

Zeit-Intervalle	Beob. $\Delta\gamma$	Barom.	Therm.	B.—R.	Zeit-Intervalle	Beob. $\Delta\gamma$	Barom.	Therm.	B.—R.
Jan. 27—Jan. 29	+0 ^s 38	756.75	+ 2 ^o 85	—0 ^s 04	Mai 21—Mai 27	+0 ^s 27	756.80	+11 ^o 30	+0 ^s 06
29—31	0.73	771.55	1.55	+0.04	27—Juni 4	0.20	761.05	14.01	0.00
31—Febr. 6	0.60	767.06	+ 1.58	—0.01	Juni 4—9	+0.03	750.22	15.18	+0.03
Febr. 6—10	0.61	764.93	— 0.05	—0.02	9—18	—0.06	747.68	14.52	—0.05
10—14	0.39	753.43	+ 1.53	—0.02	18—21	+0.15	761.50	14.20	—0.05
14—20	0.27	744.42	1.57	—0.01	21—24	0.26	766.40	15.33	+0.02
20—23	0.39	749.10	2.17	—0.06	24—27	0.26	766.13	16.87	+0.07
23—März 1	0.23	744.38	2.67	—0.02	27—Juli 2	+0.09	758.66	17.78	+0.02
März 1—11	0.34	747.98	1.08	0.00	Juli 2—9	—0.03	751.97	17.60	0.00
11—17	0.42	754.15	3.50	+0.05	9—13	—0.17	744.50	+16.70	—0.05
17—24	0.41	753.91	3.60	+0.05					
24—27	0.28	744.33	3.90	+0.08					
27—April 1	0.35	752.90	3.80	0.00					
April 1—3	0.63	768.95	3.40	+0.03					
3—5	0.67	774.70	3.55	—0.01					
5—8	0.63	771.97	4.13	+0.01					
8—17	0.37	752.16	3.71	+0.03					
17—21	0.45	754.83	2.40	+0.04					
21—29	0.30	749.53	5.41	+0.05					
29—Mai 8	0.27	756.44	8.47	—0.01					
Mai 8—11	0.37	762.57	8.43	0.00					
11—18	0.27	758.30	8.13	—0.04					
18—21	+0.43	767.17	+ 8.53	—0.01					

Es könnte wohl wünschenswerth sein, den constanten Gang und den Thermometercoefficienten etwas verkleinert zu sehen; da die Stetigkeit des Pendelbogens aber beweisen dürfte, dass die Uhr im Uebrigen vor der Hand keine Revision erfordert, so finde ich es von grösserem Interesse, dieselbe wenigstens noch ein Jahr ganz ungestört zu lassen, um eine längere und continuirliche Beobachtungsreihe derselben so bald als möglich zu erhalten.

Upsala 1882 Aug. 2.

Herman Schultz.

Photometric Measurements of Sawyer's Variable (DM. + 1^o3408) and its Comparison Stars.

This interesting object occurs in the list of stars selected three years ago for measurement by the meridian photometer of this Observatory, and since the discovery of its character, additional measurements have been made. Some of the comparison stars employed by Messrs. Sawyer and Chandler were also included in the original list, and all have been observed during the present season. The results are given below in tabular form, with the addition of the values derived by Mr. Chandler from his own estimates of the differences between the comparison stars, combined with his comparisons of the variable with them. These estimates and comparisons were made from June 6 to July 26 of the present year.

The successive columns of the table contain the letter designating the star, its right ascension and declination for 1875, its magnitude according to the DM. and Uranometria Argentina, the number of nights on which it was observed with the meridian photometer, with the resulting magnitude and average deviation, and Mr. Chandler's results in grades and in magnitudes.

The resulting magnitudes are given in hundredths. This course is justified by the accordance of the separate observations, and the order of magnitude might in some cases be affected if only one place of decimals was used.

Light of Comparison Stars.

Star	α 1875.0	δ 1875.0	Magnitude		Result. Mer.-Phot.			Result S. C. C.	
			DM.	U. A.	No.	Magn.	Av. D.	Grad.	Magn.
<i>a</i>	16 ^h 59 ^m 6 ^s	— 0° 43'.1	5.8	5.9	12	5.56	.15	11.3	5.85
<i>b</i>	17 1 47	— 0 54.8	6.2	6.3	12	5.94	.12	8.0	6.16
<i>c</i>	17 0 24	— 1 29.2	6.3	6.6	12	6.23	.16	5.8	6.37
<i>d</i>	16 58 55	+ 0 53.4	6.3	6.2	8	5.94	.12	4.7	6.48
<i>e</i>	17 9 56	+ 2 19.7	6.5	6.4	9	6.10	.10	4.1	6.54
<i>f</i>	17 6 31	+ 0 30.5	7.0	6.8	8	6.58	.18	1.5	6.78
<i>g</i>	17 11 17	+ 1 52.8	6.8	6.9	8	6.67	.10	0.0	6.93
Var.	17 10 11	+ 1 21.1	5.5	6.0-6.7	10	5.76	.05	2.0-8.5	6.11-6.73

The ten observations of the variable with the meridian photometer which occur in the list above were all made at times when the star had its normal brightness. Besides these, three others were made sufficiently near a minimum to make it probable that the observation was affected by the variation of the star. The magnitudes resulting from these three observations were 6.0, 6.3, 5.9. The corresponding minima have the epochs — 19, 422, 447.

By adding 0.3 to the value obtained for each comparison star with the meridian photometer, we obtain results differing in no case more than 0.1 from the magnitudes of the Uranometria Argentina. The agreement thus exhibited appears noteworthy.

Harvard College Observatory Cambridge, U. S.,
1882 August 2.

Edward C. Pickering.

Entdeckung von drei neuen Planeten (227), (228) und (229).

Planet (227)	Aug. 12	12 ^h — ^m — ^s	m. Zt. Paris	22 ^h 1 ^m — ^s	—13° 35' —"	Bew. schwach südlich.	Gr. 12 ^m 5	P. Henry.
» (228)	» 19	13 5 19	» Wien	22 4 58.75	—10 2 44.0	» —48 ^s u. —0.8	» 12.5	J. Palisa.
» (229)	» 22	12 21 57	» Wien	22 18 25.54	—13 40 54.1	» —44 » —3.7	» 12.5	J. Palisa.
» (229)	» 23	9 58 59	» Wien	22 17 46.08	—13 44 13.2	—	—	—

Vermischte Nachrichten.

Comet 1874III. In den Sitzungsberichten der Wiener Akademie, math.-naturw. Classe, 1882 Juli 13 (1882 Nr. XVIII) findet sich folgende Mittheilung:

Herr Dr. J. v. Hepperger, Assistent an der Sternwarte in Wien, überreicht eine Abhandlung: »Ueber die Bahn des Cometen 1874III (Coggia).«

Die von ihm aus 638 auf 17 Normalorte vertheilten Beobachtungen abgeleiteten Elemente sind folgende:

Osculations-Epoche 1874 Juli 16.0

$T = 1874$ Juli 8.895540

$\pi = 271^{\circ} 6' 25''.16$

$\delta = 118 44 28.76$

$i = 66 21 22.10$

$\log q = 9.8298069$

$\log a = 2.7579801$

$U = 13707.87$ Jahre.

Sowohl die Annahme einer Parabel für die Bahn des Cometen, als die einer Ellipse von minder als 8000 Jahren Umlaufzeit erscheinen durch die Rechnung ausgeschlossen. Zum Schlusse folgt noch ein Anhang über physische und chemische Eigenschaften des Cometen.

Nebel von Herrn J. Palisa (1881.0 12^h19^m37^s + 1°13'9). Einem Briefe des Herrn W. Tempel entnehme ich in Bezug auf denselben Folgendes:

»Der Nebel, von Herrn Palisa in Nr. 2442 pag. 279 als neu angeführt, wurde bereits von Marth in Malta im Jahre 1865.22 aufgefunden und steht in seinem Nebelverzeichnis unter No. 239 im 36. Band der Memoirs of the R. Astr. Society.

Ich habe diesen Nebel oft auch hier gesehen; er folgt südlich auf einen schönen rothen Stern: Birmingham 277 = Schjellerup 145.«

Kr.

Berichtigungen zu Bd. 101 pag. 11, Aug. 25 lies: — 0^m 25^s11 — 1'30".3 12^h15^m34^s25 9.640 +34° 6' 17".2 0.805
+ 0 10.36 — 4 30.4 12 15 46.72 9.629 +34 3 17.1 0.823
+ 0 23.34 + 8 37.6 12 16 30.09 9.562 +33 53 31.4 0.874

Vergleichstern 22 lies: 12^h15^m34^s73 +34° 7' 55".5
» 23 » 12 16 5.11 +33 45 1.8

» » » 102 » 310 Z. 11 v. o. statt || lies: +
» » » 102 » 312 » 13 » » » 0.5238224 lies: num. log 0.5238224.

Inhalt:

Zu Nr. 2452. *H. Gyldeń.* Ueber die absoluten Elemente der Planetenbahnen. 49. — *Herman Schultz.* Einleitende Untersuchung über den Gang der neuen Normaluhr Hohwü 34 der Sternwarte zu Upsala. 57. — *Edward C. Pickering.* Photometric measurements of Sawyer's Variable (DM. +1°34'08), and its Comparison Stars. 61. — Entdeckung von drei neuen Planeten (227), (228) und (229). 63. — Vermischte Nachrichten. 63. — Berichtigungen 63.