

WDS 21221+1948 = ADS 14909 = Hip 105502 (1 Peg)

В этой широкой паре компонент А — яркий ($\sim 4^m$), а компонент В — известная спектроскопическая двойная звезда [133]. Ранее с параллаксом из каталога Гиппаркос [74] и использованием лучевых скоростей из этой статьи методом ПВД было вычислено семейство орбит пары АВ [51]. Направление движения в этой паре по данным Gaia DR2 [17] идет под углом к общемировым наблюдениям.

В настоящей работе мы приводим новое семейство ПВД-орбит, полученное по тому же базису объединенного ряда наблюдений и тех же лучевых скоростей. Но здесь используются: параллакс Gaia DR2 и сумма масс компонентов согласно MSC версии 2018г. [26]. $P_{min} \sim 23000$ лет. Эфемериды всех орбит семейства совпадают между собой на всем участке, покрытом наблюдениями (1825–2015 гг.).

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).
- [26] A. Tokovinin. *The Updated Multiple Star Catalog*. *Astrophysical J. Suppl.* **235**, 6 (2018); <http://www.ctio.noirlab.edu/~atokovin/stars/index.html> .
- [51] Л. Г. Романенко, А. А. Киселев, *Астрон. журн.* **91**, 47 (2014).
- [74] Ван Лейвен (F. Van Leeuwen), *Astron. Astrophys.* **474**, 653 (2007).
- [133] R. F. Griffin, *The Observatory* **107**, 1 (1987).

24 ноября 2023 г.

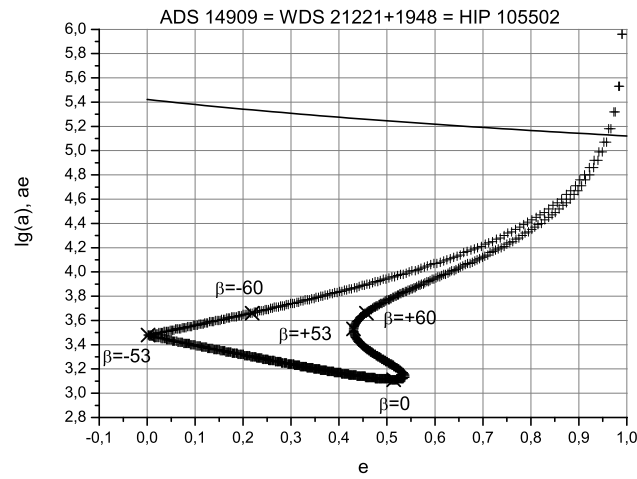
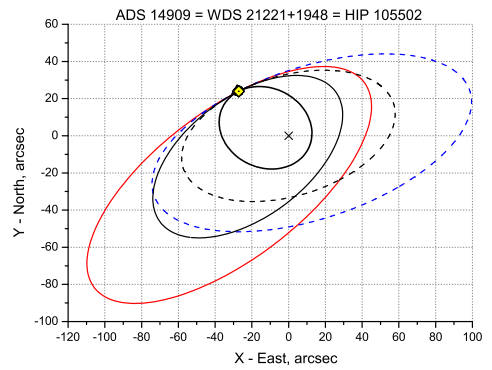
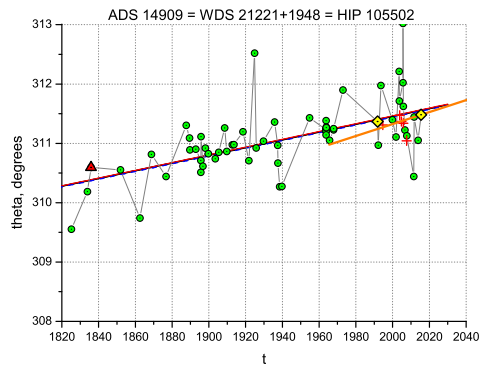
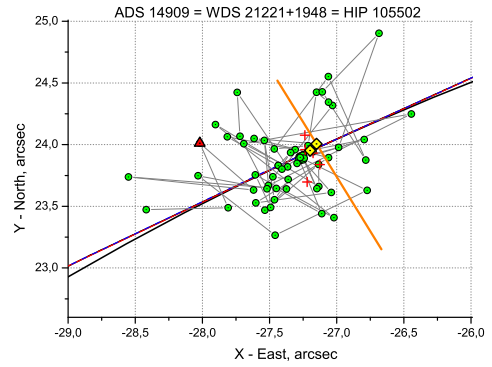
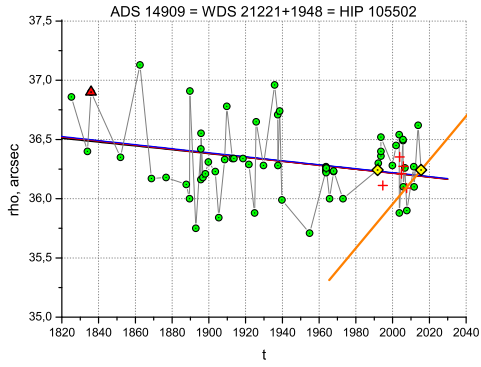


Рис. 1: ADS 14909.