

Neu abgeleitet wurden:

Instantane Elemente:	I. Ep. 0-30: Max. = 2410357 + 262 ^d 5 (28), $M - m = 117^d$ (26)
	II. Ep. 31-39: Max. = 2418468 + 268.3 (9), $M - m = 121$ (9)
	III. Ep. 40-50: Max. = 2420859 + 262.5 (10), $M - m = 109$ (11)
	IV. Ep. 51-65: Max. = 2423719 + 263.7 (15), $M - m = 109$ (15)
Mittlere Elemente:	Max. = 2410356 + 262.3 (64), $M - m = 114$ (61)
	Max. = 8 ^m 5 (7 ^m 0 - 10 ^m 0), Min. = 13 ^m 6 (11 ^m 2 - 14 ^m 7).

Spektrum M_{5e} nach HA 79,3. Mittlere Farbe nach Nijland 3540. Form der Lichtkurve nach Ludendorff α_2 . Die Lichtkurve ist sehr veränderlich, das Maximum ist manchmal sehr breit. Die Radialgeschwindigkeit hat den hohen Wert von - 173 km/sec.

LITERATUR: Nijland, 27 Max. 25 Min. [AN 4877; 4912; 4940; 5030; 5088; 5154; 5185; 5253; 5293; 5365; 5431; 5491; 5586; 5632; 5703; 5786; 5865; 5953; 6029]. — Luyten, 86 Beob. 4 Max. 2 Min. [Leiden Ann 13, 2.25; 34]. — Eigenbewegung [HC 293]. — Groosmuller, 2 Max. [Hem Dampkr 18.82]. — Lindsley, 2 Max. 1 Min. [PA 24.453]. — Wolf, 3 Beob. [AN 5106]. — Hagen, 7 Beob. [Spec Vat 11.196]. — Selivanow, 2 Max. [AN 5268; Mirov Trudi 5.50]. — Gitz, 5 Max. [NNVS 35]. — Plakidis u. a., 19 Beob. [Athen Ann 10.15; 11.11]. — Nakamura, 64 Beob.* [Kyoto Bull 263]. — Campbell, 39 Max. 40 Min. [HA 79.139; HC 235; 244; 259; 279; 296; 318; 329; 345; 353; 367; 378; 383; 394]. — AAVSO, Beob. [HA 79.67; PA 24-43]. — AFOEV, Beob. [Lyon Bull 6-13; BAF 1-4]. — Mirovedenie, 62 Beob. [Mirov Bull 10.11; 13-15; 17-19; 22; 23]. — 16 Beob.* [Mirov Isw 1922, S. 102]. — ASJap, Beob. [Astr Herald 22; 25; 27]. — SACH, Beob. [Canton Rev 1; 2; 4-6]. — Hartwig, 653 Beob. 40 Max. 23 Min. Elemente [Bamb Veröff 1.385; 564]. — Merrill, Radialgeschwindigkeit [ASP 35.171; ApJ 58.215]. — Young und Jenkins, Eigenbewegung [AJ 784].

1457. RR Cygni (20^h 42^m 37^s + 44° 30'2) = BD + 44° 3571^a (var) = BDS 10521.
[* 12^m5 58° 18'1.]

Ort bestimmt von Bac (Lyon Bull 9.223), Gyllenberg (Lund Medd II, 53), Palmér (Lund Medd II, 66). — Karte der Umgebung von Kopal und Vand (Ass tehèque 3, Tab. 5). — Helligkeiten der Vergleichsterne von Kopal und Vand (Ass tehèque 3.9) und Hartwig (Bamb Veröff 1.267).

Prelowskaja vermutet aus Beobachtungen von Zessewitsch und Kubassow eine Periode von 367^d, doch fügt sie hinzu, daß der Stern wahrscheinlich unregelmäßig sei. Helligkeitsgrenzen 8^m34 - 8^m85 (vis.). Zinner findet für Hartwigs Beobachtungen 2412450-4000 eine befriedigende Darstellung mit den Elementen: Max. = 2412745 + 200^d · E. Grenzen des Lichtwechsels 8^m8 - 9^m5 (vis.). Die vereinzelt Beobachtungen von 2414200-5200 zeigen allerdings den Stern meistens bei der Helligkeit 9^m1. Rügemer hält eine Periode von 217^d für möglich mit der Amplitude 12^m9 - 13^m8 (phot.). Nach HA 79,3 ist das Spektrum N, nach Sanford wahrscheinlich M.

LITERATUR: Prelowskaja, Periode [BZ 8.69]. — Hartwig, 73 Beob. [Bamb Veröff 1.389; 565]. — Rügemer, 158 Beob.* 5 Max. Periode [AN 6106]. — Esch, 16 Beob. [Valk Veröff 1.362]. — Beyer, 80 Beob.* [Briefl. Mitt.]. — Yamamoto, 6 Beob.* [Kyoto Bull 285]. — Wassiljew, 2 Beob.* [NNVS 12]. — Sanford, Spektrum [Briefl. Mitt.].

1407. RS Cygni (20^h 9^m 46^s + 38° 25'6) = HD 192443 (Pec.).

Helligkeiten der Vergleichsterne von Doberck (AJ 748) und Hartwig (Bamb Veröff 1.267). — Bild der Lichtkurve von Aurino (SAI 3.12) und Jacchia (Bologna Pubbl 2.228).

Der Lichtwechsel, der im einzelnen recht unregelmäßig verläuft, wird im ganzen doch von einer Periode von etwas mehr als 400^d beherrscht. Doberck fand für diesen Periodenwert 416^d, Ludendorff 409^d, Campbell 413^d. Neu abgeleitet wurden die mittleren Elemente: Max. = 2412307 + 412^d · E (30), Min. = 2412017 + 416^d · E (32). Max. = 7^m2 (6^m7 - 8^m4), Min. = 8^m5 (7^m0 - 9^m3). Hiernach hat sich der Wert für $M - m$ im Lauf der Zeit ganz erheblich verkürzt, doch finden sich am Ende des Beobachtungszeitraums Anzeichen für ein erneutes langsames Anwachsen. Die Minima sind meist besser ausgeprägt als die Maxima, diese verlaufen teils sehr flach, teils sind sie in Doppelmaxima aufgelöst, zuweilen sogar in mehrere durch flache Einsenkungen getrennte Kuppen. Seit 1925 sind Doppelmaxima die Regel, so daß die Lichtkurve RV Tauri-artigen Charakter angenommen hat. Das Spektrum ist in HD mit Pec.,