

№	И М Я	Кто и когда открылъ	Яркость	Разстояние отъ солнца
251	Sophia . . . .	Софія . . . . .	Palisa . . . . 4 окт. 1885	13,6 3,132
252	Clementina . . . .	Клементина . . . .	Perrotin . . . . 11 окт. —	13,0 3,155
253	Mathide . . . .	Матильда . . . .	Palisa . . . . 12 нояб. —	13,4 2,607
254	Angusta . . . .	Августа . . . .	Palisa . . . . 31 март. 1886	13,4 2,060
255	Oppavia . . . .	Оппавія . . . .	Palisa . . . . 31 март. —	13,8 2,740
256	Walpurga . . . .	Вальпурга . . . .	Palisa . . . . 3 апр. —	13,2 3,045
267	Silesia . . . .	Силезія . . . .	Palisa . . . . 5 апр. —	12,8 3,057
258	Tyche . . . .	Тихея . . . .	Luther . . . . 4 май —	11,1 2,628
259	Aletheia . . . .	Алетеія . . . .	Peters . . . . 28 июнь —	12,1 3,137
260	Huberta . . . .	Губерта . . . .	Palisa . . . . 3 окт. —	13,9 3,521
261	Prymno . . . .	Примно . . . .	Peters . . . . 31 окт. —	11,9 2,333
262	Valda . . . .	Вальда . . . .	Palisa . . . . 3 нояб. —	14,1 2,547
263	Dresda . . . .	Дрезда . . . .	Palisa . . . . 3 нояб. —	13,3 2,888
264	Libussa . . . .	Либусса . . . .	Peters . . . . 17 дек. —	12,1 2,796
265	Anna . . . .	Анна . . . .	Palisa . . . . 25 фев. 1887	13,8 2,421
266	Aline . . . .	Алина . . . .	Palisa . . . . 17 мая —	11,7 2,808
267	Tirza . . . .	Тирза . . . .	Charlois . . . . 27 мая —	14,0 2,773
268	Adorea . . . .	Адорей . . . .	Borrelly . . . . 9 июнь —	12,5 3,089
269	Justitia . . . .	Юстиція . . . .	Palisa . . . . 21 сент. —	12,7 2,619
270	Anahita . . . .	Анагита . . . .	Peters . . . . 8 окт. —	11,0 2,198
271	Penthesilea . . . .	Пентезилія . . . .	Knorre . . . . 13 окт. —	12,8 3,000
272	Antonia . . . .	Антонія . . . .	Charlois . . . . 4 февр. 1888	13,6 2,778
273	Atropos . . . .	Атропосъ . . . .	Palisa . . . . 8 март. —	11,6 2,397
274	Philagoria . . . .	Филагорія . . . .	Palisa . . . . 3 апр. —	13,6 3,034

Въ небесной механикѣ доказывается, что дѣйствіе какой нибудь планеты на другія не измѣнилось бы, если бы планета разсыпалась на части такъ, чтобы вся ея орбита была занята обломками бывшей планеты, распределенными притомъ такъ, чтобы въ каждомъ данномъ мѣстѣ масса получившагося кольца была пропорціональна времени, въ теченіи котораго бывшая планета описывала эту часть кольца. Наоборотъ, если существуетъ такое кольцо планетокъ, то для того, чтобы изслѣдовать дѣйствіе его на другія тѣла солнечной системы, можно замѣнить кольцо многихъ планетокъ одною среднею планетою, масса кото-

рой равна суммѣ массъ всѣхъ планетокъ, а орбита можетъ быть вычислена изъ орбитъ отдѣльных членовъ группы. Съ этой точки зрѣнія датская академія наукъ предложила разработать данныя о кольцѣ астероидовъ, и въ работѣ А. Сведструпа, получившемъ премію за изслѣдованіе на предложенную тему, мы находимъ слѣдующіе элементы воображаемой «средней планеты» для эпохи 1880. 0.

$$\begin{aligned} \omega &= 382^{\circ} 20' 52'' \\ \pi &= 133 \quad 27 \quad 3 \\ i &= 6 \quad 6 \quad 4 \\ \varphi &= 1 \quad 36 \quad 34 \\ \log a &= 0,42218. \end{aligned}$$