

Über den Grund der Veränderlichkeit ist nichts bekannt; jedoch kann mit ziemlicher Sicherheit gesagt werden, daß sie nicht durch eine veränderliche Absorption benachbarter und bewegter Nebel verursacht sein kann.

LITERATUR: ASJap, Bb. [Astr Herald 30; 31]. — Pedersen, Bb [AN 260.11]. — Nijland, Bb.* [AN 259.70; VJS 69.347; 70.261; 71.237]. — S. Gaposchkin, Bb.* Bem. [HA 118, 16]. — AAVSO, Bb. [HA 104; 107; HQR 17]. — AFOEV, Bb. [BAF 9]. — OAA, Bb. [Rep OAA 1.234]. — Kibe, Bb. [Kyoto Bull 290]. — Enebo, Bb. Elemente. Bem. [Enebo 12]. — Uranowa, EB. [VS 8.192]. — Ahnert, Bem. über Lichtwechsel [MVS 109]. — Shapley, Vergleichsternhelligkeiten* [UAI Trans 6.243]. — Hoffmeister, Art [AN 278.35]. — Cholopov, Art [RAJ 27.235]. — Joy, Sp. [ApJ 102.168]. — Bidelman, Sp. (dG5e) [ApJ Suppl 1.210]. — Joy und R. E. Wilson, Sp. [ApJ 109.231]. — Herbig, Sp.* [ASP 60.256; Mt Wils Rep 1949/50 S. 19]. — spek. Bb.* [AJ 58.249].

226. RX Aurigae ($4^h 54^m 28^s + 39^\circ 48'7$).

Ort bestimmt von R. E. Wilson (AJ 48.41) und Cederblad (Lund Ann 13.13). — Vergleichsternhelligkeiten von Terkán (AN 257.121), Zverev (Sternbg Publ 8, 1.60), Parenago (Sternbg Publ 12, 1.18), Bakulin (VS 5.266), Kukarkin (Sternbg Publ 13, 1.127), Mergentaler (Wroclaw Contr 1.7), Karimova (VS 7.85), Dziewulski u. a. (Torun Bull 1.18) und Sacharow (VS 8.276). — Bild der Lichtkurve von Joy (ApJ 86.363), Yuin (Canton Rev 7.77), Mergentaler (Wroclaw Contr 1.7), Karimova (VS 7.85), Dziewulski u. a. (Torun Bull 1.18) und P. Gaposchkin (HA 113, 3).

LITERATUR: Terkán, Bb. Elemente. Lichtkurve [AN 257.121]. — Zverev, Bb. Lichtkurve. Masse [Sternbg Publ 8, 1.60; 128]. — Hartwig, Bb.* [VJS 70.90]. — Hellerich, phot. Bb. [AN 256.227]. — Yuin, Bb. Lichtkurve [Canton Rev 7.77]. — Parenago, Elemente. Bb. [Sternbg Publ 12, 1.18; 76]. — abs. Helligkeit. Entfernung [VS 6.103]. — EB. [VS 6.110]. — Bakulin, Bb. Elemente [VS 5.266]. — AAVSO, Bb. [HQR 5]. — Kukarkin, Elemente. Bb. Lichtkurve. Max. Helligkeit [Sternbg Publ 13, 1.118]. — Sacharow, Max. Bb. [VS 8.276]. — Mergentaler, Bb. Lichtkurve [Wroclaw Contr 1.7]. — P. Gaposchkin, Periode. Sp. [HA 113, 3]. — S. Gaposchkin, Bb.* Lichtkurve [HA 118, 16]. — Karimova, Elemente. Lichtkurve [VS 7.85]. — Michiels, Bb. [Gaz astr 31.104; 32.99]. — Pohl, Max. [MVS 122]. — Dziewulski u. a., Max. Elemente. FI. [Torun Bull 1.18]. — Dziewulski und Iwanowska, Bb. Elemente [Torun Bull 5.12]. — BAV, Max. [AN 279.179]. — Jehoulet, Massen. Radien. Sp. [Liège 332]. — Joy, RG. [ApJ 86.363]. — phys. Angaben [ApJ 89.358]. — R. E. Wilson, EB. [ApJ 89.223; AJ 48.41]. — Parenago und Kukarkin, Form der Lichtkurve [ZAp 11.346]. — N. N., Bem. [VS 5.35]. — Nassau und Morgan, Sp. [ApJ 115.476]. — Fedorowitsch, FI. [VS 7.224]. — Opolski, Masse. Radius. Helligkeit [Wroclaw Contr 2].

246. RY Aurigae ($5^h 11^m 34^s + 38^\circ 13'8$) = HD 280 753 (Ao).

Umgebungskarte von Zessewitsch (Odessa Isw 4, 1.98). — Vergleichsternhelligkeiten von Wright (HA 89, 13) und Zessewitsch (Odessa Isw 4, 1.98).

LITERATUR: Piotrowski, Elemente [AAc 2.76]. — Pedersen, Min. [AN 260.11]. — Ahnert, Elemente. Min. [MVS 48]. — Szafraniec, Min. [AAc 4.83; 113; 5.5; 51]. — Kaho, Bb. Art. Elemente. Bem. [Tokyo Bull (2) 30]. — Zessewitsch, Bb. [Odessa Isw 4, 1.98]. — Wright, Sp. (A) [HA 89, 13].

340. RZ Aurigae ($5^h 42^m 53^s + 31^\circ 40'1$).

LITERATUR: Holmberg, Masse. Bahnradius [Lund Medd II, 74]. — S. Gaposchkin, Masse. Radius. abs. Dimensionen [HR 201]. — Ahnert, Bem. [MVS 48]. — Kaho, Bb. Elemente. Art. Bem. [Tokyo Bull (2) 30].

371. SS Aurigae ($6^h 5^m 48^s + 47^\circ 45'9$).

Vergleichsternhelligkeiten von Mitchell (Virg Publ 6.239), Ryves (MN 98.154) und Enebo (Enebo 12). — Bild der Lichtkurve von Campbell (HC 407; 415; 427; PA 49.270).

Auch in der Folgezeit wurde der Lichtwechsel hauptsächlich von Campbell und Mayall beschrieben. Im großen Ganzen verlief er ebenso wie in den früheren Jahren. Vier von Elvey und H. W. Babcock zwischen 1940 November 14 und 17 aufgenommene Spektren zeigen die Intensitätsverteilung eines A- oder B-Sterns. Im Spektrum sind keine Absorptionslinien zu erkennen, und nur auf einer Aufnahme ist H α als schwache Emissionslinie sichtbar. Die Aufnahmen erfolgten zur Zeit eines Maximums.