

Bb. [Kyoto Bull 290]. — **Campbell**, Bem. [HC 408]. — **AS Jap**, Max. Bb. [Astr Herald 29—32]. — **OAA**, Bb. Min. [Rep OAA 1.10; 14; 61]. — **Stein**, Bb. [Spec Vat Ric 1.328]. — **Shane**, Sp. [Lick Bull 329; 396]. — **R. E. Wilson**, EB. [AJ 796; 814]. — **Franks**, Farbe [MN 85.88]. — **Graff**, Farbe [AN 197.75]. — **Palmér**, EB. [Lund Medd II, 103.160]. — **Sanford**, R.G. Sp. [ApJ 82.207; 99.145].  
Spektrum [HA 56.214].

346. **Z Tauri** ( $5^h 46^m 40^s + 15^\circ 46'.2$ ) = BD +  $15^\circ 962^a$  (var).

Ort bestimmt von **K r u s e** (AN 223.121). — Umgebungskarte von **H a g e n** (Spec Vat 12). — Vergleichsternhelligkeiten von **G r a f f** (AN 213.35; 166), **H. C. Wilson** (Carleton Publ 8.3), **Esch** (Valk Veröff 2.89), **H a r t w i g** (Bamb Veröff 1.310), **H a g e n** (Spec Vat 12.38) und **M i t c h e l l** (Virg Publ 6.237). — Bild der Lichtkurve von **C a m p b e l l** (HR 250.24).

Die von **E s c h** angegebenen Perioden von  $502^d$  und  $496^d$  haben sich als praktisch richtig erwiesen. Aus dem Zeitraum J. T. 241 5105 bis 243 1940, der 35 Epochen mit 27 beobachteten Maxima umfaßt, erhält man die mittlere Periode  $495^d.26$ . Allerdings gelingt mit ihr eine befriedigende Darstellung der Maximumzeiten nicht; dies gelingt erst bei Anwendung der neu abgeleiteten instantanen Elemente:

$$\text{I. Ep. } 0 \text{ bis } 22: \text{Max.} = 241\,5109 + 500^d.5 \cdot E \quad (17)$$

$$\text{II. Ep. } 21 \text{ bis } 29: \text{Max.} = 242\,5635 + 488^d.3 \cdot E \quad (9).$$

Form der Lichtkurve nach **C a m p b e l l** Cb. Grenzen des Lichtwechsels:  $9^m.2$  und  $14^m.5$  vis.

LITERATUR: **Esch**, Periode. Max. Bem. [BZ 2.6; 7]. — **AAVSO**, Bb. [PA 24—43; HA 79.22; 104; 107; 110; 116]. — **Graff**, Bb. [AN 213.166]. — Farbe [AN 197.15]. — **H. C. Wilson**, Bb. [Carleton Publ 8.10]. — **Hagen**, Bb. [Spec Vat 11.201]. — **Campbell**, Max. Min. [HA 79.105; HC 235; 244; 259; 279; 296; 318; 329; 345; 353; 367; 378; 383; 394; 408; 418; 426; 432; 435]. — Form der Lichtkurve [HR 250.24]. — **Ludendorff**, Bem. [AN 220.153; Seel-Festschr S. 86]. — **Lacchini**, Max. Min. [BZ 13.31; AN 246.92; 248.365]. — Bem. [BZ 12.23; AN 248.252]. — **Esch**, Bb. Max. Periode. Berichtigung zu AN 160.336 [Valk Veröff 2.89]. — Bearb. Max. [Valk Veröff 6.366]. — Bb.\* [VJS 70.268]. — **Hartwig**, Bb. [Bamb Veröff 1.530]. — **Mitchell**, Bb. [Virg Publ 6.68]. — **Sterne und Campbell**, Periode [HA 105.466]. — **Stein**, Bb. [Spec Vat Ric 1.328].

322. **RR Tauri** ( $5^h 33^m 17^s + 26^\circ 19'.0$ ) = BD +  $26^\circ 887^a$  (var).

Umgebungskarte von **H a g e n** (Spec Vat 12). — Vergleichsternhelligkeiten von **G r a f f** (AN 213.35; 165), **Grouiller** (Lyon Bull 13.52), **Esch** (Valk Veröff 2.81), **H a r t w i g** (Bamb Veröff 1.311), **Parenago** (VS 4.226), **H a g e n** (Spec Vat 12.36) und **M i t c h e l l** (Virg Publ 6.236). — Bild der Lichtkurve von **J a c c h i a** (AN 240.121; Bologna Pubbl 2.191) und **C a m p b e l l** (HC 382; 407; 415; 427; PA 45.152).

Die weiteren Beobachtungen, so vor allem von **J a c c h i a**, **L a c c h i n i**, **Esch**, **P a r e n a g o** und Mitgliedern der **AAVSO**, haben einen völlig regellosen schnellen Lichtwechsel in den visuellen Grenzen  $10^m.5$  und  $14^m.2$  ergeben, der nur selten auszusetzen scheint. Das Ruhelicht liegt nach **H o f f m e i s t e r** einige Zehntel höher als die tiefsten beobachteten Minima. Der Stern ist offensichtlich ein typischer Vertreter der **RW Aurigae**-Klasse; dafür spricht auch sein aus dem Farbindex erschlossenes Spektrum (Gr nach **P a r e n a g o**) und seine Stellung innerhalb einer kleinen Dunkelwolke nahe dem Ostrand des **Taurus-Dunkelnebels**.

LITERATUR: **AAVSO**, Bb. [PA 25—43; HA 79.21; 104; 107; 110; 116]. — **Graff**, Bb. [AN 213.165]. — Bem. [BZ 4.27]. — Farbe [AN 197.75]. — Vergleichsternhelligkeiten\* [VJS 63.166]. — **Doberck**, Bb. Bem. [AJ 776]. — **Hartwig**, Bb.\* [VJS 53.161]. — Bb. Bem. [Bamb Veröff 1.530; 598]. — **Bhaskaran**, Bb. [JO 11.11]. — **Hagen**, Bb. [Spec Vat 11.201]. — **AFOEV**, Bb. [Lyon Bull 7; 9—13; BAF 3—6]. — **Campbell**, Bem. [HA 116; HC 329; 353; 367; 378; 383; HR 300.22; 316.9]. — Lichtkurve [HC 382; 395; 427]. — Bb. [HC 407; 415]. — Min. [HA 116]. — **Pavel**, Bb.\* [VJS 62.53; 63.116]. — **Guthnick und Prager**, Bb.\* [VJS 63.118]. — **Jacchia**, Max. Min. [BZ 11.78; 12.35; 54]. — Bb. Bem. [AN 240.121; Bologna Pubbl 2.191]. — **Lacchini**, Max. Min. Bb. Bem. [BZ 11.78; 87; 98; 12.6; 13; 23; 40; 50; 71; 77; 83; 95; 100; 13.4; 12; 28; 58]. — **Mirovedenie**, Bb. [Mirov Bull 18]. — **Esch**, Bb. Min. [Valk Veröff 2.81]. — Bb.\* [VJS 70.268]. — **Parenago**, Bb. Bearb. Farbindex [VS 4.226]. — **SACH**, Bb. [Canton Rev 1—7]. — **Hoffmeister**, Bf.\* [Sonn Mitt 20]. — Art [AN 278.36]. — **Buser**, Bb. [AN 247.11; 252.195]. — **AS Jap**, Bb. [Astr Herald 31]. — **Stein**, Bb. [Spec Vat Ric 1.328]. — **Beyer**, 168 Bb.\* J. T. 243 2068—243 3414 [bl. Mitt.]. — **Himpel**, Sp. Farbindex [AN 270.186]. — **Merrill und Burwell**, Sp. [ApJ 112.74].