

Можно понять, что ~~как~~ когда экзопланета загорает звезду блеск звезды уменьшается. И в зависимости от размера экзопланеты этот ~~уменьшение~~ уменьшение будет, то больше, то меньше. Для начала заметим самое большое уменьшение блеска, измерив ~~на~~ расстояние между соседними уменьшениями паучий 10 см, что на графике составляет $6\frac{2}{3}$ дня. Измерив уменьшение ~~на~~ чуть меньше паучий экзопланету с периодом обращения $= 2\frac{1}{3}$ д. Теперь измерим расстояние между самыми маленькими уменьшениями ~~и~~ получается $3\text{ см} = 2\text{ д}$, так можно увидеть, что ~~на~~ в начале 8 дня ~~на~~ звезду загорели сразу 2 планеты, поэтому уменьшение блеска не ~~тем~~ не совпадает. Также можно заметить уменьшение блеска ~~на~~ чуть больше, с периодом $3\frac{1}{3}$ д. Также можно заметить оставшиеся экзопланеты с периодами 10 д. и 15 д. После того как мы нашли все эти 6 экзопланет к каждому уменьшению блеска можно найти экзопланету. В этой системе также могут быть и экзопланеты с периодом обращения больше чем 28 суток, которые не проходят между Землей и звездой в период наблюдений, но нам про них по этой графике ничего неизвестно.

Составим таблицу с экзопланетами

n	Период обращения
1	2 г.
2	$3\frac{1}{3}$ г.
3	$6\frac{2}{3}$ г.
4	10 г.
5	15 г.
6	$21\frac{1}{3}$ г.

Можно заметить, что в этой системе есть 3 резонанса 1-го порядка — это (2,3), (3,4), (4,5).