

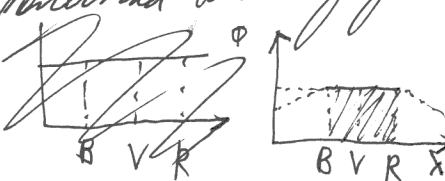
1. Триггеры: сами решения могут быть не последовательно, поэтому ^{они не сразу будут заметны} ~~они могут быть~~ 100

Начнем с того, что ~~перво~~ обе галактики не летят в том же направлении, поэтому ^{помощь} от нашей галактики будет незначительной.

Затем, первая галактика летит, масса, но есть ее масса ~~в~~ ^в момент t и ^в момент t_0 , и ^в момент t_1 ~~помощь~~ в ~~такой~~ галактике ~~будет~~ ^{будет} ~~небольшой~~.

Другой случай у второй галактики, она ^{этой} ~~летит~~ ^{летит} ~~в~~ ^в ~~такой~~ ^{такой} ~~плоскости~~ ^{плоскости} ~~и~~ ^и ~~только~~ ^{только} ~~если~~ ^{если} ~~вернется~~ ^{вернется} ~~не~~ ^{не} ~~в~~ ^в ~~плоскости~~ ^{плоскости} галактики (или ~~на~~ ^{на} ~~краю~~ ^{краю}, ~~не~~ ^{не} ~~обычно~~ ^{обычно} ~~по~~ ^{по} ~~помощи~~ ^{помощи} ~~будет~~ ^{будет} ~~небольшой~~ ^{небольшой}). ~~И~~ ^И ~~так~~ ^{так} ~~его~~ ^{его} ~~есть~~ ^{есть}.

Но ~~у~~ ^у ~~галактики~~ ^{галактики} ~~для~~ ^{для} ~~начала~~ ^{начала} ~~первую~~ ^{первую} ~~галактику~~ ^{галактику}.
 На первом этапе ^(дальше m) в максимальной точке ~~будет~~ ^{будет} ~~в~~ ^в ~~такой~~ ^{такой} ~~плоскости~~ ^{плоскости} ~~и~~ ^и ~~только~~ ^{только} ~~если~~ ^{если} ~~вернется~~ ^{вернется} ~~не~~ ^{не} ~~в~~ ^в ~~плоскости~~ ^{плоскости} галактики $\approx 10^m$ в ~~такой~~ ^{такой} ~~плоскости~~ ^{плоскости}. Поэтому, ~~по~~ ^{по} ~~такой~~ ^{такой} ~~плоскости~~ ^{плоскости} ~~не~~ ^{не} ~~нужно~~ ^{нужно} ~~строить~~ ^{строить} ~~функцию~~ ^{функцию} ~~плоскости~~ ^{плоскости} ~~и~~ ^и ~~интегрировать~~ ^{интегрировать} ~~по~~ ^{по} ~~такой~~ ^{такой} ~~плоскости~~ ^{плоскости} ~~в~~ ^в ~~плоскости~~ ^{плоскости} ~~энергии~~ ^{энергии}.



$$M = m + S - S \sin \alpha$$

$$10 \frac{M - m + S}{-5} = 10 \frac{-19 - 10 - 5}{-5} \approx 10^{6.3} \approx 10^6 = 10^6 \text{ Мпк}$$

для уравнения расстояния до галактики ~~и~~ ^и ~~интегрировать~~ ^{интегрировать} ~~по~~ ^{по} ~~такой~~ ^{такой} ~~плоскости~~ ^{плоскости} ~~и~~ ^и ~~только~~ ^{только} ~~если~~ ^{если} ~~вернется~~ ^{вернется} ~~не~~ ^{не} ~~в~~ ^в ~~плоскости~~ ^{плоскости} галактики $\approx 2 \text{ млн св. лет} \approx 800000 \text{ } 0.8 \text{ Мпк}$

Теперь у первой галактики $B - V = 0$ $V \approx 5500 \text{ \AA}$

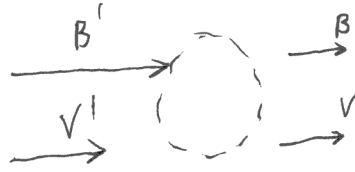
$(B - V)_0$ ~~еще~~ ^{еще} ~~не~~ ^{не} ~~знаем~~ ^{знаем}

у второй $B - V = m_B - m_V = 1.6$ \checkmark ^{помощь} ~~в~~ ^в ~~плоскости~~ ^{плоскости} ~~и~~ ^и ~~только~~ ^{только} ~~если~~ ^{если} ~~вернется~~ ^{вернется} ~~не~~ ^{не} ~~в~~ ^в ~~плоскости~~ ^{плоскости} галактики

избыток света $\rightarrow E_{(B-V)} = (B-V) - (B-V)_0 = A_B - A_V$

1 вариант: $E(B-V) = (B-V)_1 - (B-V)_0 = A_{B1} - A_{V2} = 0 - (B-V)_0'$

$$\frac{A_{V1}}{0 - (B-V)_0} \approx 3$$



2 вариант

$$E(B-V) = (B-V)_1 - (B-V)_0 = A_{B2} - A_{V2} = 1.6(B-V)_0$$

$$\frac{A_{V2}}{1.6(B-V)_0} = 3$$

$$\frac{A_{V1}}{-(B-V)_0} = \frac{A_{V2}}{1.6(B-V)_0} = 3$$

$$1.6 A_{V1} - A_{V1}(B-V)_0 = -A_{V2}(B-V)_0$$

$$-(B-V)_0 = \frac{A_{V1}}{3}$$

$$1.6 A_{V1} + \frac{1}{3} A_{V1}^2 = \frac{1}{3} A_{V1} A_{V2} \Rightarrow A_{V2} = \frac{1.6 A_{V1} + \frac{1}{3} A_{V1}^2}{\frac{1}{3} A_{V1}}$$

$$\Rightarrow A_{V2} = 4.8 + A_{V1}$$

~~Итого~~

Чтобы найти умножение:

~~$$HR = \frac{H}{c}$$~~

$$z = \frac{H}{c} = \frac{\Delta \lambda}{\lambda}$$

это получаем
найти
из удлинит
учете

для него I вариант $z = \frac{H}{c} = \frac{68 \cdot 10}{300000} = 2.25 \cdot 10^{-4}$
 $\Rightarrow (B-V)_1 \approx (B-V)_0$
 это мало

(а $(B-V)_0$ у себя планета суммарное т.к. объект суммарное)

получим найти z по формуле V

$$m = M = m + s - s \cdot q - A z$$

Есть вариант - зная V и мерку размер планетки и зная умножение по ней найти ускорение и радиус. Но мы не знаем планета z тогда можно умножение его можно найти через радиус планетки. Но мы не знаем будет ли у планеты планетки такой же планета.

Вариант * Надо было ещё в самом начале упомянуть что z был считать как для I вариант z , но ответ не считается.

