

LITERATUR: **Robinson**, Elemente. Lichtkurve [HB 871; HA 90.46; 69; 78]. — Spektrum [HB 880]. — **Jordan**, 244 Beob. Elemente [Allegh Publ 7.121]. — **Kukarkin**, 2 Normalmax. Elemente [NNVS 4]. — 1 Max. [NNVS 25-26; 29-30]. — 241 Beob. Elemente. Lichtkurve [NNVS 32]. — **Iwanowska**, 128 Beob. Elemente. Lichtkurve [Wilno Bull 13.14]. — **FPANN**, Beob.\* [NNVS 12; 25-26]. — **Terkán**, 95 Beob.\* [VJS 66.153; 67.183]. — **Kanamori**, 88 Beob.\* [Kyoto Bull 247]. — **Shapley**, Spektrum [HC 313]. — **Shapley und Payne**, Spektrum [HB 872]. — **Russell**, Spektrum [ApJ 66.128]. — **Cannon und Walton**, Spektrum [HB 874]. — **Adams, Joy und Sanford**, Radialgeschwindigkeit [ASP 36.139]. — **Wilson**, Eigenbewegung [AJ 821]. — **Gerasimovič**, Eigenbewegung [AJ 951]. — **Van Maanen**, Parallaxe [ASP 32.335; Mt Wils Contr 204]. — **Araki**, Atmosphärendruckänderung [JJAG 6.1].

**246. RY Aurigae** ( $5^h 11^m 34^s + 38^\circ 13'8$ ).  
Helligkeiten der Vergleichsterne von Graff\* (VJS 63.164).  
LITERATUR: **McLaughlin**, Dichte [AJ 892].

**340. RZ Aurigae** ( $5^h 42^m 53^s + 31^\circ 40'1$ ).  
Karte der Umgebung von Nijland (AN 5934). — Helligkeiten der Vergleichsterne von Graff\* (BZ 5.3; VJS 63.164), Hartwig (Bamb Veröff 1.251), Nijland (AN 5934).

Nijland, der von 1915–1930 37 Minima beobachtet hat, leitet die verbesserten Elemente ab: Min. =  $2422616.488 + 3^d 010591 \cdot E$ . Er findet, daß die Lichtkurve symmetrisch ist, Dauer des Minimums  $8^h 9$ , keine Konstanz im Minimum, Grenzen des Lichtwechsels  $11^m 92 - 14^m 00$ . Photographische Beobachtungen liegen nicht vor, so daß die Frage, ob die photographische Amplitude wirklich um  $3^m$  größer ist als die visuelle, noch nicht geklärt ist.

LITERATUR: **Nijland**, 37 Min. Elemente [AN 5959; BAN 217]. — 324 Beob. Lichtkurve [AN 5934]. — **Hartwig**, 54 Beob. Lichtkurve [Bamb Veröff 1.335; 552]. — **Shapley**, Photometrische Bahn [Princ Contr 3].

**371. SS Aurigae** ( $6^h 5^m 48^s + 47^\circ 45'9$ ).

Karte der Umgebung von Wilson (Carleton Publ 8; PA 28.433) und Ryves (MN 84.628). — Helligkeiten der Vergleichsterne von Enebo (Enebo 9.22; 10.25; 11.17), Alden und Mitchell (AJ 779), Wilson (Carleton Publ 8.4), Ryves (MN 84.625), Graff\* (VJS 63.165) Grouiller (Lyon Bull 13.52) und Hartwig (Bamb Veröff 1.251). — Bild der Lichtkurve von Campbell (HC 319; 330; 344; 354; 361; 376; 382), Ryves (MN 84.628), de Roy (JBAA 41.281), Lacchini (SAI 4.323) und Jacchia (Bologna Pubbl 2.8; 189).

Der Lichtwechsel dieses viel beobachteten U Geminorum-Sterns ist von Nijland (für die Jahre 1907–25), von de Roy (1922–26) und von L. Campbell (1926–32) in zusammenfassenden Arbeiten behandelt worden. Die folgenden aus Nijlands Arbeit stammenden Angaben werden die Veränderlichkeit kennzeichnen: Das Intervall zwischen zwei aufeinander folgenden Maxima beträgt etwa  $30^d$  bis  $140^d$ , doch kommen Intervalle größer als  $100^d$  sehr selten vor; der mittlere Wert beträgt  $59^d 8$  (für die Jahre 1908–30 gibt de Roy für den mittleren Wert der Zwischenzeit zwischen zwei Maxima  $58^d 4$  mit den äußersten Werten  $7^d$  und  $142^d$ ). Unter 101 Maxima, deren Typen bestimmt werden konnten, kommen 39 »lange«, 55 »kurze« und 7 »anomale« vor. Der mittlere Helligkeitsverlauf der langen und kurzen Maxima ist durch die folgende Tabelle gegeben:

Phase	lang	kurz	Phase	lang	kurz	Phase	lang	kurz
- 0 <sup>d</sup> 5	14 <sup>m</sup> 0	14 <sup>m</sup> 0	5 <sup>d</sup>	10 <sup>m</sup> 80	12 <sup>m</sup> 28	12 <sup>d</sup>	12 <sup>m</sup> 33	—
0.0	12.00	12.00	6	10.81	12.78	13	12.78	—
+ 0.5	11.15	11.15	7	10.85	13.3	14	13.3	—
1.0	10.97	11.01	8	10.95	13.8	15	13.8	—
2	10.83	11.05	9	11.10	14.05	16	14.05	—
3	10.79	11.34	10	11.35	14.2	17	14.2	—
4	10.79	11.78	11	11.72	14.25	18	14.25	—