

Neu abgeleitet wurden:

- Instantane Elemente: I. Ep. 0-11: Max. = $2412758 + 356^{\text{d}}5 \cdot E$ (9) —
 II. Ep. 12-18: Max. = $2417017 + 364.0 \cdot E$ (7), $M - m = 137^{\text{d}}$ (4)
 III. Ep. 21-30: Max. = $2420236 + 361.5 \cdot E$ (10), $M - m = 138$ (11)
 IV. Ep. 31-38: Max. = $2423832 + 352.5 \cdot E$ (8), $M - m = 127$ (8)
 Mittlere Elemente: Max. = $2412756 + 356.9 \cdot E$ (34), $M - m = 134$ (23)
 Max. = $9^{\text{m}}5$ ($8^{\text{m}}5 - 11^{\text{m}}0$), Min. = $14^{\text{m}}4$ ($13^{\text{m}}0 - 15^{\text{m}}5$).

Spektrum M7e nach HA 79,3. Form der Lichtkurve nach Ludendorff a_2 .

LITERATUR: Luyten, 2 Beob. [Leiden Ann 13,2.25]. — Lacchini, 103 Beob. 6 Max. [SAI 4,112; AN 5494]. — 11 Max. 10 Min. [BZ 3,30; 65; 4,21; 5,5; 24; 9,28; 78; 10,12; 74; 11,4; 89; 12,6; 82; 13,4; 58; AN 5487; 5885; 5896; 5948; 6014]. — Campbell, 14 Beob. [HA 79,68]. — 25 Max. 24 Min. [HA 79,139; HC 235; 244; 259; 279; 296; 318; 329; 344; 353; 367; 378; 383]. — AAVSO, Beob. [PA 24-42].

1259. SZ Aquilae ($18^{\text{h}} 59^{\text{m}} 35^{\text{s}} + 1^{\circ} 9'.4$) = HD 177441 (K2).

Helligkeiten der Vergleichsterne von Robinson (HA 90,43). — Bild der Lichtkurve von Robinson (HB 872; HA 90,58) und Hughes (HB 883).

Die Elemente von Van Biesbroeck sind mit Beobachtungen von Hacar in guter Übereinstimmung. Dagegen findet Robinson aus Harvard-Platten eine größere Periode, seine Elemente lauten: Max. = $2420258.765 + 17^{\text{d}}137939 \cdot E$, $M - m = 5^{\text{d}}5$, und die photographischen Grenzhelligkeiten sind $7^{\text{m}}93 - 10^{\text{m}}49$. Nach seiner Lichtkurve liegt das sekundäre Maximum nicht auf dem absteigenden, sondern auf dem aufsteigenden Ast, etwa $2^{\text{d}}5$ vor dem Maximum. Nach Kukarkin tritt das photographische Maximum $0^{\text{h}}053$ früher ein als das visuelle. Nach Shapley ist das Spektrum veränderlich von G1 - K5. Nach Adams, Joy und Sanford ist das Mount Wilson-Spektrum eG1.

LITERATUR: Hacar, 195 Beob.* Bestätigung der Elemente von Van Biesbroeck [BZ 7,86]. — Robinson, Elemente. Lichtkurve [HB 872; HA 90,49; 69; 80]. — Kanamori, 61 Beob.* [Kyoto Bull 247]. — Parenago, 2 Beob.* [NNVS 29-30]. — Morgenroth, 3 Beob.* [Sonn Mitt 20]. — Jordan, Beob.* [AAS 7,52]. — Stewart, Beob.* [MN 90,405]. — Kukarkin [NNVS 29-30]. — Gerasimovič, Eigenbewegung [AJ 951].

Spektrum: Shapley [HC 313; HB 872]. — Adams, Joy und Sanford [ASP 36,139]. — Henroteau [JRASC 18,344]. — Russell [ApJ 66,128]. — Robinson [HB 880]. — Hughes [HB 883].

1270. TT Aquilae ($19^{\text{h}} 3^{\text{m}} 9^{\text{s}} + 1^{\circ} 8'.5$) = HD 178359 (G5).

Helligkeiten der Vergleichsterne von Jordan (ApJ 50,198) und Robinson (HA 90,43). — Bild der Lichtkurve von Jordan (ApJ 50,198) und Robinson (HB 872; HA 90,58).

Der Stern ist 1907 von Jordan photographisch und photovisuell beobachtet worden, mit den Amplituden $1^{\text{m}}37$ bzw. $0^{\text{m}}83$. Robinson findet aus Harvard-Platten die Amplitude $7^{\text{m}}43 - 9^{\text{m}}11$ und die Elemente: Max. = $2420097.705 + 13^{\text{d}}754980$. Seine Lichtkurve verläuft, abweichend von Ichinohe, im absteigenden Ast völlig glatt und hat eine leichte Einbiegung auf dem aufsteigenden Ast. Nach Kukarkin tritt das photographische Maximum $0^{\text{h}}014$ vor dem visuellen Maximum ein. Das Spektrum ist in HD als veränderlich von G5 - K2 angegeben. Nach Adams, Joy und Sanford ist das Mount Wilson-Spektrum eG2, im Minimum eG4.

LITERATUR: Jordan, 38 Beob. [ApJ 50,198]. — Robinson, Elemente. Lichtkurve [HB 872; HA 90,49; 69; 79]. — Parenago, 34 Beob.* [NNVS 12; 25-26]. — 1 Max. Lichtkurve [NNVS 29-30]. — Kukarkin, 73 Beob.* [NNVS 12; 25-26; 29-30]. — Stewart, Beob.* [MN 90,405]. — Jordan, Beob.* [AAS 7,52]. — Kanamori, 62 Beob.* [Kyoto Bull 247]. — Okunev, Farbenkurve [AN 5660]. — Franks, Farbe [Spec Vat 15]. — Gerasimovič, Eigenbewegung [AJ 951].

Spektrum: Shapley [PA 25,36; ApJ 48,284; HC 313]. — Shapley und Payne [HB 872]. — Cannon [HC 221]. — Henroteau [JRASC 18,344]. — Adams, Joy und Sanford [ASP 36,139]. — Adams und Joy [Mt Wils Comm 100]. — Russell [ApJ 66,128]. — Robinson [HB 880].

1318. TU Aquilae ($19^{\text{h}} 22^{\text{m}} 33^{\text{s}} + 1^{\circ} 51'.0$).