

Lichtkurve von Parenago ist das erste Maximum $11^m 8$, das zweite $12^m 0$, das Hauptminimum $13^m 7$, das Nebenminimum $12^m 5$. Die Streuung der Einzelbeobachtungen ist die bei RV Tauri-Sternen übliche. Zwei Beobachtungen des Jahres 1922, die nahe beim berechneten Hauptminimum liegen, zeigen den Stern nur wenig geschwächt. Möglicherweise hatten in dieser Zeit Haupt- und Nebenminimum gewechselt, welcher Vorgang sich bald darauf wiederholt haben müßte.

LITERATUR: Beljawsky, Periode [BZ 6.38]. — Jacchia, 43 Beob.* Elemente [BZ 13.17; AN 5777]. — Parenago, 46 Beob. 4 Min. Elemente [NNVS 33-34]. — Hoffmeister, 13 Beob.* [Sonn Mitt 20].

RY Capricorni ($20^h 1^m 31^s - 9^\circ 12' 1$) = BDS 9886 B = ADS 13380 B.

[BD - $9^\circ 5356$ ($7^m 5$) = AG Ott 7073 $0^s 5 p$.]

Ort bestimmt von Graff (AN 4777).

Der von Winlock, Doolittle und Gauchet bei ihren Doppelsternbeobachtungen und von de Ball in den Ottakringer Zonen gesehene Begleiter von BD - $9^\circ 5356$ wurde von Graff 1914 Juni 24 und September 7 vermißt, war also [12^m7, dagegen blitzte er September 10 von Zeit zu Zeit schwach auf und war September 21 12^m5. Bis Oktober 2 stieg der Stern ziemlich rasch bis zur Größe 11^m0 empor und war November 14 11^m7. Danach ist der Stern vermutlich langperiodisch, der Lichtwechsel vollzieht sich zwischen 10^m und [12^m7.

LITERATUR: Graff, Anzeige der Veränderlichkeit [AN 4777]. — Winlock, Beob. [HA 13.22]. — Doolittle, 3 Beob. [Flower Publ 4, 1.184]. — Gauchet, 2 Beob. [JO 6.77]. — De Ball, Beob. [AG Ott, Nr. 7073].

RZ Capricorni ($20^h 33^m 1^s - 12^\circ 22' 2$). Nicht in BD.

Entdeckt 1924 von Beljawsky als veränderlich zwischen 12^m5 und 13^m5 (phot.). Der Lichtwechsel ist kurzperiodisch, die Periode dürfte nicht weit von $0^s 5$ gelegen sein. Der Veränderliche ist 1925 von Ross neu aufgefunden worden.

LITERATUR: Beljawsky, Entdeckung [BZ 6.48]. — Ross, Entdeckung [AJ 856].

SS Capricorni ($20^h 3^m 1^s - 9^\circ 31' 4$). Nicht in BD.

[* 14^m *nf.*]

Helligkeiten der Vergleichsterne von Beljawsky (AN 5514).

Entdeckt 1927 von Beljawsky als veränderlich zwischen 11^m9 und 14^m3. 19 Schätzungen aus 8 verschiedenen Jahren gestatteten die Ableitung der ziemlich sicheren Elemente: Max. = 2423615 + 258^d0 · E. Der Veränderliche ist 1927 auch von Ross aufgefunden worden.

LITERATUR: Beljawsky, Anzeige der Entdeckung. 17 Beob. [AN 5514]. — Elemente [AN 5677]. — Ross, Anzeige der Entdeckung [AJ 897].

ST Capricorni ($20^h 5^m 28^s - 13^\circ 36' 7$). Nicht in BD.

Ort bestimmt von Reinmuth (AN 5709). — Helligkeiten der Vergleichsterne von Beljawsky (AN 5514).

Entdeckt 1927 von Beljawsky als veränderlich zwischen 12^m8 und [14^m5. 26 Schätzungen aus den Jahren 1911-1928 gestatteten die Ableitung der provisorischen Elemente: Max. = 2424774 + 272^d · E. Diese genügen aber nicht 9 Beobachtungen von Reinmuth aus den Jahren 1902-1926, die eine Verkleinerung der Periode auf 270^d verlangen. Der Veränderliche ist 1927 auch von Ross aufgefunden worden.

LITERATUR: Beljawsky, Anzeige der Entdeckung. 24 Beob. [AN 5514]. — Elemente [AN 5677]. — Reinmuth, 9 Beob. [AN 5709]. — Ross, Anzeige der Entdeckung [AJ 897].