

LITERATUR: Nijland, 13 Max. [AN 4877; 4912; 4940; 5030; 5088; 5154; 5185; 5253; 5293; 5365; 5431; 5491; 5586; 5632; 5703; 5786; 5865; 5953; 6029]. — Wilson u. a., 34 Beob. [Carleton Publ 8.22]. — Hartwig, 18 Beob. [Bamb Veröff 1.491]. — Campbell, 21 Max. 19 Min. [HA 79.134; HC 235; 244; 259; 279; 296; 318; 329; 345; 353; 383; 394]. — AAVSO, Beob. [HA 79.59; PA 24-43].

1229. RX Lyrae ($18^h 50^m 27^s + 32^\circ 42'.3$).

Helligkeiten der Vergleichsterne von Graff (AN 5091; 5100; VJS* 63.165), Wilson (Carleton Publ 8.4), Hartwig (Bamb Veröff 1.295). — Bild der Lichtkurve von de Kock (Utrecht Rech 10).

Neu abgeleitet wurden:

Instantane Elemente: I. Ep. 10-36: Max. = $2416233 + 249.0 \cdot E$ (27), $M - m = 87^d$ (12)
II. Ep. 37-53: Max. = $2422979 + 249.0 \cdot E$ (17), $M - m = 99$ (17)

Mittlere Elemente: Max. = $2413721 + 250.0 \cdot E$ (48), $M - m = 94$ (29)

Max. = $11^m 9$ ($10^m 8 - 13^m 0$), Min. = $15^m 8$ ($15^m 5 - 16^m 0$).

Form der Lichtkurve nach Ludendorff α_3 ?

LITERATUR: Nijland, 24 Max. [AN 4877; 4940; 5030; 5088; 5154; 5185; 5253; 5293; 5365; 5431; 5491; 5586; 5632; 5703; 5786; 5865; 5953; 6029]. — Graff, 29 Beob. [AN 5100]. — Wilson u. a., 32 Beob. [Carleton Publ 8.22]. — Lacchini, 4 Max. 1 Min. [BZ 11.52; 98; 12.16; AN 5941; 5981]. — Hartwig, 154 Beob. 6 Max. [Bamb Veröff 1.491; 588]. — Campbell, 31 Max. 31 Min. [HA 79.134; HC 235; 244; 259; 279; 296; 318; 329; 345; 353; 367; 378; 383; 394]. — AAVSO, Beob. [HA 79.61; PA 24-43].

1203. RY Lyrae ($18^h 41^m 15^s + 34^\circ 34'.3$).

Helligkeiten der Vergleichsterne von Wilson (Carleton Publ 8.4).

Neu abgeleitet wurden:

Instantane Elemente: I. Ep. 1-24: Max. = $2415662 + 326.7 \cdot E$ (22), $M - m = 141^d$ (17)

II. Ep. 25-37: Max. = $2423518 + 324.0 \cdot E$ (13), $M - m = 147$ (13)

Mittlere Elemente: Max. = $2415335 + 326.7 \cdot E$ (36), $M - m = 144$ (30)

Max. = $10^m 0$ ($9^m 1 - 11^m 0$), Min. = $14^m 8$ ($14^m 0 - 15^m 7$).

Spektrum M5e nach HA 79.3. Form der Lichtkurve nach Ludendorff α_3 ? Anstieg manchmal langsam.

LITERATUR: Wilson u. a., 34 Beob. [Carleton Publ 8.21]. — Lacchini, 5 Max. 4 Min. [BZ 11.77; 12.40; 66; 13.4; 60; AN 5885 (das hier angegebene Min. ist offenbar verfehlt); 5919; 5948]. — Esch, 61 Beob.* [VJS 70.267]. — Campbell, 32 Max. 31 Min. [HA 79.133; HC 235; 244; 259; 279; 296; 318; 329; 345; 353; 367; 378; 383; 394]. — AAVSO, Beob. [HA 79.58; PA 24-43].

1197. RZ Lyrae ($18^h 39^m 55^s + 32^\circ 41'.8$).

Helligkeiten der Vergleichsterne von Nijland (Utrecht Rech 8.176). — Bild der Lichtkurve von Nijland (Utrecht Rech 8.190).

Die Periode hat sich als veränderlich herausgestellt. Bis zum Abschluß der Nijlandschen Beobachtungen war sie in Abnahme begriffen, und Nijland stellte die Elementenformel auf: Max. = $2416266.5768 + 0.51128124 \cdot E - 0.2275 \cdot 10^{-8} E^2$. Später scheint die Periode, wie Zessewitsch bemerkte, wieder zugenommen zu haben, und er führte deshalb ein Sinusglied ein: Max. = $2415691.416 + 0.5112584 \cdot E + 0.06 \sin(0.03 \cdot E - 42.6)$. Ob diese Elemente für längere Zeit in der Zukunft Gültigkeit behalten werden, bleibt abzuwarten. In der Vergangenheit finden sich große Lücken zwischen den einzelnen Beobachtungsreihen, die eine sichere Entscheidung über die Richtigkeit der Elemente nicht zulassen. Die visuelle Amplitude ist $11^m 02 - 12^m 27$, in einzelnen Fällen steigt aber der Stern im Maximum nur bis $11^m 3$ an. Nach Adams, Joy und Sanford ist das Spektrum A2 und die Radialgeschwindigkeit veränderlich von -281 bis -161 km/sec.