астрон. журн.* **86**, 148 (2009).

20 ноября 2023 г.

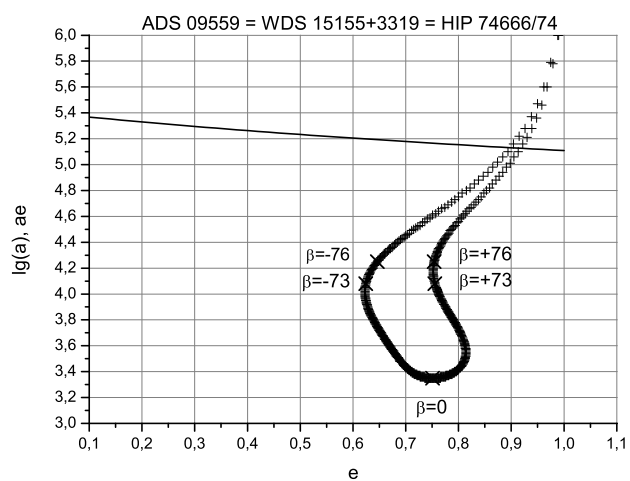
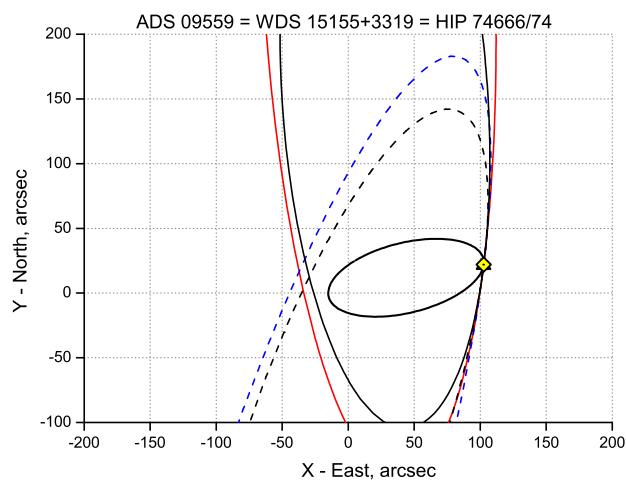
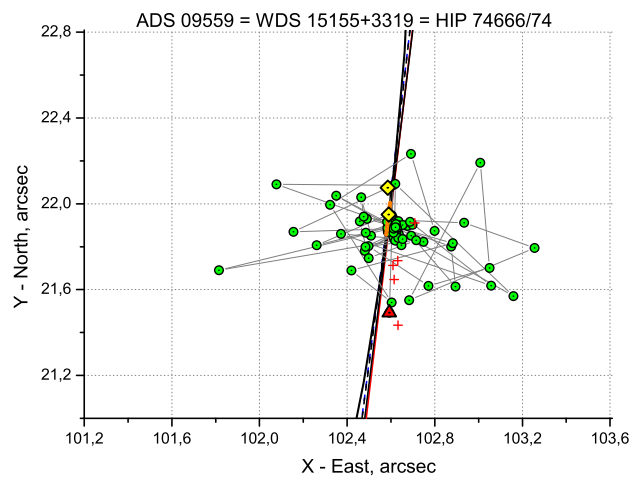


Рис. 1: ADS 09559