

Einklang zu bringen durch die Annahme eines sphäroidischen Körpers, dessen Rotationsachse nahe mit dem Visionsradius zusammenfällt und der bei nahe konstantem Volumen durch verschiedene Grade der Abplattung ohne merkliche Änderung der Oberflächenhelligkeit pulsirt.

McLaughlin hält es für möglich, daß RU Camelopardalis ein Mirastern von ungewöhnlich kurzer Periode ist. Dafür sprechen der Spektraltypus, die Form der Lichtkurve und die große Zeitdifferenz zwischen Geschwindigkeitsminimum und Helligkeitsmaximum. In diesem Zusammenhang ist bemerkenswert, daß das Verhalten der Wasserstoffemission gegen die Geschwindigkeitskurve das gleiche ist wie bei T Centauri und α Ceti: Das Intensitätsmaximum der Emissionen fällt mit dem Geschwindigkeitsmaximum zusammen.

LITERATUR: **Silva**, 147 Beob. Elemente [SAI 2.191]. — **Leiner**, Elemente [BZ 5,8; 10.55]. — 296 Beob. 14 Max. 14 Min. Elemente [AN 5245]. — 350 Beob. 29 Min. Elemente [AN 5610]. — 28 Min. Elemente [Lyon Bull 11.164]. — 154 Beob.* [VJS 65.154; 66.200]. — **Haas**, 61 Beob. Periode [AN 5277]. — **Link**, 67 Beob. 17 Min. Elemente [Lyon Bull 10.99 A]. — **Edelberg**, 207 Beob. [NAT 13.110; AN 5889]. — 116 Beob.* [NAT 14.145]. — **Steensgaard**, 59 Beob.* [NAT 14.145]. — **Nielsen**, 1 Min. Lichtkurve [NAT 11.167; AN 5722]. — Bearbeitung der Beobachtungen Edelbergs. Elemente. Lichtkurve [AN 5889]. — **Robinson**, Elemente. Lichtkurve [HA 90.47; 61; 70; 80]. — **Hellerich**, 34 Beob.* [VJS 67.203]. — **Cannon**, Spektrum [HC 178; 221]. — **Joy**, Spektrum [ASP 31.180]. — **Sanford**, Spektrum. Radialgeschwindigkeit [ASP 39.235]. — Spektroskopische Bahn [ApJ 68.408]. — **Wilson**, Eigenbewegung [AJ 821]. — **Gerasimovič**, Eigenbewegung [AJ 951].

194. RV Camelopardalis ($4^h 22^m 24^s + 57^\circ 11'.5$) = HD 28257 (Mb).

Helligkeiten der Vergleichsterne von Doberck (JO 7.66) und Jost (AN 5962).

Zacharov hat 1919–1923 115 Beobachtungen erhalten und daraus 8 Maxima abgeleitet, die durch die Elemente: Max. = 2422595 + 107^d1 sehr gut dargestellt werden können. Nach der mittleren Lichtkurve steigt der Veränderliche in 40–43^d mit unregelmäßigen Wellen zum Maximum an und fällt mit gleich unregelmäßigen Wellen zum Minimum. Gelegentlich wird längerer Aufenthalt im Minimum und schnelle Zunahme zum Maximum und ebenso schneller Abfall beobachtet, dem ein gut ausgeprägtes Maximum und sehr flaches Minimum folgt. Es kommt auch vor, daß Maximum und Minimum sehr flach und schlecht entwickelt sind. Die Lichtkurve wird von Störungen öfters ganz verunstaltet, Maxima fallen aus, es finden Schwankungen bei der minimalen Helligkeit statt oder anscheinend sehr heftiges Aufflammen in den Epochen der normalen Minima. Zacharovs Periode wird durch Beobachtungen von Jost im allgemeinen bestätigt. Amplitude 7^m8 – 9^m0. Spektrum M₃ nach HA 79,3.

LITERATUR: **Zacharov**, Beschreibung des Lichtwechsels. Elemente [AN 5314]. — **Doberck**, 30 Beob. 1 Max. [JO 7.66]. — **Jost**, 86 Beob. 9 Max. [AN 5962]. — **Beyer**, 34 Beob.* [Brieff. Mitt.]. — **Hoffmeister**, 87 Beob.* [Sonn Mitt 20]. — **Wilson**, Eigenbewegung [AJ 814].

163. RW Camelopardalis ($3^h 46^m 11^s + 58^\circ 21'.3$) = HD 237190 (K₂).

Helligkeiten der Vergleichsterne von Robinson (HA 90.36). — Bild der Lichtkurve von Robinson (HB 872; HA 90.58).

Aus Beobachtungen auf Harvard-Platten leitet Robinson die Elemente ab: Max. = 2420876.579 + 16^d411760 · E, $M - m = 5^m6$, Amplitude 9^m00 – 9^m88 (phot.). Sowohl im aufsteigenden wie im absteigenden Ast tritt eine Verzögerung ein. Nach Kukarkin findet das photographische Maximum 0^d61 früher statt als das visuelle. Spektrum nach Russell G₄.

LITERATUR: **Robinson**, Elemente. Lichtkurve [HB 872; HA 90.46; 69; 79]. — **Kukarkin**, Max. [NNVS 29.30]. — **Hellerich**, 34 Beob.* [VJS 67.203]. — **Jordan**, Beob.* [AAS 7.52]. — **Russell**, Spektrum [ApJ 66.128]. — **Gerasimovič**, Eigenbewegung [AJ 951].

173. RX Camelopardalis ($3^h 56^m 42^s + 58^\circ 23'.0$) = HD 25361 (K₂).

Helligkeiten der Vergleichsterne von Doberck (JO 7.65), Hertzsprung (BAN 146) und Robinson (HA 90.36). — Bild der Lichtkurve von Hertzsprung (BAN 146) und Robinson (HB 872; HA 90.58).