

## WDS 10200+1950 = ADS 7724 = Hip 50583 ( $\gamma$ Leo)

В нашей статье [51] методом ПВД по базису пулковских фотографических наблюдений за 1992–2006 гг. получено два варианта орбиты ( $\beta = +38^\circ$  — сплошная линия и  $\beta = -38^\circ$  — штрих). Период 553 года, сумма масс компонентов  $5.5M_\odot$  соответствует соотношению “масса–светимость” для этих гигантов (K1III и G7III). Используются лучевые скорости из статьи [21] и параллакс Гиппаркос ([16],  $0.026 \pm .001''$ ). С этим параллаксом орбита В.Д. Мэйсона и др. [98] с похожим периодом (510 лет) соответствует массе  $16.66M_\odot$ , но никаких данных в пользу превышения массы компонентом относительно нормальной мы не нашли.

В каталогах Gaia DR2 [17] и Gaia DR3 [64] данные об этой звезде отсутствуют, так как компоненты слишком яркие ( $m_V \sim 2^m$  и  $\sim 3^m$ ), а пара слишком тесная ( $\rho \sim 5''$ ). Поэтому в настоящей работе мы приводим обе орбиты 2014 года, эфемериды которых совпадают на всем наблюдаемом участке и хорошо согласуются со всеми наблюдениями, включая 26 более поздних за 2010–2015 гг. и наши ПЗС (розовые

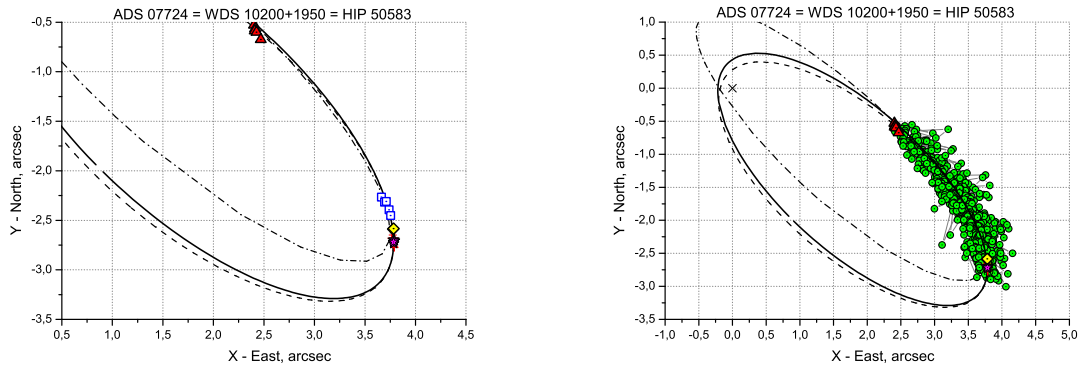


Рис. 1: ADS 07724

звездочки). Орбита Мэйсона ([98], на графике — штрих с точкой) не проходит через эти последние наблюдения. Квадратами обозначены фотографические наблюдения Вашингтонской обсерватории (USNO), ромб — наблюдения Гиппаркос.

## Список литературы

- [16] *The Hipparcos and Tycho Catalogues*, ESA 1997, <http://vizier.u-strasbg.fr/viz-bin/VizieR?-source=I/239>.
- [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).
- [51] Л. Г. Романенко, А. А. Киселев, *Астрон. журн.* **91**, 47 (2014).
- [64] Gaia Collaboration (2022). *VizieR Online Data Catalog: Gaia DR3 Part 1. Main source* (Gaia Collaboration, 2022). *VizieR Online Data Catalog*, I/355.
- [98] B. D. Mason, W. I. Hartkopf, G. L. Wycoff, et al, *Astron. J.* **132**, 2219 (2006).

4 декабря 2023 г.