

gleicher Tiefe; diese beträgt bei ersterem 0^m70 , bei letzterem 0^m67 . Auch weicht seine Epoche von den Nijlandschen Elementen ganz erheblich ab. Die von Wachmann neu abgeleiteten Elemente: Hauptmin. = $2421913.499 + 5^d073977 \cdot E$ ergeben aber für die Minima von Luizet und Nijland eine wesentlich schlechtere Darstellung. Nach Joy ist das Spektrum der helleren Komponente G₉, das der schwächeren K₁.

LITERATUR: Nijland, 18 Min. Elemente [AN 5059]. — 9 Min. Elemente [BAN 58]. — 616 Beob. Elemente. Lichtkurve [AN 6050]. — Wachmann, 212 Beob. 1 Normalmin. Elemente. Lichtkurve [AN 6115-16]. — Hartwig, 36 Beob. [Bamb Veröff 1.484]. — Pavel, 69 Beob.* [VJS 62.53; 63.116]. — Schneller, 7 Beob.* [VJS 64.151]. — J. E. Merrill, Beob.* [PA 39.265; AAS 7.73]. — Dugan, Beob.* [AAS 7.73]. — Shapley, Lichtkurve nach Beob. von Luizet und Enebo. Photometrische Bahn [Princ Contr 3]. — Fowler, Photometrische Bahn [ApJ 52.257]. — Joy, Spektroskopische Bahn. Absolute Dimensionen des Systems [ApJ 74.101]. — Adams, Joy und Sanford, Spektrum. Radialgeschwindigkeit [ASP 36.139]. — McLaughlin, Masse und absolute Helligkeit [AJ 889]. — Vogt, Dichte [Heid Mitt 40]. — Markowitz, Dichte [ApJ 75.80]. — Van Maanen, Parallaxe [AJ 903; Mt Wils Contr 356]. — Olivier, Parallaxe [AJ 920]. — Holmberg, Massen und Bahnradius [Lund Medd II, 71].

1631. RU Lacertae ($22^h 51^m 54^s + 47^\circ 56'.7$).

Helligkeiten der Vergleichsterne von Enebo (Enebo 10.55).

Enebo gibt neue Elemente: Max. = $2419050 + 203^d \cdot E$, die die beobachteten Maxima aus den Jahren 1911-1927 gut darstellen. Gitz erhält den etwas abweichenden Periodenwert $201^d.2$. Form der Lichtkurve β ? Im Minimum sinkt der Stern unter $12^m.5$.

LITERATUR: Müндler, 7 Beob. [AN 4995]. — Enebo, 10 Max. Elemente [AN 5206; 5521]. — 121 Beob. Elemente [Enebo 10.55]. — Gitz, 2 Max. Elemente. Form der Lichtkurve [NNVS 35]. — Esch, 19 Beob.* [VJS 70.266]. — 1 Max.: 2426780 [Briefl. Mitt.]. — Mirovedenie, 45 Beob. [Mirov Bull 14; 17; 18].

1618. RV Lacertae ($22^h 40^m 25^s + 49^\circ 12'.4$).

[RW Lacertae $15^s f 4'.7 s$.]

Karte der Umgebung von Ceraski (Mosk Ann (2) 5, 4. Série, XV) und Hagen-Stein (ASV 8). — Helligkeiten der Vergleichsterne von Enebo (Enebo 10.48; 11.25) und Hagen-Stein (ASV 8).

Enebo hat seine ursprüngliche Ansicht von der Unregelmäßigkeit des Lichtwechsels dahin modifiziert, daß die am meisten ausgeprägten Maxima, wenn auch mit beträchtlichen Abweichungen im einzelnen, sich durch die Elemente: Max. = $2418669 + 137^d \cdot E$ ganz gut darstellen lassen. Auch Gitz hält den Lichtwechsel für halbregelmäßig. Die Maxima sind gewöhnlich sehr flach.

LITERATUR: Enebo, 6 Min. [AN 5521]. — 248 Beob. Elemente [Enebo 10.48; 11.25]. — Gitz, 1 Max. [NNVS 35]. — Martinoff, 24 Beob.* [NNVS 12]. — Hoffmeister, 48 Beob.* [Sonn Mitt 20]. — Mirovedenie, 44 Beob. [Mirov Bull 14; 17; 18].

1619. RW Lacertae ($22^h 40^m 40^s + 49^\circ 7'.7$).

[RV Lacertae $15^s p 4'.7 n$.]

Genäherter Ort von Graff (BZ 5.45). Die Ortsangabe von Kruse (AN 5336) bezieht sich nicht auf den Veränderlichen. — Karte der Umgebung von Ceraski (Mosk Ann (2) 5, Série 4, XV bei RV Lacertae) und Hagen-Stein (ASV 8). — Helligkeiten der Vergleichsterne von Hagen-Stein (ASV 8) und Graff* (VJS 63.164).

Enebo gab die neuen Elemente: Min. = $2418652.19 + 5^d18453 \cdot E$, die 1931 von Kordylewski nach neueren Beobachtungen verbessert wurden. Er erhielt: Min. = $2425708.52 + 5^d18466 \cdot E$, womit auch die älteren Beobachtungen von Enebo genügend dargestellt werden. Doch scheinen neuere Beobachtungen von Martinoff 1932-1933 diese Verlängerung der Periode nicht zu bestätigen. Nach Kordylewski ist die Dauer der Bedeckung 11^h .

LITERATUR: Enebo, 2 Min. Elemente [AN 5206]. — Kordylewski, 1 Min. [SAC 6.68]. — Elemente [AAc 1.164]. — Martinoff, 269 Beob.* 2 Normalmin. [Engelh Bull 1.6]. — Esch, 40 Beob.* [VJS 70.266].

Martinoff.