

Die neueren Beobachtungen von Rajchl, Tschernow, Jacchia, Loreta, Parenago, Kopal u. a. machen es wahrscheinlich, daß der Stern zum RV Tauri-Typus gehört. Die mittlere Periode ist etwa zwei Monate, die von verschiedenen Beobachtern angegebenen Werte liegen zwischen $54^d.3$ und $64^d.9$. Die Abweichungen der einzelnen Phasen von der Vorausberechnung bleiben aber erheblich. In den Jahren 1928–1930 glaubte Kopal eine größere Regelmäßigkeit bei den Hauptminima zu finden, für die er die Elemente gab: Hauptmin. = $2425434 + 106^d \cdot E$. Für die folgenden Hauptminima versagt aber die Formel, 1931–1933 wird der Lichtwechsel sehr unregelmäßig und setzt zeitweise monatelang völlig aus. Die mittlere Helligkeit ist veränderlich, die Dauer dieser Schwankung ist bis jetzt noch nicht anzugeben; wenn sie periodisch verläuft, ist die Periode $> 700^d$. Zur Zeit des Maximums der langsamen Schwankung ist der schnelle Lichtwechsel anscheinend regelmäßiger und seine Amplitude größer. Diese beträgt im Mittel $0^m.6$, die Amplitude der langsamen Schwankung etwa eine Größenklasse. Die beobachteten Helligkeitsgrenzen sind $7^m.1 - 8^m.6$.

LITERATUR: **Rajchl**, 53 Beob. Elemente [Lyon Bull 12.68]. — **Kopal**, 114 Beob. Elemente [AN 5797; BZ 13.11]. 542 Beob. von Tschernow, Izera, Jacchia, Kadavy, Kopal, Kraft, Parenago, Rajchl, Vand. 9 Max. 11 Min. Elemente [BAF 1.80]. — **Jacchia**, Elemente [BZ 13.17; AN 5777]. — **Tschernow**, 1 Max. 1 Min. [NNVS 29.30]. — **Loreta**, Elemente [BAF 1.14]. — 6 Max. 3 Min. [BZ 15.69; 16.35; 42]. — **Miczaika**, 78 Beob.* 20 Max. 20 Min. Elemente [AN 6018]. — **Lause**, 1 Max. 2 Min. [BZ 16.33]. — **Wassiljew**, 4 Beob.* [NNVS 12]. — **Kanamori**, 26 Beob.* [Kyoto Bull 247]. — **Beyer**, 39 Beob.* [Briefl. Mitt.]. — **ASJap**, Beob. [Astr Herald 23–26]. — **Wilson**, Eigenbewegung [AJ 832]. — **Parenago**, Eigenbewegung [RAJ 11.106].

891. RS Coronae borealis ($15^h 54^m 48^s + 36^\circ 18'.5$) = HD 143347 (Mb).

Helligkeiten der Vergleichsterne von Doberck (JO 8.10).

LITERATUR: **Doberck**, 31 Beob. [JO 8.10]. — **Lause**, 1 Max., 2 Min. [NNVS 11]. — **Prager**, 3 Beob. [VBB 4.118]. — **Hoffmeister**, 105 Beob.* [Sonn Mitt 20]. — **Beyer**, 49 Beob.* [Briefl. Mitt.]. — **Kanamori**, 8 Beob.* [Kyoto Bull 247]. — **Miczaika**, 2 Max. [BZ 15.42; 16.35].

869. RT Coronae borealis ($15^h 33^m 57^s + 29^\circ 48'.9$) = HD 139588 (Go).

Ort bestimmt von Dubrowsky (AN 5332), Dolberg (Bgd₂₅), Ambolt (Lund Medd II, 47^a). — Helligkeiten der Vergleichsterne von Hartwig (Bamb Veröff 1.264).

Zinner folgert aus Hartwigs Beobachtungen 1915–1918, die nur Schwankungen von $9^m.1 - 9^m.6$ zeigen, die Unveränderlichkeit des Sterns, während ihn Beyer an einigen Tagen besonders schwach findet. Lause hat die Veränderlichkeit unabhängig entdeckt und Bedeckungscharakter des Lichtwechsels festgestellt. Die Periode beträgt $5^d.0/n$.

LITERATUR: **Hartwig**, 50 Beob. [Bamb Veröff 1.374; 561]. — **Seliwanow**, 9 Beob.* [NNVS 12]. — **Hoffmeister**, 125 Beob.* [Sonn Mitt 20]. — **Beyer**, 127 Beob.* [Briefl. Mitt.]. — **Lause**, Algoltypus. Periode [Briefl. Mitt.].

865. RU Coronae borealis ($15^h 31^m 21^s + 26^\circ 5'.1$).

Ort bestimmt von Dolberg (Bgd₂₅) und Ambolt (Lund Medd II, 47^a). — Helligkeiten der Vergleichsterne von Graff* (VJS 63.164). — Bild der Lichtkurve von McLaughlin (AJ 907).

Der Stern gehört nicht zum β Lyrae-Typus, sein Lichtwechsel geht vielmehr unregelmäßig vor sich. McLaughlin hält, allerdings aus einer nur kurzen Beobachtungsreihe, RV Tauri-Art für möglich, diese ist jedoch nach Jacchia ausgeschlossen. Spektrum nach Joy M7.

LITERATUR: **McLaughlin**, Bemerkungen über den Lichtwechsel [AJ 907]. — Beob.* [PA 37.83; 142; 38.275]. — Dichte [AJ 892]. — **Jacchia**, 1 Max. 1 Min. Amplitude $0^m.8$ [BZ 13.45]. — Nicht RV Tauri-Typus [Briefl. Mitt.]. — **Leiner**, 22 Beob.* [VJS 63.190]. — **Kukarkin**, 2 Beob.* [NNVS 12]. — **Kanamori**, 5 Beob.* [Kyoto Bull 247]. — **Beyer**, 111 Beob.* [Briefl. Mitt.]. — **Joy**, Spektrum [ASP 44.386].