

45. **RV Cassiopejæ** ($0^h 47^m 4^s + 46^\circ 52'3$) = HD 5016 (Md).

Ort bestimmt von Dolberg (Bgd₂₅). — Bild der Lichtkurve von Lacchini (Mem Sp It (2) 6.151).

Neu abgeleitet wurden die für Epoche 0–29 gültigen mittleren Elemente: Max. = $2417456 + 330^d4 \cdot E$ (30), $M - m = 124^d$ (28). Max. = 9^m1 ($7^m4 - 11^m3$), Min. = 15^m1 ($14^m3 - 16^m0$). Spektrum M6e nach HA 79,3. Form der Lichtkurve nach Ludendorff α_3 . Im absteigenden Ast findet sich vielleicht manchmal eine kleine Welle.

LITERATUR: Lacchini, 57 Beob. 3 Max. [Mem Sp It (2) 6.151]. — 8 Max. 2 Min. [AN 5535; BZ 3.65; 4.12; 5.14; 43; 11.50]. — Zinner, 13 Beob.* 1 Max. 2 Min. [ErgAN 4.3, Nr. 21]. — Esch, 2 Max.: 2426707 ± 7040 [Briefl. Mitt.]. — Gitz, 2 Max. [NNVS 35]. — Hartwig, 2 Beob. [Bamb Veröff 1.360]. — Hoffmeister, 9 Beob.* [Sonn Mitt 20]. — Campbell, 29 Max. 28 Min. [HA 79.95; HC 235; 244; 259; 279; 296; 318; 329; 345; 353; 367; 378; 383]. — AAVSO, Beob. [HA 79.6; PA 24–42]. — AFOEV, Beob. [Lyon Bull 5–13; BAF 1; 2]. — Mirovedenie, 38 Beob. [Mirov Bull 14; 17; 18].

75. **RW Cassiopejæ** ($1^h 30^m 43^s + 57^\circ 14'9$).

Karte der Umgebung von Payne (HB 883). — Helligkeiten der Vergleichsterne von Grouiller und Bloch (Lyon Bull 5.146), Nielsen (NAT 7.103), Graff (AN 5091; 5099; VJS* 63.165), Payne (HB 883), Kukarkin (NNVS 37), Robinson (HA 90.35), Lassoovszky (AN 5896), Beyer (AN 6030). — Bild der Lichtkurve von Grouiller und Bloch (Lyon Bull 5.146), Robinson (HB 871; HA 90.58), Lassoovszky (AN 5896), Beyer (AN 6030).

Der Stern gehört zum δ Cephei-Typus. Im aufsteigenden Ast der Lichtkurve finden die meisten Beobachter einen ausgesprochenen Stillstand. Elemente sind von Grouiller und Bloch, Robinson, Lassoovszky, Beyer und Kukarkin angegeben worden. Die letzteren, die auf einer Bearbeitung aller bekanntgewordenen Beobachtungen beruhen, lauten: Phot. Max. = $2421353.695 + 14^d80076 \cdot E$, $M - m = 4^d48$, $M_{vis} - M_{ph} = 0^d052$. Visuelle Amplitude nach Lassoovszky $8^m44 - 9^m46$, photographische Amplitude nach Robinson $9^m49 - 10^m67$. Das Spektrum ist veränderlich von G2–M.

LITERATUR: Hartwig, 1 Beob. [Bamb Veröff 1.360]. — Graff, 44 Beob. [AN 5099]. — Grouiller und Bloch, 134 Beob. von Luizet. Elemente. Lichtkurve [Lyon Bull 5.146]. — Seliwanow, 182 Beob. [Bulletin de l'Institut Lesshaft 12.133]. — 2 Beob.* [NNVS 12]. — Robinson, Elemente. Lichtkurve [HB 871; HA 90.46; 69; 79]. — Lassoovszky, 520 Beob. Elemente. Lichtkurve [AN 5896]. — Kukarkin, 1 Max. [NNVS 25–26; 29–30]. — 193 Beob. Visuelle und photographische Lichtkurve. Gesamtbearbeitung. Elemente [NNVS 37]. — Beyer, 239 Beob. Elemente. Lichtkurve [AN 6030]. — Jordan, Beob.* [AAS 7.52]. — Cannon und Walton, Spektrum [HB 874]. — Russell, Spektrum [ApJ 66.128]. — Okunev, Farbkurve [AN 5660].

135. **RX Cassiopejæ** ($2^h 58^m 49^s + 67^\circ 11'4$).

Helligkeiten der Vergleichsterne von Haas (AN 5277), Martinoff (Kasan Trudi 26.17), Graff* (VJS 63.164). — Bild der Lichtkurve von Martinoff (Kasan Trudi 26.18).

Neuere Beobachtungen von Haas, Martinoff und Gadomski bestätigen den β Lyrae-Charakter des Lichtwechsels, dem die Elemente von Blažko bis in die neueste Zeit vollständig genügen. Helligkeitsgrenzen nach Martinoff: Max. = 8^m75 , Min. I = 9^m58 , Min. II = 9^m20 . Das Spektrum wird von Adams und Joy mit G2p bezeichnet. Es ist sehr ähnlich dem von W Serpentis, H_β , H_γ und H_δ sind doppelte helle Linien, die Intensität der Funkenlinien zeigt die Merkmale des δ Cephei-Spektrums. Es ist nur eine Komponente sichtbar.

LITERATUR: Haas, 68 Beob. [AN 5277]. — Gadomski, 1 Min. [Kak Circ 24]. — Martinoff, 170 Beob. 1 Normalmin. [Kasan Trudi 26.17]. — Shapley, Photometrische Bahn [Princ Contr 3]. — AAVSO, Beob. [PA 24]. — FPANN, Beob.* [NNVS 12; 25–26]. — Terkán, 100 Beob.* [VJS 66.153; 67.183]. — Adams and Joy, Spektrum [ASP 31.308; PA 28.513; Mt Wils Rep 1921, S. 274]. — McLaughlin, Masse und absolute Helligkeit [AJ 889]. — Parenago, Eigenbewegung [RAJ 11.106].

1668. **RY Cassiopejæ** ($23^h 47^m 10^s + 58^\circ 11'1$).

Ort bestimmt von Dolberg (Bgd₂₅). — Karte der Umgebung von Payne (HB 883) und Brun (BAF 1.121). — Helligkeiten der Vergleichsterne von Graff (AN 5091; 5110; VJS* 63.165), Payne (HB 883) und Brun (BAF 1.121). — Bild der Lichtkurve von Graff (AN 5110) und Brun (BAF 122).