

(Sternbg Publ 13, 1.118), Dufay (Ann Aph 10.8), Grouiller (Ann Aph 10.85), Opolski (Wroclaw Contr 2.5), W. Becker (ZAp 16.1) und P. Gaposchkin (HA 113, 3).

LITERATUR: Hellerich, Bb. Lichtkurve [AN 252.249]. — Bb. [AN 256.224]. — Bb.\* [VJS 72.188]. — Spektralbb.\* [VJS 73.130]. — Elemente [AN 264.249]. — Gesetzmäßigkeit zwischen Licht- und RG.-Kurve [AN 265.49]. — Kukarkin, Lichtwechsel [VS 4.383]. — Bb. Max. Elemente. Lichtkurve. Helligkeit [Sternbg Publ 13, 1.118]. — Elemente [Instruktion für Veränd.-Bb., Moskau 1948]. — Farbäquivalent [Sternbg Publ 10, 2.52]. — Zverev, Bb. Max. Lichtkurve [Sternbg Publ 8, 1.59; 128]. — Schorr, Bearbeitung\* [VJS 69.222]. — Sp.\* [VJS 74.107]. — Krebs, Bb. Max. Min. [AN 263.159]. — Parenago, Bb. Lichtkurve. Elemente [Sternbg Publ 12, 1.17; 76]. — EB. abs. Helligkeit. Entfernung [VS 6. 103; 108]. — Ludendorff, Bearbeitung\* [VJS 74.139]. — Grouiller, Bb. Max. [Ann Aph 10.85]. — NAS, Bb.\* [NAT 18.112]. — P. Gaposchkin, Periode [HA 113, 3]. — Bb.\* Bem. Lichtkurve [HA 118, 15]. — Piaßmann, Bb.\* [Ms Stw Bonn]. — Nielsen, Max. [Aarhus Medd 14]. — Dufay, Bb. Max. [Ann Aph 10.8]. — SACH, Lichtkurve [Canton Rev 6]. — Jehoulet, Massen. Radien. Sp. [Liège 332]. — Opolski, Bb. Radius. Masse. Bem. [Wroclaw Contr 2.5]. — R. E. Wilson, EB. [ApJ 89.221; 223]. — Blaauw und Morgan, EB. [BAN 12.95]. — Mc Laughlin, Sp.\* [AAS 8.82]. — Joy, RG. [ApJ 86.363]. — phys. Angaben [ApJ 89.358]. — W. Becker spektralphotom. Untersuchungen [ZAp 16.1; 19.249]. — periodische Schwankung [ZAp 20.221]. — Günther, spektralphotom. Untersuchungen [ZAp 269.135]. — Bennett, Bb. Bild der Infrarot-Kurve [ApJ 93.52]. — le. Bb.\* [AAS 10. 101]. — Bearbeitung [AAS 10. 200]. — Iwanowska und Jacyna, spektralphotom. Untersuchungen [Torun Bull 2.3]. — Kukarkin und Parenago, Form der Lichtkurve [ZAp 11.346]. — Balassoglio, harmonische Analyse der Licht- und Geschwindigkeitskurve [Odessa Trudi 1.29]. — N. N. Bem. RAJ 18. 201]. — Lee, Parallaxe [Yerkes Publ 8, 1]. — Schwaßman, Sp. [Berg Sp DM 3.95].

### 323. RU Aurigae ( $5^h 33^m 18^s + 37^\circ 34'8$ ).

Vergleichsternhelligkeiten von Mitchell (Virg Publ 6.236) und Enebo (Enebo 12). — Bild der Lichtkurve von Campbell (HR 250.24).

LITERATUR: Campbell, Max. Min. [HC 394; 408; 418; 426; 432; 435]. — Form der Lichtkurve [HR 250.24]. — Pedersen, Max. [AN 260.11]. — AAVSO, Bb. [PA 43; HA 104; 107; 110; 116; HQR 1-17]. — Mayall, Max. [HR 356.24]. — Enebo, Bb. Elemente. Bem. [Enebo 12]. — Himpel, Max. [AN 272.228]. — Jäger, Max. [MVS 46]. — Sterne und Campbell, Periode [HA 105.466]. — Welker, Max. 1947 Mrz 23 [bfl. Mitt.]. — N. N., Bb. [Athen Bull 1950 S. 8]. — Olivier u. a., Bb. [Flower Publ 5, 3]. — Kaho, Bb. Art [Tokyo Bull (2) 30]. — Merrill, RG. Sp. (M8e) [ApJ 94.200]. — Bidelman, Sp. (M8e) [ApJ Suppl 1.182].

### 396. RV Aurigae ( $6^h 27^m 36^s + 47^\circ 34'8$ ).

Ort bestimmt von Palmér (Lund Medd II, 103.160). — Umgebungskarte von Kurotschkin (VS 7.295). — Vergleichsternhelligkeiten von Beyer (AN 262.260) und Kurotschkin (VS 7.295).

LITERATUR: Beyer, Bb. Max. Min. Elemente [AN 262.260]. — Ahnert, 18 vis. Bb. 1923/24 zeigen keine Veränderlichkeit [bfl. Mitt.]. — Kurotschkin, Max. Elemente [VS 7.295]. — Palmér, EB. [Lund Medd II, 103.160]. — Sanford, Sp. RG. [ApJ 99.145].

### 234. RW Aurigae ( $5^h 1^m 26^s + 30^\circ 16'2$ ).

Vergleichsternhelligkeiten von Mitgliedern der OAA (Rep OAA 1.234) und Enebo (Enebo 12). — Bild der Lichtkurve von Joy (ApJ 102.168).

Der schnelle und völlig regellose Lichtwechsel von RW Aurigae hat sich auch für das Verhalten anderer Sterne als so charakteristisch erwiesen, daß man ihn zum Prototyp einer neuen Klasse von Veränderlichen gewählt hat, die neben den schon erwähnten Eigenschaften noch durch die Zugehörigkeit zum Hauptast des Russell-Diagramms gekennzeichnet sind. Die Spektraltypen streuen über einen größeren Bereich, jedoch wird die Spektralklasse G bevorzugt. Nicht selten befinden sich die Objekte in unmittelbarer Nachbarschaft dunkler oder heller Nebel.

Nach Joys Untersuchungen ist das Spektrum von RW Aur dG5e; die Linien der Elemente H, He und CaII u. a. sind hell. Die aus den Metall-Emissionslinien gemittelte Radialgeschwindigkeit ergibt  $-25$  km/sec; aus den Metall-Absorptionslinien  $+59$  km/sec; die H- und CaII-Linien sind durch Absorptionslinien aufgespalten, so daß sich für die rote Komponente der Emissionslinien  $+125$ ; für die violette  $-166$  und für die Absorptionen  $-5$  km/sec ergeben.

RW Aur hat einen visuellen Begleiter ( $d = 1''.2$ ;  $p = 254^\circ$ ;  $11^m5$ ), dessen Spektrum zu dMoe bestimmt wurde. Es sei bemerkt, daß mehrere RW Aurigae-Sterne Duplices sind.