

Ashbrook, Min. Elemente [AJ 57.259]. — Min. [AJ 58.171]. — Holmberg, Massen. Bahnradius [Lund Medd II, 71]. — Taylor, Asymmetrie der Lichtkurve [ApJ 94.46]. — Savedoff, $e \cos \omega$ [AJ 56.3]. — Struve, Sp.* [AJ 54.227]. — Struve u. a., spek. Bb. photom. Elemente [ApJ 111.659]. — Bouigue, spek. Bahn [Toulouse Ann 21.34]. — Cannon, Sp. (G5) [HB 897].

AC Andromedae ($23^h 13^m 24^s + 48^\circ 14'.1$).

Umgebungskarte von Lurje (VS 7.182) und Florja (RAJ 14.11). — Vergleichsternhelligkeiten von Lause (AN 264.143), Florja (RAJ 14.11), S. Gaposchkin (HA 108,1) und Lurje (VS 7.182). — Bild der Lichtkurve von Lurje (VS 7.182) und Florja (RAJ 14.11).

Florja versucht die nur scheinbar unregelmäßige Lichtkurve durch den sich überlagernden Lichtwechsel zweier Veränderlicher vom Typus RR Lyrae zu erklären. Seiner Meinung nach gehören die Sterne offensichtlich physikalisch zusammen und stehen daher so eng, daß sie optisch nicht getrennt werden können. Die Elemente des einen Sterns lauten:

$$t_{\max.} = \text{J. T. } 242\ 6926.270 + 0^d 525\ 100 \cdot n; 11^m 03 - 11^m 88;$$

die des anderen:

$$t_{\max.} = \text{J. T. } 242\ 6926.305 + 0^h 711\ 209 \cdot n; 11^m 08 - 11^m 77.$$

Kukarkin hat diese Annahme bestätigt und später verbesserte Elemente gegeben, ebenso Lurje.

Münch hat daraufhin den Stern spektroskopisch untersucht und findet auf 5 Aufnahmen keine Änderung des Spektraltypus oder der Radialgeschwindigkeit. Er bezweifelt die Doppelsternnatur dieses Objekts und damit die Interpretation durch die sowjetischen Astronomen. Er vermutet, daß es sich um einen ähnlichen Fall wie bei AI Velorum handelt. Den Spektraltypus bestimmt er zu F5—6 mit den Charakteristiken eines Riesensterns, jedoch scheinen die Metalllinien schwächer zu sein als im Standardstern ι Pegasi.

LITERATUR: ASJap, Bb. [Astr Herald 27—30]. — Zinner, Bb.* [AN 255.93; VJS 69.165]. — Lause, Bb. [AN 264.143]. — AOLU, Bb.* [Tadjik Eph 6]. — Detre, Bb.* [VJS 71.179; 72.246]. — Hinderer u. a., Bb.* [VJS 72.156]. — Florja, Bb. Elemente. Lichtkurve. Parallaxe [RAJ 14.11]. — Kukarkin und Parenago, Bem. [VS 4.251]. — Kukarkin, Elemente [Tadjik Circ 46]. — Campbell, Vergleichsternhelligkeiten* [UAI Trans 6.243]. — Lurje, Elemente [AC 75.13]. — Bb. Max. Elemente. Lichtkurve [VS 7.182]. — Losinsky, EB. [Sternbg Mitt 56.19]. — Pawlowskaja, EB. [VS 9.233; 349]. — Joy, RG. [ASP 50.303]. — Münch, Sp. RG. Doppelsternnatur bezweifelt [ApJ 114.546].

AD Andromedae ($23^h 31^m 55^s + 48^\circ 7'.1$).

Umgebungskarte von Brijede (VS 6.281), Zessewitsch (Odessa Isw 4, 1.39) und Taylor und Alexander (Flower Publ 6, 1—3). — Vergleichsternhelligkeiten von Brijede, (VS 6.281) Zessewitsch (Odessa Isw 4, 1.39) und Wright (HA 89,13). — Bild der Lichtkurve von Brijede (VS 6.281) und Taylor und Alexander (Flower Publ 6, 1—3).

LITERATUR: Brijede, Elemente. Min. Lichtkurve [VS 6.281]. — Taylor und Alexander, Elemente [Flower Publ 4, 1—4]. — Bb. Min. Elemente. Systemkonstanten [Flower Publ 6, 1—3]. — Zessewitsch, Min. Elemente. Bb. Lichtkurve [Odessa Isw 4, 1.39]. — Holmberg, Massen. Bahnradius. [Lund Medd II, 71]. — S. Gaposchkin, Masse. Radius. abs. Dimensionen [HR 201]. — Sp. [HB 898]. — Taylor, Asymmetrie der Lichtkurve [ApJ 94.46]. — Mergentaler, Asymmetrie der Lichtkurve [Wroclaw Contr 4]. — O'Connell, phys. Angaben [Riv Publ 2.85]. — Cannon, Sp. (F) [HB 897]. — Wright, Sp. (F) [HA 89,13].

AH Andromedae ($1^h 59^m 49^s + 40^\circ 14'.9$).

Umgebungskarte und Vergleichsternhelligkeiten von Tschernowa (VS 8.21).

LITERATUR: Miczaika, Bem. [AN 256.19]. — Esch, Bb.* [VJS 70.263]. — Himpel, Bb.* [AN 272.228]. — Tschernowa, Elemente [AVK 48]. — Max. [VS 8.21]. — P. Gaposchkin, Periode [HA 113,4]. — S. Gaposchkin, Max. Bb.* [HA 118,18].