

476. **RV Cancri** ($8^h 3^m 53^s + 19^\circ 44'.0$) = BD + $19^\circ 1937''$ (9^m7).

Helligkeiten der Vergleichsterne von Hartwig (Bamb Veröff 1.256).

Die Amplitude des Lichtwechsels beträgt nach Zinner nicht, wie angegeben, $9^m7 - 12^m$, sondern nur $10^m6 - 11^m4$. Zinner zählt den Stern zum U Geminorum-Typus, was aber von Jacchia bezweifelt wird. Spektrum nach Brück F8.

LITERATUR: **Zinner**, 121 Beob.* 2 Aufhellungen [ErgAN 4,3, Nr. 114]. — U Geminorum-Typus [AN 5368]. — **Jacchia**, Nicht U Geminorum-Typus [Briefl. Mitt.]. — **Hartwig**, 16 Beob. [Bamb Veröff 1.356]. — **Hoffmeister**, 5 Beob.* [Sonn Mitt 20]. — **Brück**, Spektrum [ZAp 4.399].

522. **RW Cancri** ($9^h 13^m 10^s + 29^\circ 29'.2$).

Helligkeiten der Vergleichsterne von Blažko (AN 5167). — Bild der Lichtkurve von Hoffmeister (AN 4985).

Die Elemente von Hoffmeister: $\text{Max.} = 2420950.3314 + 0^d548194 \cdot E$, $M - m = 0^d07$, reichten nicht aus, auch seine späteren Maxima darzustellen. Er führte deshalb ein Zusatzglied $- 0^d104 \cdot 10^{-6} E^2$ ein. Blažko konnte dagegen seine und Hoffmeisters Beobachtungen aus den Jahren 1908–1920 mit konstanter Periode darstellen. Seine Elemente lauten: $\text{Max.} = 2421339.415 + 0^d547182 \cdot E$. Sein letztes Maximum deutet bereits an, daß die Periode etwas veränderlich ist, im Jahre 1925 trat das Maximum bereits mit einer Verspätung von 0^h8 ein. Zessewitsch stellt die Elemente auf: $\text{Max.} = 2421339.413 + 0^d5471863 + 0^d8 \cdot 10^{-9} (E - 2000)^2$, $M - m = 0^d17$. Zinner hat einige Maxima beobachtet, die sich mit keinem dieser Elementensysteme vereinigen lassen. Es hat daher fast den Anschein, als ob die richtige Periode noch nicht gefunden ist, wenn überhaupt eine strenge Periodizität bei diesem Stern vorhanden ist. Blažko hat nämlich gefunden, daß die Lichtkurve sehr starken und dabei, wie es scheint, regelmäßig periodischen Veränderungen unterworfen ist: die Helligkeit im Maximum ändert sich von 8^m9 bis 9^m7 und die Dauer der Lichtzunahme entsprechend von 0^h9 bis 1^h5 , während die Helligkeit im Minimum immer 10^m3 ist. Die Periode dieser Änderung beträgt 87^d oder 159 Lichtwechselperioden. Die Zeit der größten Maximalhelligkeit wird von Blažko zu $2422376 + 87 n$ bestimmt. Da die Einzelbeobachtungen von keinem Beobachter mitgeteilt sind, läßt sich nicht entscheiden, ob dies eigentümliche Verhalten reell ist oder durch Zusammenfassung von Beobachtungen aus verschiedenen Perioden zur Ableitung eines Normalmaximums mittels eines unrichtigen Periodenwerts vorgetäuscht wird. Unsere gegenwärtige Kenntnis des Lichtwechsels dieses Sterns wird durch die Bemerkung Zessewitschs charakterisiert: »The state of things with the observations of this star is of a rather catastrophic nature.«

LITERATUR: **Hoffmeister**, 130 Beob.* 15 Max. Elemente. Lichtkurve [AN 4985]. — **Blažko**, 22 Max. Elemente [AN 5167, korr. 5188]. — Ephemeridenkorrektion [BZ 7.28]. — **Zinner**, 27 Beob.* 3 Max. [ErgAN 4,3, Nr. 125]. — **Zessewitsch**, Elemente [Leningrad Eph 1932, S. 23]. — 2 Max. 70 Beob.* von Blažko, Florja, Zessewitsch [Leningrad Bull 3.12; 19]. — **Schneller**, 21 Beob.* [VJS 68.128]. — **Walton**, Distanz [HB 845]. — **Bok** und **Boyd**, Eigenbewegung [HB 893].

479. **RX Cancri** ($8^h 8^m 44^s + 25^\circ 2'.3$) = HD 68775 (Mc).

Karte der Umgebung von Graff* (VJS 67.326). — Helligkeiten der Vergleichsterne von Parenago (NNVS 43) und Graff* (VJS 67.326). — Bild der Lichtkurve von Parenago (NNVS 43).

Nach Parenago ist der Lichtwechsel unregelmäßig zwischen 8^m6 und 11^m2 . Die Helligkeitsschwankungen sind zeitweilig sehr schnell.

LITERATUR: **Parenago**, 40 Beob. [NNVS 43]. — **Hoffmeister**, 10 Beob.* [Sonn Mitt 20].

RY Cancri ($8^h 34^m 10^s + 20^\circ 10'.5$). Nicht in BD.

Ort bestimmt von Kruse (AN 5336). — Karte der Umgebung von Hertzsprung (AN 4864). — Helligkeiten der Vergleichsterne von Graff (AN 5196; VJS* 63.164). — Bild der Lichtkurve von Graff (AN 5196).