

225. R Orionis ($4^h 53^m 35^s + 7^\circ 58'.7$) = HD 31 798 (Pec).

Ort bestimmt von R. E. Wilson (AJ 1105), Palmér (Lund Medd II, 103.160) und Courvoisier (VBB 12, 5). — Vergleichsternhelligkeiten von Hagen (Spec Vat 11.249), Winnecke (Bamb Veröff 3.25), Esch (Valk Veröff 2.69), Hartwig (Bamb Veröff 1.299) und Mitchell (Virg Publ 6.233). — Bild der Lichtkurve von Campbell (PA 50.337).

Neu abgeleitet wurden die instantanen Elemente:

- I. Ep 12 bis 54: Max. = $240\ 3244 + 377^d.2 \cdot E$ (28)
- II. Ep 55 bis 70: Max. = $241\ 9447 + 382^d.4 \cdot E$ (16)
- III. Ep 70 bis 85: Max. = $242\ 5181 + 375^d.5 \cdot E$ (14)

und die mittlere Periode aus 86 Epochen zu $378^d.25$ (61). Campbell und Sterne erhielten den wenig abweichenden Wert $378^d.52$.

Die Lichtkurve ist fast symmetrisch, der Aufstieg nur wenig kürzer als der Abstieg. Das Maximum und das Minimum sind ungefähr gleich breit. Campbell bezeichnet die Form der Lichtkurve mit Bb; Ludendorff mit β .

Das Spektrum gehört zur seltenen Klasse S : Sie. Grenzen des Lichtwechsels: $8^m.5$ und $13^m.4$ vis.

LITERATUR: AAVSO, Bb. [PA 24-43; HA 79.19; 104; 107; 110; 116]. — Doberck, Bb. Periode. Max. [AJ 776]. — Hagen, Bb. [Spec Vat 11.170]. — Campbell, Max. Min. [HA 79.103; HC 235; 240; 259; 279; 296; 318; 329; 345; 353; 367; 378; 383; 394; 418; 426; 432; 435]. — Typus der Lichtkurve. Bem. [PA 50.337]. — Esch, Bb. Max. Min. Periode [Valk Veröff 2.69]. — Bb.* [VJS 70.267]. — Winnecke, Bb. Max. Elemente [Bamb Veröff 3.83; 225]. — Mirovedenie, Bb. [Mirov Bull 19; 20]. — Lacchini, Max. Min. [BZ 12.13; 83; 13.12; 60; AN 246.92; 247.295; 248.365; 251.221]. — Hartwig, Bb. Max. Min. [Bamb Veröff 1.500; 590]. — Buser, Bb. [AN 252.195]. — AS Jap, Bb. [Astr Herald 27; 30; 31]. — Mitchell, Bb. [Virg Publ 6.62]. — Franks, Farbe [MN 85.88]. — Sterne und Campbell, Periode [HA 105.465]. — AFOEV, Bb. [BAF 4]. — Jäger, Max. J. T. 243 0813 [bfl. Mitt.]. — Loreta, Max. [BZ 22.36]. — Stein, Bb. [Spec Vat Ric 1.323]. — R. E. Wilson, EB. [AJ 796; 814; 1105]. — R. E. Wilson und Merrill, abs. Helligkeit. Raumbewegung [ApJ 95.248]. — Palmér, EB. [Lund Medd II, 103.160]. — Merrill, Sp. [ApJ 56.457]. — RG. Sp. [ApJ 94.200]. — Shapley und Campbell, Sp. [HB 778].

Spektrum [HC 92; 98; HA 56.199; 79.166].

256. S Orionis ($5^h 24^m 5^s - 4^\circ 46'.4$) = HD 36 090 (Md).

Ort bestimmt von Bac (Lyon Bull 9.218) und Gyllenberg (Lund Medd II, 53). — Umgebungskarte von Hagen (Spec Vat 12) und Mitchell (Mem Amer Acad 14.4, Tafel 7). — Vergleichsternhelligkeiten von Baxendell (MN 76.158), Hagen (Spec Vat 11.249; 12.35), Mitchell (Mem Amer Acad 14.222; Virg Publ 6.235), Hartwig (Bamb Veröff 1.299) und Winnecke (Bamb Veröff 3.26). — Bild der Lichtkurve von Campbell (PA 50.337).

Neu abgeleitet wurden die instantanen Elemente:

- I. Ep. 0 bis 23: Max. = $240\ 4119 + 412^d.3 \cdot E$ (17)
- II. Ep. 20 bis 48: Max. = $241\ 2363 + 422^d.0 \cdot E$ (25)
- III. Ep. 46 bis 69: Max. = $242\ 3309 + 407^d.4 \cdot E$ (18)

und die mittlere Periode $414^d.51$ (60). Auffallend sind die großen Unterschiede in den instantanen Perioden, daher ist der durchschnittliche Fehler der (B-R) $\pm 53^d.3$, wenn man die mittleren Elemente: Max. = $240\ 4156 + 414^d.5 \cdot E$ den Rechnungen zugrunde legt. Campbell und Sterne erhielten für die mittlere Periode den Wert $415^d.80$.