

BULLETIN

DE

L'OBSERVATOIRE ASTRONOMIQUE DE BEOGRAD

ANNÉE 1958

NOS 1—2

VOLUME XXIII

79

RÉDACTEUR

M. B. PROTITCH

Naučno delo

IMPRIMERIE ET ÉDITEUR „NAUČNO DELO“
BEOGRAD 1958

BULLETIN

DE

L'OBSERVATOIRE ASTRONOMIQUE DE BEOGRAD

ANNÉE 1958

NOS 1—2

VOLUME XXIII

MESURES MICROMÉTRIQUES D'ÉTOILES DOUBLES

Faites au réfracteur de 0.65 m d'ouverture

par P. M. DJURKOVIĆ (Dj) et Lj. M. DAČIĆ (Dc)

ADS № et désignation	Époque 1958 +	°	′	″	Grandeurs	Dj	Dc	ADS № et désignation	Époque 1958 +	°	′	″	Grandeurs	Dj	Dc
1880 = Doo	5	117	186.0	1.23	10.8 — 10.7	2	2	9230 = Es	19	356	43.8	1.53	9.5 — 11.3	2	2
3932 = Σ	684	185	141.9	1.56	8.0 — 9.4	1	1	9368 = Ku	49	405	201.6	1.58	10.1 — 10.7	2	3
4771 = Σ	824	048	200.0	1.14	8.1 — 10.4	2	2	9575 = Es	1252	409	15.6	1.43	10.1 — 10.6	2	2
5619 = J	276	157	12.4	1.51	9.9 — 10.9	2	2	9629 = A	1632	436	57.1	1.77	9.6 — 10.1	2	1
6117 ¹ = Σ	1093	135	174.6	0.78	8.4 — 8.4	2	2	9630 = Σ	1941	391	219.0	1.34	8.7 — 8.7	2	2
6775 = Hu	854	186	213.8	1.44	9.4 — 9.7	1	1	9639 = OΣ	296	436	286.1	1.81	7.1 — 8.8	2	1
6867 = Σ	1235	196	80.5	1.38	8.0 — 10.2		1	9646 = Ku	56	435	333.3	2.76	9.2 — 9.4	1	1
6902 = A	1078	120	256.2	0.66	9.2 — 9.2	1	1	9690 = Hu	910	502	270.6	1.16	9.4 — 9.8	1	2
7033 = Σ	1275	186	196.1	1.92	8.5 — 8.5	1	1	9712 = Hu	911	500	260.8	1.26	7.9 — 11.3	1	2
7092 = Σ	3120	235	356.5	1.39	8.1 — 8.8	1	1	9729 = Mlb	72	494	3.2	1.87	10.1 — 10.5	2	2
7153 = Hu	720	235	140.3	0.73	8.7 — 9.3	1	1	9980 = Σ	2027	416	77.6	1.96	8.4 — 8.5	1	1
7458 = Ho	368	120	111.3	1.26	9.0 — 9.4	1	1	10159 = J	738	474	246.2	1.94	11.0 — 11.0	2	2
7699 = Mlb	207	228	25.9	1.90	9.8 — 10.4	2	2	10247 = A	1868	528	302.7	2.03	8.5 — 9.0	1	2
7766AB = A	1086	308	213.9	1.10	8.5 — 9.6	2	1	10327 = Ho	555	529	182.6	1.32	10.0 — 10.1	1	2
8067 = J	81	406	137.8	1.95	9.8 — 10.0	2	2	10460 = Σ	2153	458	256.7	1.70	8.6 — 9.0	3	2
8378 = OΣ	243	381	3.0	1.06	8.2 — 9.1	2	2	10472 = β	630	563	221.3	1.43	8.8 — 10.6	1	3
8457 = Σ	1611	360	3.7	1.64	8.5 — 10.4	1	2	10474 = Σ	2154	473	251.4	1.77	8.5 — 9.3	2	2
8588 = Es	1789	337	196.6	1.64	9.9 — 9.9	2	2	11141 = Hu	317	564	22.2	1.59	8.6 — 8.7	1	3
8625 = Σ	1668	360	190.1	1.44	7.8 — 8.2	1	2	11450 = Es	1262	498	257.6	1.58	10.4 — 10.6	1	1
8866 = Hu	895	358	354.6	0.85	9.8 — 10.1	1	1	11697 = Σ	2410	533	86.6	1.65	8.3 — 8.6	1	2
9177 = Σ	1817	389	355.6	0.79	8.4 — 8.8	1	2	11866 = Hu	938	534	213.7	1.67	9.5 — 10.1	1	2
9217 = β	1273	358	184.1	1.25	9.4 — 10.4	1	1	12574 = Es	2039	530	277.1	1.71	9.7 — 9.9	1	2

Résidus

Éphéméride

Orbite

°

′

1 — 1.3, + 0.06 Lj. Dačić, B. No 1—2, 1956 Franz 1955

OBSERVATIONS À LA LUNETTE ZÉNITHALE

(de 110 mm) du Service de latitude de l'Observatoire

par B. ŠEVARLIĆ (BS), G. TELEKI (GT), D. ŠALETIĆ (DS) et V. MILOVANOVIĆ (VM)

$$\varphi = + 44^{\circ} 48' +$$

III								IV						
1958	14	15	16	17	18	19		20	21	22	23	24	25	26
JANV.	"	"	"	"	"	"		"	"	"	"	"	"	"
2 GT	—	9.470	9.849	—	—	9.887		10.728	10.158	9.547	10.697	10.115	10.350	10.712
IV								V						
	20	21	22	23	24	25	26	27	28	29	30	31	32	33
19 BS	10.542	10.390	9.933	9.878	10.034	10.258	10.889	—	10.108	10.581	9.980	10.946	10.884	10.301
28 BS	10.291	10.436	9.374	10.055	9.913	10.346	9.956	—	—	—	—	—	—	—
30 DS	11.074	10.167	10.271	9.871	10.356	9.957	10.254	—	10.107	10.353	9.904	10.729	10.701	10.003
FÉVR.														
1 BS	10.862	10.454	—	9.320	10.216	10.140	9.778	—	—	—	—	—	—	—
V								VI						
	27	28	29	30	31	32	33	34	35	36	37	38	39	40
8 DS	—	10.136	—	10.737	10.781	11.081	10.089	10.696	11.128	10.436	10.769	10.932	10.565	10.817
10 VM	—	10.016	10.212	9.690	10.363	10.497	9.809	10.535	10.411	10.064	10.152	10.202	—	10.549
12 VM	10.863	10.162	10.093	9.865	10.500	10.497	9.573	10.266	10.714	10.156	10.284	10.366	10.096	—
13 BS	10.718	9.877	10.291	9.840	10.200	10.525	9.973	10.356	10.833	9.770	10.193	10.308	10.132	10.872
20 DS	11.009	10.192	9.941	9.440	10.292	10.256	9.733	10.254	10.869	—	—	—	—	—
25 BS	—	9.800	9.978	9.547	10.249	10.606	9.580	10.287	10.514	9.717	10.211	10.669	10.302	10.875
MARS														
5 GT	—	—	9.700	9.586	9.886	10.172	9.685	10.295	10.229	9.509	9.814	9.962	10.308	10.408
6 DS	10.987	10.078	9.947	10.446	10.404	10.218	10.298	10.392	10.632	10.075	10.091	10.266	10.348	—
VI								VII						
	34	35	36	37	38	39	40	41	42	43	44	45	46	47
16 GT	9.932	10.544	9.749	9.834	9.906	10.298	10.627	10.512	9.949	10.026	10.450	9.634	9.922	9.633
2 GT	10.380	10.757	10.392	10.058	10.384	10.567	11.023	9.922	10.194	10.301	10.600	10.232	10.198	10.105
VII								VIII						
	41	42	43	44	45	46	47	48	49	50	51	52	53	54
11 VM	10.891	10.557	10.536	11.063	9.822	9.664	9.936	10.038	10.479	10.673	10.651	10.409	10.021	10.559
21 VM	10.844	10.371	10.236	10.857	9.870	10.280	—	—	—	—	—	—	—	—
24 GT	10.285	10.174	9.652	10.660	10.221	9.840	9.728	9.951	10.564	10.933	10.536	10.412	10.379	10.438
25 BS	10.563	10.410	10.359	10.740	9.834	9.662	10.006	10.146	10.489	10.912	10.424	10.472	10.291	10.370
26 BS	10.624	10.562	10.323	10.943	9.793	10.020	9.949	10.260	10.528	10.361	10.243	—	—	—
MAI														
3 BS	10.479	10.371	10.331	10.640	10.241	9.889	9.793	10.210	10.290	10.355	10.894	10.549	10.228	10.443
5 VM	10.861	10.310	10.380	10.843	9.851	9.752	10.013	10.019	10.646	10.464	10.455	10.408	10.332	10.631
VIII								IX						
	48	49	50	51	52	53	54	55	56	57	58	59	60	61
8 GT	10.019	10.596	10.615	10.918	10.724	10.328	10.462	10.451	10.733	10.401	—	—	—	—
9 BS	9.871	10.477	10.202	10.618	10.489	10.159	10.211	11.093	10.292	10.194	10.228	10.069	9.903	9.703
11 BS	10.295	10.476	10.270	10.427	9.939	10.282	10.470	10.457	10.331	10.019	10.328	9.806	10.025	9.881
12 VM	10.149	10.529	10.316	10.923	10.267	10.437	10.608	10.218	10.902	10.288	10.692	10.147	10.235	10.034
13 VM	10.437	10.907	11.086	10.772	10.768	10.487	10.585	10.505	10.857	10.655	10.643	10.388	10.144	10.173
14 GT	10.307	10.613	10.625	10.775	10.545	10.410	10.508	10.407	10.488	10.228	—	—	10.252	9.822
15 GT	10.246	10.431	10.584	10.445	10.194	10.554	10.609	10.648	10.542	10.549	10.666	10.099	10.211	9.814
19 VM	10.199	10.718	10.109	10.875	10.797	—	—	10.669	10.439	—	—	—	—	—
24 BS	10.253	—	10.578	10.299	10.261	10.187	10.439	10.133	10.377	9.995	10.275	9.976	10.036	9.887
27 GT	9.497	10.553	10.865	10.523	10.210	9.799	10.464	—	—	—	—	—	—	—

TQC ₉ 27.84 8h6m	TQG ₅ 21.62 9h36m	GPB ₃₀ 29.03 10h6m	RWM 20.16 12h6m	TQC ₅ 21.62 13h6m	RWM 39.01 20h6m	$\Delta\lambda$	ΔT_s	TU_2-TU_0	TQC ₉ 27.84 8h6m	TQG ₅ 21.62 9h36m	GPB ₃₀ 29.03 10h6m	RWM 20.16 12h6m	TQC ₅ 21.62 13h6m	RWM 29.85 20h6m	$\Delta\lambda$	ΔT_s	TU_2-TU_0		
						en	10 ⁻³									en	10 ⁻³		
1 048 038	—	025	048	021	—	4	+1	—3	053	049	070	021	048	039	—15	+15	0		
2 049 045	046	035	058	—	—	4	1	3	—	060	087	019	052	—	15	16	+1		
3 047 046	053	035	052	035	—	5	2	3	050	043	061	006	030	006	15	17	2		
4 059 049	058	031	049	—	—	5	2	3	039	034	059	983	029	992	15	17	2		
5 — 039	052	021	045	025	—	5	2	3	033	028	053	006	038	994	16	18	2		
6 034 025	—	009	025	999	—	6	3	3	030	028	061	997	031	—	16	18	2		
7 004 005	009	985	007	984	—	6	3	3	036	031	048	999	033	991	17	19	2		
8 001 003	019	984	997	989	—	6	3	3	025	016	048	989	017	—	17	19	2		
9 001 005	020	993	998	002	—	7	4	3	010	005	025	975	009	961	17	20	3		
10 024 016	035	011	007	008	—	7	4	3	995	995	017	963	992	951	17	20	3		
11 013 009	031	003	011	007	—	8	5	3	989	989	—	954	986	948	18	21	3		
12 997 995	025	981	992	972	—	8	5	3	998	003	025	964	998	961	18	21	3		
13 975 977	004	967	988	973	—	9	6	3	005	012	035	973	010	983	19	22	3		
14 998 991	021	984	001	979	—	9	6	3	029	033	054	996	036	994	19	22	3		
15 011 005	032	004	019	988	—	10	7	3	040	041	067	012	046	013	19	23	4		
16 018 016	054	002	018	982	—	10	7	3	044	039	078	007	044	026	19	23	4		
17 — 009	054	995	015	992	—	10	8	2	046	048	078	012	055	—	19	23	4		
18 026 021	045	000	024	996	—	10	8	2	123	043	077	007	044	015	19	24	5		
19 032 013	—	998	019	998	—	11	9	2	047	049	071	008	045	—	20	25	5		
20 005 004	035	982	021	981	—	11	9	2	030	032	065	994	033	994	20	25	5		
21 003 995	026	981	004	982	—	12	10	2	023	022	027	976	—	972	20	26	6		
22 021 016	023	977	025	979	—	12	10	2	014	012	019	970	021	—	20	26	6		
23 022 023	—	983	018	968	—	12	11	1	026	025	058	980	—	984	21	27	6		
24 012 020	024	971	015	970	—	12	11	1	028	028	059	977	026	979	21	27	6		
25 012 023	004	973	014	—	—	13	12	1	006	007	013	958	997	946	21	28	7		
26 027 033	014	981	026	983	—	13	12	—1	977	982	—	934	974	931	21	28	7		
27 031 034	017	989	024	972	—	13	13	0	977	978	—	934	980	940	21	28	7		
28 003 012	993	963	005	955	—	13	13	0	003	000	033	953	004	973	21	29	8		
29 012 012	019	974	010	964	—	14	14	0	029	029	065	979	032	—	21	29	8		
30 007 010	—	975	011	—	—	14	14	0	030	030	036	979	035	999	—22	+30	+8		
31 016 016	027	983	022	981	—	—14	+15	+1											

DÉTERMINATIONS DE L'HEURE EN 1958 CORRECTIONS DE LA PENDULE FONDAMENTALE ET LEURS ÉCARTS

par Z. M. BRKIĆ, Lj. A. MITIĆ et M. JOVANOVIĆ

Date	Cp	E	TU	Obs.	Date	Cp	E	TU	Obs.	Date	Cp	E	TU	Obs.
JANVIER					MARS					MAI				
en 10 ⁻³					en 10 ⁻³					en 10 ⁻³				
1	-4.873	+10	17.3	B	4	-5.791	+83	20.0	M	1	-10.468	-2	19.6	B
2	4.896	-4	16.5	B	5	5.734	-14	16.3	J	3	10.810	+51	20.1	M
4	4.967	0	19.6	M	6	5.789	-5	17.5	J	5	11.050	-1	19.2	B
10	5.047	+50	18.0	J	6	5.836	+42	18.8	J	8	11.445	-18	19.1	B
13	4.951	-3	16.3	B	6	5.814	+17	20.3	B	9	11.620	+49	18.5	J
19	4.798	+4	17.5	M	7	5.822	-1	17.3	J	9	11.635	+59	19.4	M
20	4.753	-24	17.6	B	9	5.845	-3	17.4	M	10	11.674	-12	19.7	B
20	4.776	-1	17.9	J	13	6.002	+15	17.1	J	11	11.783	-1	18.9	B
26	4.671	-33	17.3	B	13	6.020	+31	18.4	J	12	11.856	-23	19.3	B
27	4.675	-13	16.9	B	13	5.968	-24	20.1	B	13	12.007	+40	18.9	J
27	4.682	-6	19.4	J	14	6.051	0	18.9	J	14	12.070	+5	19.2	J
28	4.696	+9	16.2	M	14	6.083	+29	19.9	M	15	12.194	+17	19.2	B
30	4.700	+3	16.0	J	16	6.219	+6	18.3	B	19	12.724	+19	19.9	B
30	4.720	+23	21.1	B	20	6.618	+34	18.3	J	20	12.847	-10	19.5	B
31	-4.703	-2	16.2	M	20	6.604	+15	19.4	B	22	13.112	-44	18.5	J
FÉVRIER					23	6.902	+10	17.8	M	25	13.681	+23	19.4	B
1	-4.722	+15	16.6	M	25	7.093	+1	17.5	M	26	13.835	-5	19.3	B
2	4.710	-2	16.9	B	27	7.332	+6	18.5	B	27	14.038	+15	21.0	B
4	4.713	-4	16.5	M	29	-7.613	+44	18.7	M	30	-14.556	+68	17.2	B
5	4.813	+87	17.8	J	AVRIL					JUIN				
10	4.923	+93	16.5	J	3	-8.033	-1	19.0	B	1	-14.873	-14	19.1	B
10	4.831	+1	17.3	B	9	8.519	+51	19.2	J	2	15.060	-14	19.4	B
10	4.927	+94	19.0	J	10	8.538	-4	20.1	B	3	15.285	+23	19.4	B
11	4.867	+12	17.4	M	11	8.557	-34	18.0	J	6	15.899	+35	19.7	M
12	4.880	+2	16.5	J	11	8.613	+18	19.5	M	7	16.067	+1	21.1	M
12	4.863	-16	17.6	J	21	9.250	+5	19.1	B	8	16.292	+6	19.8	B
12	4.895	+13	19.1	B	24	9.572	+4	20.9	B	9	16.586	+20	19.8	B
13	4.968	+54	17.8	J	25	9.702	+9	18.2	M	15	18.268	+17	21.7	M
13	4.885	-22	18.8	J	25	9.700	+1	19.3	J	17	18.787	-22	20.6	M
23	5.347	+1	20.0	M	26	-9.867	+43	19.8	M	18	19.112	+34	19.2	J
25	5.483	+22	20.8	M						19	19.347	-33	19.5	B
27	-5.639	+87	18.8	J						20	19.708	+13	20.9	M
										25	21.214	+3	19.5	B
										30	-22.740	-12	20.7	M

ELÉMENTS DES ORBITES DES PETITES PLANÈTES

par R. S. MITRINOVIĆ

N ^o	Désignation	Époque o ^d U. T.	I _o	Ω	1950.0 i	dl/dt	r	Gr.	Opposition en longitude	Auto- rité	R.
			°	°	°	°				MPC	
1	1956 LB	VI—13	254.8	214.1	8.5	0.2074	2.829	14.8	1956— VI— 3	1674	
2	1956 LC	VI—13	257.2	215.2	3.9	0.2997	2.223	15.0	1956— VI— 5	1674	
3	1956 LD	VI—13	259.8	126.9	7.4	0.2193	2.821	14.0	1956— VI—10	1674	
4	1956 LE	VI—13	258.5	204.5	6.1	0.3030	2.208	15.0	1956— VI— 7	1674	
5	1956 PE	VIII— 8	325.1	106.8	0.4	0.1890	3.018	14.8	1956—VIII—20	1675	
6	1956 PF	VIII—10	316.7	182.0	0.6	0.4028	1.942	14.8	1956—VIII— 9	1675	
7	1956 PH	VIII—13	326.1	328.9	21.5	0.1753	3.186	14.8	1956—VIII—20	1755	
8	1956 PJ	VIII—13	323.6	244.5	1.0	0.2087	2.894	14.2	1956—VIII—17	1755	
9	1956 QB	VIII—31	324.5	337.5	4.8	0.2614	2.426	14.5	1956—VIII—12	1675	
10	1956 RS	IX—14	3.2	325.7	2.0	0.3674	1.930	13.5	1956— X— 4	1675	
11	1956 SH	IX—30	13.2	307.4	18.6	0.1623	3.360	14.5	1956— X— 7	1675	
12	1956 VJ	XI— 7	7.7	311.1	14.3	0.2982	2.225	14.8	1956— X—14	1675	
13	1956 VK	XI— 7	26.2	48.8	14.7	0.2111	2.799	12.5	1956— X—15	1675	
14	1956 XG	XII— 2	80.4	230.9	12.9	0.1678	3.261	14.0	1956— XII—14	1675	
15	1956 XJ	XII— 3	63.1	85.6	14.7	0.2489	2.508	15.0	1956— XI—23	1676	
16	1956 XK	XII— 2	80.3	224.3	10.0	0.1539	3.447	14.5	1956— XII—14	1756	
17	1956 XL	XII— 3	62.2	185.8	8.5	0.1942	2.957	14.8	1956— XI—22	1756	
18	1956 XM	XII— 3	62.9	178.7	7.1	0.2434	2.547	15.0	1956— XI—22	1756	
19	1957 AD	I— 9	116.2	343.4	8.0	0.2295	2.656	15.0	1957— I—18	1676	
20	1957 BO	I—21	118.0	151.3	6.3	0.1979	2.920	14.5	1957— I—17	1677	
21	1957 BP	I—22	120.0	334.6	12.7	0.2511	2.667	15.0	1957— I—19	1677	
22	1957 BR	I—25	116.4	104.7	8.7	0.1780	3.135	15.0	1957— I—15	1677	
23	1957 BS	I—30	112.8	65.9	6.9	0.2773	2.335	15.0	1957— I— 6	1677	
24	1957 BU	I—21	102.7	32.7	11.3	0.2538	2.510	14.5	1956— XII—28	1820	
25	1957 BV	I—21	99.3	1.0	8.7	0.1906	2.920	14.8	1956— XII—26	1821	
26	1957 BW	I—21	120.1	143.8	7.9	0.2192	2.812	14.8	1957— I—17	1821	
27	1957 BX	I—21	115.6	289.0	13.7	0.1724	3.237	14.8	1957— I—15	1821	
28	1957 BY	I—22	118.0	68.2	7.4	0.2249	2.704	14.8	1957— I—17	1821	
29	1957 BZ	I—22	116.7	323.5	12.5	0.1711	3.227	15.0	1957— I—16	1821	
30	1957 BA ₁	I—22	120.1	331.9	11.4	0.2686	2.563	15.0	1957— I—20	1821	
31	1957 DD	II—22	157.5	269.0	8.4	0.1611	3.411	14.6	1957— II—27	1821	
32	1957 EG	III— 4	147.5	282.2	1.0	0.3276	2.088	16.15	1957— II— 8	1688	
33	1957 EH	III— 4	156.2	175.2	2.4	0.4123	1.792	15.59	1957— II—20	1688	
34	1957 EJ	III— 5	171.4	257.0	5.9	0.3398	2.037	16.4	1957— III—16	1688	
35	1957 EK	III— 5	173.1	203.6	18.4	0.1722	3.200	16.0	1957— III—15	1688	
36	1957 EL	III— 5	173.0	270.5	11.3	0.2018	2.892	16.5	1957— III—16	1688	
37	1957 EM	III— 8	173.7	306.0	13.1	0.2259	2.676	13.5	1957— III—16	1733	
38	1957 FF	III—22	186.4	295.6	0.6	0.2112	2.815	14.4	1957— III—28	1765	
39	1957 HC	IV—17	192.1	119.1	5.5	0.3117	2.159	14.5	1977— III—26	1677	
40	1957 HE	IV—24	203.8	33.8	24.7	0.1987	2.916	14.6	1957— IV—11	1678	
41	1957 HF	IV—24	228.5	113.5	6.9	0.1768	3.030	14.5	1957— V—12	1678	
42	1957 HG	IV—24	227.6	123.2	5.4	0.3420	2.675	14.0	1957— V—12	1678	
43	1957 HL	IV—24	216.6	54.6	3.0	0.2049	2.895	16.11	1957— IV—28	1782	
44	1957 HM	IV—24	215.4	38.7	9.3	0.1972	2.990	17.06	1957— IV—26	1782	
45	1957 HN	IV—24	214.0	240.9	1.6	0.4907	1.691	14.94	1957— IV—25	1782	
46	1957 HO	IV—24	218.8	43.1	3.5	0.1540	3.505	17.19	1957— IV—30	1782	
47	1957 HP	IV—24	219.7	31.5	1.9	0.1138	4.280	16.91	1957— V— 1	1782	
48	1957 HQ	IV—24	219.4	352.2	1.1	0.1587	3.421	16.90	1957— V— 1	1782	
49	1957 HR	IV—24	216.6	235.3	5.9	0.2192	2.741	15.99	1957— IV—28	1782	
50	1957 HS	IV—24	213.9	354.7	1.2	0.4669	1.717	15.32	1957— IV—24	1782	
51	1957 HT	IV—24	217.3	351.0	4.0	0.2794	2.334	16.54	1957— IV—29	1782	
52	1957 HU	V— 1	220.8	249.8	3.3	0.4491	1.790	15.39	1957— V— 1	1782	
53	1957 HV	V— 2	220.2	239.1	6.6	0.3182	2.201	14.86	1957— IV—30	1782	
54	1957 HW	V— 1	222.5	258.9	3.3	0.3213	2.144	15.41	1957— V— 4	1782	
55	1957 HY	V— 1	222.4	46.8	7.0	0.2180	2.852	15.41	1957— V— 3	1782	
56	1957 HZ	V— 1	223.3	251.0	4.7	0.2152	2.807	15.67	1957— V— 5	1782	
57	1957 HA ₁	IV—24	227.1	71.9	13.6	0.1937	2.958	14.8	1957— V—12	1821	
58	1957 JA	V— 2	202.8	144.6	7.8	0.2200	2.724	16.78	1957— IV— 7	1689	
59	1957 JB	V— 2	199.5	133.9	8.7	0.1868	3.041	16.55	1957— IV— 4	1689	
60	1957 JD	V— 2	220.4	83.6	1.5	0.3718	2.061	16.70	1957— IV—30	1689	
61	1957 JE	V— 2	219.3	80.8	3.2	0.2949	2.307	16.76	1957— IV—29	1689	
62	1957 JG	V— 2	218.7	202.5	6.2	0.2731	2.400	15.79	1957— IV—28	1689	
63	1957 JH	V— 2	217.0	136.9	4.6	0.2363	2.585	16.56	1957— IV—26	1689	
64	1957 JL	V— 2	217.2	51.7	7.1	0.1816	3.088	17.08	1957— IV—26	1689	
	?	V—25	222.9	187.0	4.3	0.2010	2.894	16.16	1957— IV—27	1690	

N ^o	Désignation	Époque o ^a U. T.	l_0	Ω 1950.0	i	dl/dt	r	Gr.	Opposition en longitude	Auto- rité	R.
			°	°	°	°				MPC	
65	1957 JM	V—4	218.0	63.4	8.6	0.2866	2.294	16.10	1957— IV—26	1689	
66	1957 JN	V—4	217.6	71.3	7.9	0.2521	2.496	16.27	1957— IV—26	1689	
67	1957 JO	V—4	228.6	78.5	5.1	0.1885	3.026	15.88	1957— V—11	1689	2
		V—6	229.4	201.7	5.8	0.1420	3.565	16.6	1957— V—11	1783	
68	1957 JP	V—6	231.7	54.4	10.5	0.3146	2.147	15.1	1957— V—16	1689	
69	1957 JW	V—6	226.0	52.4	4.1	0.3884	1.904	15.91	1957— V—7	1783	
70	1957 JX	V—6	228.1	42.2	6.5	0.1468	3.851	16.84	1957— V—9	1783	
71	1957 JY	V—6	227.0	72.6	5.7	0.2270	2.883	16.84	1957— V—8	1783	
72	1957 JZ	V—6	227.2	257.2	7.0	0.3296	2.089	16.19	1957— V—9	1783	
73	1957 JA ₁	V—6	226.5	4.2	6.2	0.3041	2.319	15.75	1957— V—8	1783	
74	1957 JB ₁	V—6	229.5	21.2	12.0	0.1684	3.304	15.98	1957— V—11	1783	
75	1957 JC ₁	V—6	230.0	283.3	9.2	0.1784	3.153	15.93	1957— V—12	1783	
76	1957 JD ₁	V—6	228.4	11.2	13.5	0.1878	3.057	15.71	1957— V—10	1783	
77	1957 JE ₁	V—5	232.3	105.9	8.2	0.2115	2.802	14.5	1957— V—15	1822	
78	1957 KA	V—25	232.7	65.8	5.8	0.2210	2.712	16.95	1957— V—10	1690	
79	1957 KB	V—29	236.9	111.1	2.8	0.2259	2.675	14.53	1957— V—14	1690	
80	1957 KC	V—29	236.2	190.1	2.2	0.2893	2.271	16.0	1957— V—12	1690	
81	1957 KD	V—29	241.0	55.5	8.7	0.4303	1.738	15.94	1957— V—17	1690	
82	1957 KE	V—29	234.0	49.7	36.9	0.1205	4.055	12.0	1957— V—13	1690	
83	1957 KF	V—29	252.5	113.2	4.4	0.2943	2.253	16.10	1957— VI—5	1690	
84	1957 KG	V—29	254.3	117.0	3.8	0.3087	2.174	15.88	1957— VI—8	1690	
85	1957 KH	V—29	253.2	240.5	9.7	0.3007	2.208	15.57	1957— VI—6	1690	
86	1957 KJ	V—29	252.1	98.3	9.9	0.3430	2.043	15.60	1957— VI—5	1690	
87	1957 KM	V—28	245.1	70.8	7.1	0.2754	2.369	13.31	1957— V—26	1783	
88	1957 KO	V—29	240.4	349.6	18.6	0.1475	3.537	14.2	1957— V—20	1783	
89	1957 KP	V—23	228.6	145.6	54.1	0.1669	3.272	15.79	1957— V—6	1784	
90	1957 LC	VI—3	251.6	331.8	5.0	0.5901	1.439	16.36	1957— VI—1	1784	3
91	1957 LE	VI—6	260.8	258.5	9.9	0.1616	3.274	16.03	1957— VI—13	1784	
92	1957 LF	VI—6	259.8	212.8	1.3	0.1794	3.152	16.21	1957— VI—12	1784	
93	1957 LG	VI—6	259.0	86.9	9.4	0.1892	3.057	15.78	1957— VI—11	1784	
94	1957 LH	VI—6	261.0	130.3	3.1	0.2287	2.659	16.10	1957— VI—14	1784	
95	1957 LJ	VI—6	259.7	79.6	18.1	0.2585	2.452	15.46	1957— VI—12	1784	
96	1957 LK	VI—6	260.6	112.9	2.9	0.1755	3.171	16.18	1957— VI—13	1784	
97	1957 LL	VI—6	258.9	238.5	1.9	0.3095	2.209	15.66	1957— VI—12	1784	
98	1957 LN	VI—6	263.2	55.4	11.8	0.2355	2.602	15	1957— VI—17	1784	
99	1957 LO	VI—7	264.3	121.9	3.6	0.3198	2.968	15.99	1957— VI—18	1785	
100	1957 LP	VI—7	272.8	71.8	27.3	0.1951	2.950	14.07	1957— VI—29	1785	
101	1957 MA	VI—26	264.0	115.1	4.7	0.4201	1.756	15.8	1957— VI—7	1734	
102	1957 MB	VI—26	274.6	235.4	3.9	0.4609	1.777	14.54	1957— VI—27	1734	
103	1957 MC	VI—26	272.9	268.4	3.5	0.4986	1.587	16.7	1957— VI—23	1734	
104	1957 MD	VI—30	269.0	75.5	7.2	0.2370	2.594	14.4	1957— VI—17	1735	
105	1957 MJ	VI—23	254.1	301.3	14.7	0.1601	3.271	16.1	1957— VI—1	1785	4
106	1957 OB	VII—21	287.7	152.4	33.0	0.0825	5.292	15.8	1957— VII—9	1735	
107	1957 OD	VII—24	295.3	33.5	2.8	0.3080	2.175	17	1957— VII—15	1735	
108	1957 OE	VII—24	293.4	100.3	15.1	0.2362	2.595	15.8	1957— VII—13	1735	
109	1957 OF	VII—24	297.8	124.4	6.6	0.5365	1.507	15.0	1957— VII—17	1735	
110	1957 OG	VII—24	301.3	270.3	4.5	0.2609	2.490	14.9	1957— VII—24	1735	
111	1957 OH	VII—25	300.5	146.2	3.1	0.5235	1.537	14.9	1957— VII—22	1735	
112	1957 OJ	VII—26	317.0	141.3	3.6	0.1052	4.455	15.4	1957— VIII—11	1735	
113	1957 OK	VII—26	317.4	271.2	7.2	0.2371	2.584	15.4	1957— VIII—15	1735	
114	1957 ON	VII—20	290.9	171.0	16.4	0.2837	2.304	14.5	1957— VII—11	1822	
115	1957 OO	VII—24	287.8	202.5	11.0	0.1380	3.707	14.6	1957— VII—8	1822	
116	1957 OR	VII—26	297.0	131.7	13.9	0.1719	3.235	14.8	1957— VII—18	1822	
117	1957 OS	VII—26	311.6	84.1	4.8	0.2506	2.493	14.8	1957— VIII—7	1817	
118	1957 OT	VII—28	301.2	165.5	4.3	0.2637	2.418	14.2	1957— VII—18	1822	
119	1957 OU	VII—28	301.3	237.7	2.9	0.3635	1.960	14.4	1957— VII—22	1817	
120	1957 OV	VII—28	311.9	143.3	16.8	0.2520	2.494	14.5	1957— VIII—7	1818	
121	1957 OY	VII—26	298.0	280.4	15.2	0.1921	2.986	14.8	1957— VII—19	1822	
122	1957 OZ	VII—26	312.9	70.0	2.4	0.2664	2.395	14.8	1957— VIII—9	1822	
123	1957 QA	VIII—23	326.2	242.9	5.7	0.2286	2.696	14.4	1957— VIII—18	1695	
124	1957 QB	VIII—22	330.6	283.9	13.7	0.4320	1.740	14.5	1957— VIII—25	1706	
125	1957 QC	VIII—26	323.4	206.5	8.8	0.2158	2.753	15.07	1957— VIII—14	1736	
126	1957 QE	VIII—26	353.8	178.1	16.9	0.2258	2.677	15.7	1957— IX—23	1736	
127	1957 QF	VIII—30	338.9	320.5	8.4	0.3784	1.905	15.74	1957— IX—3	1736	
128	1957 QH	VIII—30	343.9	327.5	2.7	0.5588	1.463	16	1957— IX—17	1736	
129	1957 QJ	VIII—30	347.9	327.6	4.9	0.2827	2.307	16.48	1957— IX—16	1736	
130	1957 QN	VIII—28	329.0	32.4	2.2	0.1108	4.262	14.5	1957— VIII—21	1818	
131	1957 QO	IX—1	349.5	321.7	2.6	0.4129	1.789	14.1	1957— IX—21	1818	

N ^o	Désignation	Époque oh U. T.	l_0	Ω	1950.0 i	dl/dt	r	Gr.	Opposition en longitude	Auto- rité
			°	°	°	°				MPC
132	1957 QP	IX — 1	344.8	330.8	2.2	0.5921	1.405	14.3	1957— IX —18	1818
133	1957 SA	IX —18	346.0	51.6	2.7	0.2231	2.696	16.4	1957— IX — 6	1736
134	1957 SB	IX —18	343.9	162.4	6.4	0.3063	2.184	16.4	1957— IX — 1	1736
135	1957 SC	IX —24	19.4	271.8	17.5	0.1981	2.922	16.2	1957— X —18	1736
136	1957 SD	IX —24	14.7	320.0	16.6	0.2627	2.418	15.3	1957— X —13	1736
137	1957 SE	IX —23	0.5	88.9	6.0	0.4014	1.904	16.1	1957— IX —24	1737
138	1957 SF	IX —24	358.7	81.1	8.4	0.2550	2.489	15.9	1957— IX —21	1737
139	1957 SG	IX —28	0.5	38.7	6.5	0.2849	2.288	16.0	1957— IX —22	1737
140	1957 TA	X — 2	3.4	29.5	1.7	0.1796	3.167	14.1	1957— IX —25	1695
141	1957 TB	X — 2	4.0	113.8	2.4	0.2794	2.327	14.2	1957— IX —25	1695
142	1957 TC	X — 2	4.0	70.1	2.5	0.2705	2.383	13.9	1957— IX —25	1695
143	1957 TD	X — 1	15.4	138.9	6.1	0.3423	2.027	16.5	1957— X —13	1737
144	1957 TE	X — 1	15.8	39.8	6.0	0.2809	2.317	16.7	1957— X —12	1737
145	1957 TF	X — 2	352.1	156.6	12.9	0.1808	3.108	16.3	1957— IX —11	1737
146	1957 TG	X — 2	12.3	26.6	9.4	0.3507	2.002	15.4	1957— X — 8	1737
147	1957 TH	X — 2	12.3	165.3	9.0	0.2202	2.722	16.3	1957— X — 7	1737
148	1957 TJ	X — 2	12.2	162.4	5.9	0.1338	3.774	15.9	1957— X — 6	1737
149	1957 TK	X — 2	10.8	185.5	15.6	0.2087	2.918	15.5	1957— X — 5	1737
150	1957 TL	X — 5	26.8	69.6	25.7	0.2290	2.649	15.84	1957— X —25	1737
151	1957 TM	X — 5	17.7	60.8	4.3	0.1530	3.479	14.71	1957— X —12	1737
152	1957 UA	X —21	16.4	134.4	6.5	0.2711	2.370	13.8	1957— X — 6	1696
153	1957 UB	X —21	17.7	150.6	6.7	0.2670	2.393	13.1	1957— X — 7	1696
154	1957 UC	X —21	16.4	127.8	7.7	0.1854	3.051	13.4	1957— X — 7	1696
155	1957 UD	X —26	22.4	105.3	1.2	0.3571	1.971	14.0	1957— X —10	1696
156	1957 UE	X —26	22.6	86.6	2.5	0.3106	2.166	14.4	1957— X —12	1696
157	1957 UF	X —26	23.1	48.5	4.2	0.2813	2.312	14.0	1957— X —13	1696
158	1957 UG	X —26	22.3	54.8	7.0	0.2144	2.775	13.9	1957— X —13	1696
159	1957 UH	X —29	27.8	135.8	6.0	0.3527	2.027	14.2	1957— X —17	1696
160	1957 UJ	X —31	35.8	53.1	6.2	0.2211	2.828	14.3	1957— X —29	1696
161	1957 UK	X —31	36.0	84.7	6.3	0.2168	2.969	14.2	1957— X —29	1696
162	1957 UL	X —31	36.0	188.7	11.0	0.2414	2.739	14.1	1957— X —29	1696
163	1957 UM	X —30	37.1	82.0	2.2	0.3396	2.202	14.0	1957— X —31	1696
164	1957 UN	XI — 1	37.1	156.1	4.7	0.3480	2.084	14.3	1957— X —30	1696
165	1957 UO	X —31	37.7	114.5	1.6	0.5045	1.662	14.1	1957— XI — 1	1696
166	1957 UT	X —20	2.5	348.5	7.3	0.0936	4.810	14.85	1957— IX —23	1774
167	1957 UU	X —20	1.7	342.0	8.4	0.0960	4.705	14.86	1957— IX —22	1774
168	1957 UV	X —21	26.4	91.0	3.2	0.4401	1.787	16.12	1957— X —19	1774
169	1957 UW	X —21	26.2	189.8	8.6	0.3556	2.011	15.97	1957— X —19	1774
170	1957 UX	X —19	26.4	38.2	3.4	0.2538	2.607	15.23	1957— X —20	1774
171	1957 UY	X —20	24.3	32.4	8.2	0.2219	2.711	15.73	1957— X —17	1775
172	1957 UZ	X —21	41.4	148.4	3.4	0.3344	2.034	15.51	1957— XI —11	1775
173	1957 UA ₁	X —21	41.2	57.6	7.3	0.2972	2.229	15.21	1957— XI — 9	1775
174	1957 UB ₁	X —21	36.2	214.9	4.9	0.5110	1.552	15.50	1957— XI — 8	1775
175	1957 UC ₁	X —21	40.4	92.6	2.6	0.2800	2.320	15.49	1957— XI — 8	1775
176	1957 UG ₁	X —25	8.6	208.4	7.9	0.3396	2.037	14.9	1957— X — 5	1818
177	1957 UJ ₁	X —31	43.8	85.4	2.5	0.1811	3.092	14.8	1957— XI — 8	1819
178	1957 WC	XI —19	63.1	51.4	4.5	0.2291	2.652	—	1957— XI —27	1725
179	1957 WE	XI —17	40.6	194.1	6.3	0.3058	2.186	16.50	1957— X —28	1775
180	1957 WF	XI —17	36.3	167.7	5.2	0.3162	2.846	15.82	1957— X —25	1775
181	1957 WG	XI —23	51.5	285.6	4.6	0.2058	2.854	17.1	1957— XI —11	1775
182	1957 WJ	XI —23	51.4	299.3	7.3	0.3388	2.875	17.0	1957— XI —11	1775
183	1957 WK	XI —23	51.8	336.9	6.1	0.2658	2.379	16.7	1957— XI —11	1775
184	1957 WM	XI —23	53.4	25.4	11.1	0.2835	2.302	17.3	1957— XI — 9	1776
185	1957 WN	XI —25	58.2	359.5	6.5	0.3171	2.145	15.4	1957— XI —19	1776
186	1957 WO	XI —27	63.3	31.1	9.1	0.2999	2.286	15.31	1957— XI —25	1776
187	1957 WP	XI —27	63.6	233.1	5.0	0.4568	1.721	15.74	1957— XI —25	1776
188	1957 WQ	XI —26	60.6	25.3	9.9	0.2695	2.421	16.39	1957— XI —22	1776
189	1957 WR	XI —25	63.6	263.9	18.0	0.2334	2.597	15.93	1957— XI —26	1776
190	1957 WS	XI —26	65.3	273.8	4.3	0.3300	2.122	16.16	1957— XI —28	1776
191	1957 WT	XI —26	65.1	326.2	2.1	0.2640	2.480	16.25	1957— XI —28	1776
192	1957 WU	XI —26	64.5	52.7	2.0	0.4321	1.791	16.6	1957— XI —27	1776
193	1957 WV	XI —26	64.5	55.7	2.1	0.3861	1.947	16.7	1957— XI —27	1776
194	1957 WW	XI —26	64.3	292.2	1.1	0.4842	1.644	16.7	1957— XI —27	1776
195	1957 WX	XI —26	64.3	255.1	7.3	0.4815	1.652	16.48	1957— XI —27	1776
196	1957 WY	XI —26	63.8	241.4	6.5	0.4516	1.731	17.0	1957— XI —26	1776
197	1957 WZ	XI —25	63.5	248.4	2.7	0.2875	2.333	16.09	1957— XI —26	1776
198	1957 WA ₁	XI —25	63.6	264.3	9.7	0.2354	2.652	16.31	1957— XI —26	1776
199	1957 WB ₁	XI —26	66.7	60.9	5.5	0.3258	2.102	15.17	1957— XI —30	1776

N ^o	Désignation	Époque o ^h U. T.	l. °	Ω °	1950.0 i °	dl/dt °	r	Gr.	Opposition en longitude	Auto- rité
										MPC
200	1957 WC ₁	XI—27	63.6	267.5	1.5	0.4470	1.743	15.15	1957— XI—25	1776
201	1957 WD ₁	XI—26	62.8	62.1	4.9	0.3643	2.100	16.15	1957— XI—25	1776
202	1957 WE ₁	XI—27	63.7	25.3	4.8	0.4256	1.797	16.20	1957— XI—25	1776
203	1957 WF ₁	XI—26	70.0	27.3	4.6	0.2281	2.667	16.12	1957— XII— 4	1776
204	1957 WH ₁	XI—27	54.7	117.4	7.6	0.1979	2.926	16.07	1957— XI—15	1776
205	1957 WJ ₁	XI—27	57.6	198.8	9.9	0.4327	1.734	17.00	1957— XI—15	1776
206	1957 WK ₁	XI—27	52.1	208.5	21.1	0.2285	2.652	16.58	1957— XI—11	1776
207	1957 WL ₁	XI—27	53.8	152.3	3.8	0.2937	2.248	16.26	1957— XI—12	1776
208	1957 WM ₁	XI—27	66.0	103.5	24.6	0.2851	2.389	16.33	1957— XI—29	1776
209	1957 WO ₁	XI—19	49.4	216.8	9.4	0.2352	2.601	14.5	1957— XI—10	1819
210	1957 WP ₁	XI—19	48.1	61.3	5.3	0.1801	3.108	15.0	1957— XI— 9	1819
211	1957 WQ ₁	XI—22	45.3	35.3	4.2	0.3082	2.175	14.6	1957— XI— 2	1819
212	1957 WR ₁	XI—22	45.4	1.8	1.2	0.2880	2.276	14.5	1957— XI— 2	1819
213	1957 WT ₁	XI—22	62.9	53.7	12.4	0.2126	2.853	14.5	1957— XI—26	1819
214	1957 WU ₁	XI—22	62.6	290.0	3.5	0.1991	2.939	14.2	1957— XI—26	1819
215	1957 WV ₁	XI—22	60.6	240.6	11.3	0.3857	2.027	13.8	1957— XI—24	1819
216	1957 WW ₁	XI—22	62.2	57.2	0.9	0.1683	3.309	14.5	1957— XI—25	1819
217	1957 WX ₁	XI—22	62.4	243.6	9.8	0.3589	1.975	14.6	1957— XI—26	1819
218	1957 WY ₁	XI—22	70.8	55.3	4.9	0.2354	2.603	14.2	1957— XII— 6	1820
219	1957 WZ ₁	XI—25	59.9	288.6	4.1	0.2239	2.749	14.6	1957— XI—21	1820
220	1957 WA ₂	XI—25	59.1	344.1	2.0	0.2087	2.859	14.4	1957— XI—21	1820
221	1957 WB ₂	XI—25	57.5	2.3	4.3	0.2406	2.570	13.5	1957— XI—18	1820
222	1957 WC ₂	XI—25	73.8	257.8	7.0	0.2708	2.373	14.7	1957— XII—10	1820
223	1957 XD	XII—15	91.5	302.6	9.4	0.1805	3.105	16.54	1957— XII—25	1777
224	1957 YA	XII—21	81.3	344.1	16.1	0.1594	3.392	14.0	1957— XII—12	1719
225	1957 YB	XII—26	92.0	145.1	4.7	0.3178	2.192	14.5	1957— XII—23	1719
226	1957 YC	XII—28	98.3	119.5	6.4	0.3404	2.065	12.7	1957— XII—31	1719
227	1957 YD	XII—20	82.4	135.6	10.9	0.2505	2.512	—	1957— XII—13	1725
228	1957 YG	XII—22	92.8	278.8	9.0	0.2815	2.320	16.27	1957— XII—26	1777
229	1957 YJ	XII—22	92.6	219.1	3.1	0.3577	1.990	16.44	1957— XII—26	1777
230	1957 YO	XII—28	95.3	25.9	4.1	0.4850	1.734	16.44	1957— XII—26	1777
231	1957 YP	XII—27	106.5	13.1	3.9	0.2342	2.614	16.10	1958— I—10	1777
232	1957 YQ	XII—27	103.7	330.0	4.7	0.5454	2.205	16.56	1957— I— 8	1777
233	1957 YR	XII—18	69.4	16.9	9.1	0.2761	2.343	14.4	1957— XI—26	1820
234	Objekt unsicher	XII—21	81.0	333.8	14.2	0.1441	3.610	13.7	1957— XII—12	1719

¹ 1957 JL_(v-2) ≠ 1957 JL_(v-25) ² 1957 JO_(v-4) ≠ 1957 JO_(v-6) ³ 1957 LC = 1957 MJ ⁴ 1957 MJ = 1957 LC

SUR LES PARALLAXES MOYENNES DES ÉTOILES DU SERVICE DE LATITUDE

par B. M. ŠEVARLIĆ

1. L'analyse des observations effectuées au Service de latitude de l'Observatoire de Belgrade de 1949.0 à 1957.0, qui est au cours, a montré de remarquables variations non polaires. Pour pouvoir les expliquer il a fallu éliminer toutes les influences systématiques connues, au moins dépassant 0''.005, pour dépouiller le membre z . Cette fois nous nous proposons d'examiner les influences des parallaxes moyennes des étoiles observées.

2. Le programme d'observation [1] contenait et contient 157 étoiles distribuées en 82 couples de Talcott. Leurs coordonnées et mouvements propres sont pris pour 26 étoiles de FK3 et pour 131 étoile

de AGK2A. Malheureusement, nous n'avons trouvé dans le Parallax Catalogue [2] de Jenkins, de 1952, les parallaxes mesurées que pour 6 étoiles de notre programme, ce qui ne signifie que 4% du nombre total.

C'est pour ce motif qu'on a calculé pour les autres étoiles les parallaxes moyennes d'après les formules empiriques de Kapteyn [3]:

$\log \pi = -0.690 - 0.0173 m + 0.645 \log \mu$
et de Van Rhijn [4]:

$$\log (\pi-k) = a + b \log \mu + c (\log \mu)^2,$$

où sont

$$a = 8.900 - 0.0683 (m - 6.0),$$

$$\log b = 9.876 - 0.0095 (m - 6.0),$$

$$c = -0.0541,$$

$$\log k = 7.568 - 0.084 (m - 6.0),$$

m la grandeur apparente et μ le mouvement propre total;

$$\mu = \sqrt{(15 \mu_{\alpha} \cos \delta)^2 + \mu_{\delta}^2}$$

Le tableau 1. contient les parallaxes moyennes individuelles des étoiles observées dans notre Service de latitude, où on a marqué avec π_o les parallaxes observées, avec π_k , les parallaxes moyennes calculées d'après *Kapteyn* et avec π_R celles calculées d'après *Van Rhijn*.

Tableau 1. Les parallaxes moyennes individuelles des étoiles du programme du Service de latitude

Gr	Cpl.	*	Étoile	m	μ_{α}	μ_{δ}	μ	π_o	π_k	π_R
					"	"	"	"	"	"
I	1	1	56° 11	7.0	+0.0041	+0.010	+0.0351		0.018	0.006
		2	32 26	7.5	0	- 13	130		9	6
		3	α Cass	4.2	- 4	+ 4	49		6	10
	2	4	26° 92	7.9	- 16	- 9	232		13	5
		5	43 159	7.8	+ 52	- 29	775		29	5
		6	45 291	6.9	+ 8	- 24	254		14	6
		7	43 262	6.8	+ 4	- 1	44		5	6
	4	8	ξ Andr	5.0	+ 31	+ 11	345		19	9
		9	43° 262	6.8	+ 4	- 1	44		5	6
	5	10	ω Andr	5.0	+ 321	- 101	3541		86	9
		11	38° 275	7.5	- 2	- 23	231		78	6
	6	12	φ Pers	4.2	+ 26	- 11	271		17	10
		13	4 Aric	5.7	+ 34	- 30	573		26	8
	7	14	72° 112	7.1	- 130	- 73	928		33	6
II	8	15	64 307	7.3	+ 26	- 50	527		23	6
		16	24 347	7.3	- 20	- 14	306		16	6
		17	65 272	7.0	+ 126	- 22	804		30	6
	9	18	23 362	7.4	+ 10	- 10	170		11	6
		19	0 Aric	5.5	+ 22	- 23	393		20	8
	10	20	74° 128	7.6	+ 47	- 5	193		12	5
		21	37 715	7.7	- 14	+ 4	170		11	5
		22	51 716	7.5	+ 32	- 31	431		20	6
		23	29 566	7.0	- 12	- 20	254		14	6
		24	59 672	7.6	+ 21	- 7	174		11	5
		25	32 659	6.9	+ 21	- 92	957		34	6
	13	26	56 857	7.1	+ 94	- 34	844		31	6
III	14	27	48 Pers	4.0	+ 24	- 27	363		20	11
		28	41° 830	7.6	+ 6	- 12	146		10	5
		29	27 656	7.2	- 12	- 7	175		11	6
	15	30	62 683	7.6	+ 34	- 36	430		20	5
		31	28 687	6.9	+ 10	- 2	134		10	6
	16	32	60 853	6.3	+ 25	- 186	1869		54	7
		33	67 371	7.2	+ 32	- 72	743		29	6
		34	22 864	6.4	- 3	- 15	156		11	7
		35	40 1255	7.4	+ 9	+ 4	110		8	6
	18	36	48 1278	7.6	- 3	- 3	42		4	5
		37	ξ Auri	4.9	- 17	+ 20	246		15	9
	19	38	33° 1225	7.7	- 14	- 39	427		20	5
IV	20	39	36 Caml	5.4	+ 12	- 28	290		17	8
		40	23° 1275	6.4	+ 9	- 4	130		10	7
		41	30 1232	6.9	+ 7	- 9	127		9	6
	21	42	58 942	7.7	+ 46	+ 1	357		18	5
		43	40 1696	6.7	- 16	- 164	1650	+0.002 ± 0.006	49	6
		44	49 1568	7.0	+ 4	- 36	362		18	6
		45	29 1429	7.6	0	0	0		0	3
	23	46	60 1026	6.5	+ 37	+ 1	279		16	3
		47	64 Auri	5.8	- 16	+ 11	212		13	8
	24	48	48° 1522	7.1	+ 2	- 41	411		20	6
		49	35 1635	7.1	+ 2	+ 9	93		8	6
	25	50	54 1167	6.6	- 13	- 76	768		30	7
		51	55 1226	7.3	- 6	- 16	168		11	6
	26	52	34 1705	7.7	-0.0097	-0.166	+0.2045	+0.023 ± 0.007	0.054	0.005

Gr	Cpl.	*	Étoile	m	μ_{α}	μ_{δ}	μ	π_o	π_k	π_R
					^s	"	"		"	"
	27	53	54° 1195	7.2	+0.0018	-0.013	+0.0205		0.012	0.006
		54	Pi 7 ^h 308 Lync	6.6	+ 163	- 237	3093		74	7
		55	40° 2026	7.6	+ 4	- 26	264		14	5
	28	56	50 1538	7.7	+ 6	- 47	474	" "	21	5
		57	36 1836	6.2	- 115	- 5	1386	+0.032±0.006	45	7
	29	58	Grb. 1460 UMa	6.0	- 38	- 36	498		23	7
V	30	59	38° 1986	6.4	+ 7	- 1	84		7	7
		60	52 1362	7.4	- 19	- 15	231		13	6
		61	53 1330	6.7	+ 24	+ 1	218		13	6
	31	62	37 1978	6.6	- 58	- 30	759		30	7
		63	37 1978	6.6	- 58	- 30	759		30	7
	32	64	53 1347	7.6	- 34	- 18	358		18	5
		65	43 1943	6.7	- 39	- 67	794		30	6
	33	66	Br. 1369 UMa	5.2	+ 215	- 97	2433		67	9
		67	35° 2086	7.1	- 9	+ 5	121		9	6
		68	Pi 9 ^h 229 UMa	5.7	- 28	- 10	266		16	8
		69	63° 886	7.2	- 32	- 180	1813		51	6
	35	70	26 2057	7.5	- 9	- 3	117		9	6
		71	39 2363	7.1	+ 27	- 19	366		18	6
	36	72	50 1760	7.1	- 15	+ 7	160		11	6
VI	37	73	36 2139	6.1	+ 61	- 53	908	+0.016±0.006	34	7
		74	53 1479	7.6	+ 49	- 51	674		26	5
		75	36 2157	7.4	- 2	+ 11	113		8	6
	38	76	53 1479	7.6	+ 49	- 51	674		26	5
		77	67 692	6.3	+ 80	- 42	624		26	7
	39	78	22 2362	7.6	- 13	- 185	1859		51	5
		79	49 2079	7.1	- 11	+ 17	202		12	6
	40	80	41 2253	6.5	- 138	- 73	1733		51	7
		81	55 1516	7.7	+ 4	- 32	322		16	5
		82	35 2333	7.0	- 12	- 23	274		15	6
		83	53 1554	6.2	+ 18	+ 174	1747		12	7
	42	84	36 2295	6.4	+ 17	- 5	212		13	7
		85	Y C Ven	4.8-6.0	+ 1	+ 10	100		8	8
	43	86	44° 2234	6.9	+ 7	- 1	84		7	6
VII	44	87	40 2618	7.7	- 42	- 12	584		24	5
		88	50 1992	7.8	- 21	+ 44	484		21	6
		89	26 2450	7.4	- 10	- 6	147		10	6
	45	90	63 1076	7.8	+ 39	- 43	504		22	5
		91	24 2612	7.7	+ 11	- 16	219		13	5
		92	65 957	7.9	- 141	+ 43	984		33	5
		93	33 2390	7.3	+ 6	- 9	118		9	6
	47	94	57 1487	7.2	- 29	- 1	238		14	6
		95	57 1498	6.8	+ 16	- 106	1068		37	6
		96	33 2452	7.1	- 55	- 20	722		28	6
		97	36 2495	6.2	- 16	- 3	195		12	7
	49	98	53 1719	7.4	- 223	+ 240	3129		72	6
		99	64 1017	7.3	- 178	- 28	1183	+0.047±0.008	38	6
	50	100	25 2841	6.7	- 8	- 3	113		9	6
VIII	51	101	56 1780	6.8	- 2	- 82	820		31	6
		102	33 2550	6.8	- 5	+ 14	153		10	6
		103	37 2625	7.0	- 204	+ 29	2453		62	6
	52	104	52 1876	7.4	- 32	+ 18	345		17	6
		105	Pi 15 ^h 153 Boot	5.8	+ 81	- 126	1508		48	8
		106	42° 2635	7.2	- 19	+ 12	242		14	6
	53	107	Pi 15 ^h 153 Boot	5.8	+ 81	- 126	1508		48	8
	54	108	χ Herc	4.6	+ 392	+ 628	7627		143	10
		109	Gr. 2296 Drac	5.0	- 185	+ 106	1915		58	9
		110	34° 2745	7.8	+ 10	- 14	164		10	5
		111	57 1665	7.7	- 24	+ 17	259		14	5
	56	112	23 Herc	6.3	+ 9	- 10	152		11	7
		113	34° 2830	6.2	- 59	+ 53	904		34	7
	57	114	55 1878	7.3	+ 36	- 2	307		16	6
		115	59 Herc	5.3	- 4	- 4	64		6	8
IX	58	116	55° 1912	6.9	+0.0021	+0.037	+0.410		0.020	0.006

Gr	Cpl.	*	Etoile	m	μ_{α}	μ_{δ}	μ	π_o	π_k	π_R
						"	"		"	"
X	59	117	58° 1707	7.2	-0.0043	+0.048	0.0589		0.025	0.006
		118	31 2993	7.1	0	- 17	17		2	6
	60	119	77 Herc	5.8	- 4	- 7	81		7	8
		120	Gr. 2444 Herc	5.8	- 71	- 64	1025		37	8
	61	121	45° 2635	6.5	+ 1	+ 27	270		15	7
		122	44 2812	7.0	- 38	- 61	734		29	6
								" "		
	62	123	38 3095	6.4	- 259	- 474	5633	+0.100±0.007	109	7
		124	51 2344	7.8	+ 3	- 13	133		9	5
	63	125	51 2344	7.8	+ 3	- 13	133		9	5
		126	38 3166	7.4	+ 30	- 10	366		18	6
	64	127	67 1079	6.6	+ 37	- 21	297		16	7
		128	21 3550	6.7	- 9	+ 35	372		19	6
	65	129	R Lyra	4.0—4.5	+ 17	+ 82	840		35	10
		130	45° 2825	7.4	+ 25	+ 24	355		18	6
	66	131	α Cygn	4.0	+ 61	+ 123	1346		48	11
XI	66	132	36° 3539	6.5	+ 11	+ 78	791		31	7
	67	133	52 2501	7.6	+ 21	+ 20	277		15	5
		134	37 3649	7.8	+ 21	+ 8	264		14	5
	68	135	32 3634	7.3	+ 12	0	151		10	6
		136	56 2354	7.9	- 43	+ 2	357		17	5
	69	137	67 1235	6.8	- 37	- 1	207		13	6
		138	21 4147	7.6	0	+ 2	20		3	5
	70	139	16 4259	6.3	- 6	- 5	99		8	7
		140	Gr. 3241 Drac	6.4	- 14	- 16	172		12	7
	71	141	52° 2799	6.3	- 87	- 114	1385		44	7
		142	36 4314	7.1	+ 10	+ 2	122		28	6
	72	143	31 4416	7.0	+ 4	- 14	149		10	6
		144	57 2318	7.6	- 29	- 28	364		18	5
	73	145	29 4435	7.6	+ 27	- 9	361		18	5
		146	59 2409	6.9	+ 97	+ 22	770		30	6
	74	147	23 4415	7.6	+ 5	- 7	98		8	5
	148	65 1691	6.4	+ 2	- 2	23		3	7	
XII	75	149	32 4380	7.7	+ 13	- 15	222		13	5
		150	55 2750	6.7	+ 36	+ 11	320		17	6
	76	151	32 4408	7.6	+ 20	- 27	368		18	5
		152	55 2750	6.7	+ 36	+ 11	320		17	6
	77	153	48 3766	7.9	- 3	0	30		4	5
		154	40 4877	7.3	+ 31	+ 8	359		18	6
	78	155	55 2850	7.2	+ 22	- 8	201		12	6
		156	32 4596	6.9	+ 17	- 45	497		22	6
	79	157	55 2886	7.6	+ 29	- 21	320		16	5
		158	32 4596	6.9	+ 17	- 45	497		22	6
	80	159	56 2978	7.6	- 15	- 23	260		14	5
		160	67 Pegs	5.5	+ 8	+ 4	110		9	8
	81	161	54° 3006	7.5	- 16	- 2	138		10	6
		162	33 4763	6.9	+ 34	- 74	851		32	6
	82	163	35 5107	6.9	+ 3	- 32	322		17	6
		164	53 3256	7.9	+ 14	+ 3	128		9	5

La déviation normale entre les parallaxes observées et calculées d'après *Kapteyn* atteint $\sigma = \pm 0''.027$ et celle entre les parallaxes observées et calculées d'après *Van Rhijn* $\sigma' = \pm 0''.048$. C'est pour cela qu'on a adopté les valeurs π_k pour les étoiles sans parallaxes observées π_o .

On voit du tableau 1. que la plus grande valeur de $0''.143$ de la parallaxe moyenne correspond à l'étoile n°108— χ Herc et la plus petite de $0''.000$ à l'étoile n°45 — $+29^\circ 1429$. On voit aussi que les parallaxes moyennes de toutes les étoiles de notre programme sont distribuées d'après leurs valeurs de la façon suivante:

$\pi_k(o)$	$> 0''.1$	$0''.10-0''.05$	$0''.050-0''.010$	$0''.010-0''.005$	$< 0''.005$
n	2	13	117	21	4
%	1.3	8.3	74.5	13.4	2.5

Une telle distribution est la conséquence du choix des étoiles suivant les grandeurs apparentes les plus favorables pour l'observation.

3. En partant des parallaxes π_o et π_k du tableau 1. nous avons déduit les parallaxes moyennes des groupes, nécessaires pour la déduction des correc-

tions définitives des déclinaisons et des mouvements propres des couples observés. On a donné dans le tableau 2. les parallaxes moyennes des groupes avec les ascensions droites moyennes et les latitudes galactiques moyennes correspondantes.

Tableau 2. Les parallaxes moyennes des groupes

Gr.	π_g	α	b	Gr.	π_g	α	b
"	"	h	"	"	"	h	"
I	0.0265	1 = 15°	-17°	VII	0.0155	13 = 195°	+73°
II	0.0194	3 = 45	-10	VIII	0.0413	15 = 225	+58
III	0.0177	5 = 75	+4	IX	0.0203	17 = 255	+37
IV	0.0139	7 = 105	+23	X	0.0256	19 = 285	+23
V	0.0274	9 = 135	+44	XI	0.0162	21 = 315	-2
VI	0.0236	11 = 165	+64	XII	0.0156	23 = 345	-14

La valeur moyenne générale de la parallaxe pour le programme adopté des étoiles déduite des valeurs du tableau 2. est $\pi_m = +0''.022$.

À la fig. 1. sont représentées les parallaxes moyennes des groupes en fonction des latitudes moyennes galactiques des groupes. Une certaine symétrie relative au pôle galactique, ainsi que la tendance générale d'accroissement des parallaxes dans ce région sont en accord avec la distribution d'étoiles dans le système stellaire et avec les résultats obtenus il n'y a pas longtemps à Mizusawa [5, 6] dans une examination semblable. Pourtant le maximum absolu tombe à la latitude galactique de quelque 60°. Il est,

paraît-il, lié aux grandeurs apparentes dominant dans le groupe correspondant.

4. Les valeurs moyennes des groupes on peut affranchir de l'influence de la parallaxe à l'aide de la formule connue:

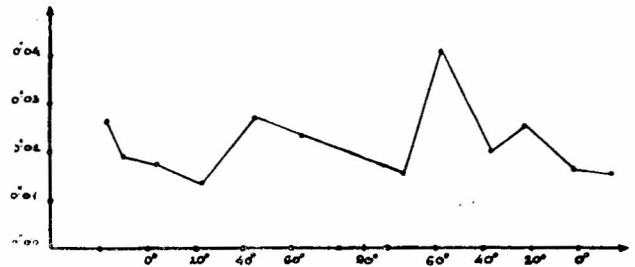


Fig. 1.

$$\begin{aligned} \Delta\varphi_{\pi_g} &= -\pi_g \sin \odot (\cos \varepsilon \sin \alpha \sin \delta - \sin \varepsilon \cos \delta) - \\ &= -\pi_g \cos \odot \sin \delta \cos \alpha = \\ &= \pi_g [\cos \delta \sin \varepsilon \sin \odot - \sin \delta \cos (\odot - \alpha) + \\ &\quad + 2 \sin^2 \frac{\varepsilon}{2} \sin \delta \sin \alpha \sin \odot], \end{aligned}$$

où π_g est la parallaxe moyenne du groupe, $\odot$ la longitude vraie du Soleil et $\delta = +44^\circ 48'$ pour notre Observatoire et le programme observé des couples de Talcott.

Tableau 3. Les influences des parallaxes des groupes et de la parallaxe moyenne générale aux valeurs des groupes

Gr.		$\Delta\varphi_{\pi_g}$	$\Delta\varphi_{\pi_m}$	Dif.	Gr.		$\Delta\varphi_{\pi_g}$	$\Delta\varphi_{\pi_m}$	Dif.
"	"	"	"	"	"	"	"	"	"
I	s	+0.0138	+0.0114	-0.0024	VII	s	+0.0123	+0.0174	+0.0051
	m	173	143	- 30		m	104	147	+ 43
II	s	72	82	+ 10	VIII	s	358	191	- 167
	m	94	107	+ 13		m	328	175	- 153
III	s	57	70	+ 13	IX	s	178	194	+ 16
	m	65	81	+ 16		m	175	190	+ 15
IV	s	52	82	+ 30	X	s	218	188	- 30
	m	46	72	+ 26		m	226	194	- 32
V	s	136	109	- 27	XI	s	122	166	+ 44
	m	112	90	- 22		m	135	183	+ 48
VI	s	154	143	- 11	XII	s	104	146	+ 42
	m	128	119	- 9		m	124	175	+ 51

Dans le tableau 3 on donne les influences des parallaxes des groupes et de la parallaxe moyenne générale à la valeur de φ de chaque groupe de notre programme, ainsi que les différences, séparément pour les groupes du soir et pour ceux du matin.

A la fig. 2 on voit ces influences représentées graphiquement tant pour les groupes du soir que pour ceux du matin. La courbe brisée représente l'influence des parallaxes moyennes des groupes et la courbe continue l'influence de la parallaxe moyenne générale aux groupes. Très bon accord des valeurs

déduites pour les observations du soir et pour celles du matin témoigne que la différence systématique entre ces deux espèces d'observation ne provienne pas de l'influence des parallaxes. D'autre part, on voit que l'influence maximum se manifeste au groupe VIII (juin — soir, mai — matin), qui possède soi même la plus grande parallaxe. La courbe régularisée montre un maximum arondi pour les groupes IX et X, c'est à dire au mois de juillet. À cause des différences remarquables entre les influences de la parallaxe moyenne générale π_m et les

parallaxes des groupes π_g , on a adopté ces dernières pour l'analyse des observations de la variation de la latitude dans le laps envisagé ci-dessus.

5. Pour l'étude des variations de la latitude il est souvent important d'avoir à sa disposition la latitude de chaque couple affranchie de toutes les influences systématiques connues dépassant une limite fixée. L'influence de la parallaxe individuelle de chaque couple peut être déduite d'après la formule analogue à la précédente posée pour chaque étoile du couple. En ce cas la différence donne

$$\Delta\varphi_{\pi_{k(0)}} = \pi_{k(0)} \cos \frac{\delta_1 - \delta_2}{2} \left[\cos \delta \sin \varepsilon \sin \odot - \right. \\ \left. - \sin \delta \cos (\odot - \alpha) + 2 \sin^2 \frac{\varepsilon}{2} \sin \delta \sin \alpha \sin \odot \right],$$

où $\pi_{k(0)}$ est la parallaxe individuelle du couple, déduite ou observée. Dans le tableau 4. sont données les influences des parallaxes individuelles de chaque

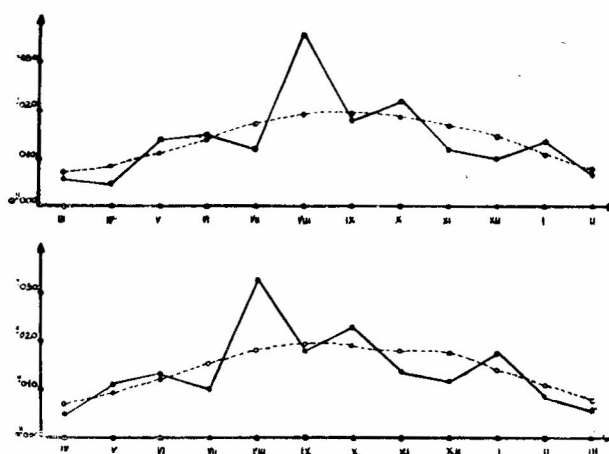


Fig. 2.

couple à tous les couples, séparément pour les observations du soir et pour celles du matin.

Tableau 4. Les influences des parallaxes individuelles aux couples

Gr. Cpl.	s	m	Gr. Cpl.	s	m	Gr. Cpl.	s	m
	"	"		"	"		"	"
I	1	+0.0067	V	27	+0.0189	IX	55	+0.0281
	2	49		28	68		56	101
	3	118		29	155		57	218
	4	66		30	52		58	116
	5	285		31	118		59	124
	6	264		32	130		60	202
	7	146		33	268		61	204
II	8	67	VI	34	72	X	62	818
	9	71		35	177		63	116
	10	55		36	92		64	142
	11	64		37	109		65	228
	12	48		38	116		66	351
	13	130		39	246		67	125
				40	227		68	124
III	14	42	VII	41	121	XI	69	55
	15	46		42	94		70	68
	16	102		43	64		71	283
	17	64		44	180		72	112
	18	21		45	126		73	192
	19	64		46	180		74	46
				47	99			
IV	20	42	VIII	48	265	XII	75	94
	21	47		49	357		76	114
	22	7		50	386		77	72
	23	29		51	175		78	114
	24	64		52	357		79	128
	25	77		53	281		80	82
	26	95		54	870		81	145
							82	91

Du tableau 4 on voit que l'influence des parallaxes individuelles au φ atteint dans notre programme même la valeur de $+0''.09$, qui est loin d'être négligeable.

6. Du matériel exposé on voit que les parallaxes moyennes des étoiles observées suivant le programme du Service de la variation de la latitude de l'Observatoire de Belgrade varient dans les limi-

tes de $\pm 0''.000$ au $\pm 0''.143$ et les parallaxes moyennes des groupes dans les limites de $\pm 0''.014$ au $\pm 0''.041$. La parallaxe moyenne générale du programme atteint $\pm 0''.022$.

L'influence des parallaxes individuelles aux couples varie dans les limites de $\pm 0''.001$ au $\pm 0''.092$, et celle des parallaxes moyennes des groupes aux groupes de $\pm 0''.005$ au $\pm 0''.036$. Vu l'ordre de grandeur de ces influences systématiques, ils ne doivent pas être omises de l'analyse du matériel du Service de latitude.

Du matériel exposé on voit encore que le programme choisi s'assimile à la distribution générale d'étoiles dans le système stellaire et que l'influence de la parallaxe moyenne générale aux groupes est symétrique. Nous atteignerons les valeurs plus précises de ces influences quand nous aurons disposé des parallaxes observées pour toutes les étoiles du programme. C'est pour cela que les observatoires

qui travaillent sur les déterminations des parallaxes sont priés de poser ces étoiles à leurs programmes d'observation.

Dans lesquels j'ai profité de l'aide de M^{lle} A. Janković, collaborateur technique de l'Observatoire. Je profite de cette occasion à la remercier vivement.

LITTÉRATURE

- [1] *P. Đurković, B. Ševarlić et Z. Brkić*, Détermination de la latitude de l'Obs. de Belgrade, 1947.
- [2] *L. F. Jenkins*, Gen. Cat. of Trig. Stel. Parallaxes, Yale Univ. Obs., 1952.
- [3] *J. C. Kapteyn*, A. J. 52, 23, 1920.
- [4] *Van Rhijn*, Groningen Publ. 34, 1923.
- [5] *C. Sugawa*, Publ. of the Int. Lat. Obs. of Mizusawa, vol II, no 1, 1955.
- [6] *C. Sugawa*, Publ. Mizusawa, vol. II, no 2, 1956.

TABLE DES MATIÈRES

	Page
<i>P. Đurković, Lj. Dačić</i> , Mesures micrométriques d'étoiles doubles	1
<i>B. Ševarlić, G. Teleki, D. Šaletić, V. Milovanović</i> , Observations à la lunette zénithale	2
<i>Z. Brkić, Lj. Mitić</i> , Heures demi-définitives des émissions enregistrées de T.S.F. déduites des déterminations de l'heure, faites en 1958	3
<i>Z. Brkić, Lj. Mitić, M. Jovanović</i> , Déterminations de l'heure en 1958,	6
<i>R. Mitrinović</i> , Eléments des orbites des petites planètes	7
<i>B. Ševarlić</i> , Sur les parallaxes moyennes des étoiles du service de latitude	10