

**ЗАДАНИЕ ПО КОМПЛЕКСУ ПРЕДМЕТОВ  
ФИЗИКА, ИНФОРМАТИКА, МАТЕМАТИКА  
ВАРИАНТ 41111 для 10 и 11 класса**

Примерно за десятилетие до создания теории относительности Х.А. Лоренц установил, что в движущихся системах отсчета промежутки времени и длины объектов изменяются с изменением скорости движения системы. Формулы, описывающие эти изменения, имеют вид

$$\Delta t_0 = \Delta t \cdot \sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}, \quad \Delta l = \Delta l_0 \cdot \sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}.$$

Здесь  $\Delta t$  – время, проходящее между двумя событиями с точки зрения неподвижного (стороннего) наблюдателя;  $\Delta t_0$  – время, проходящее между теми же событиями с точки зрения движущегося (участвующего в событиях) наблюдателя;  $\Delta l$  и  $\Delta l_0$  – длина объекта (вдоль направления движения), измеренная в движущейся и в неподвижной системах отсчета соответственно,  $c$  – скорость света (300 000 км/с).

Давайте попробуем подсчитать, сколько времени пройдет для космонавтов, решивших отправиться к какой-нибудь не очень далекой звезде.

Пусть свет от этой звезды доходит до нас за 5 лет (для простоты будем считать, что каждый год имеет продолжительность 365,25 суток). Предположим, что космолет стартует с нулевой скоростью, затем разгоняется с ускорением  $a = 2 \frac{M}{c^2}$  до скорости  $u = 0.9c$  и летит часть пути с этой скоростью. Затем он начинает тормозить с тем же ускорением, так чтобы оказаться в окрестности звезды с нулевой скоростью.

Для поиска ответа на поставленный вопрос перейдем к дискретному времени. Это означает, что вместо непрерывного времени нужно использовать время, изменяющееся скачкообразно с некоторым шагом  $\Delta t$ , т.е. рассматривать только моменты времени, отстоящие от начального момента на  $k \cdot \Delta t$  ( $k$  – произвольное натуральное число). Далее следует допустить, что между указанными моментами скорость космолета не изменяется, а все изменения происходят мгновенно в отмеченные моменты времени. Таким образом, весь процесс можно приближенно рассмотреть как последовательность равномерных движений. Понятно, что чем меньше будет значение шага дискретизации  $\Delta t$ , тем точнее будет расчет, т.е. тем меньше будет разница между «решением», полученным в ходе расчетов и точным решением исходной задачи. Для определения того, насколько подходящий шаг  $\Delta t$  выбран, можно поступить следующим образом. Проведем расчет с выбранным значением  $\Delta t$ , а затем

с шагом  $\frac{\Delta t}{2}$ . Если результаты будут отличаться незначительно, то результат признаем удовлетворительным, в противном случае уменьшим величину  $\Delta t$  и повторим проверку. В нашей задаче будем считать подходящим различие не более, чем на 1%.

Итак, сколько же будет длиться полет (в одну сторону) для наблюдателя, оставшегося дома, и для космонавта, его совершившего?

## Схема решения

1. Для начала найдем продолжительность трех этапов полета: разгона, движения с постоянной скоростью и торможения. Поскольку как начальная, так и конечная скорости равны нулю, первый и третий этапы будут иметь равную продолжительность. Эта продолжительность равна

$$T_0 = \frac{u}{a}.$$

За такое время будет пройдено расстояние

$$S_0 = \frac{u^2}{2a}.$$

За время торможения будет пройдено расстояние  $S_3 = S_0$

Полное расстояние составит  $L = c \cdot T_L$ , где  $T_L$  – время, за которое свет от звезды доходит до земного наблюдателя. Оно равно 5 годам, выраженным в секундах.

Заметим, что возможны два варианта развития событий.

В первом случае  $2S_0 < L$ . Тогда на втором этапе будет пройдено расстояние

$$S_2 = L - 2S_0$$

и на это будет затрачено времени

$$T_2 = \frac{S_2}{u}.$$

Полное время полета в этом случае (для наблюдателя с Земли) составит

$$2T_0 + T_2.$$

Во втором случае  $2S_0 > L$ . Это означает, что космолет должен начать тормозить еще не достигнув крейсерской скорости  $u$ . За время разгона (и аналогично за время торможения) будет пройдено расстояние  $\frac{L}{2}$ , а на прохождение этого расстояния будет затрачено времени

$$T'_0 = \sqrt{\frac{L}{a}}.$$

Соответственно, полное время полета в этом случае (для наблюдателя с Земли) будет равно  $2T'_0$ .

2. Теперь рассмотрим полет с точки зрения космонавта.

Пусть в некоторый момент времени  $t_k$  скорость космолета равна  $v_k$ . Тогда за время  $\Delta t$  будет пройден путь

$$S_k = v_k \cdot \Delta t + \frac{a_k \cdot (\Delta t)^2}{2},$$

где ускорение  $a_k$  равно  $a$  или  $-a$  на этапах разгона и торможения, а на среднем этапе равно нулю.

Заметим, что при расчетах с малым значением  $\Delta t$  второе слагаемое можно не учитывать. Наличие ускорения будет учтено в изменении скорости:

$$v_{k+1} = v_k \pm a\Delta t.$$

На первом этапе движения (при разгоне) нужно будет последовательно увеличивать индекс  $k$  (начиная с нуля) и складывать пройденные за каждый период пути  $S_k$ . Этот процесс следует вести до тех пор, пока не выполнится одно из двух условий: либо пока скорость не станет равна крейсерской скорости  $u$ , либо пока не будет пройдена половина всего пути. Эти два условия соответствуют двум вариантам развития событий, описанным выше.

Пусть первый этап закончился и расстояние, вычисленное описанным выше способом, равно  $S_0$ . Следующей частью алгоритма должен быть расчет полета с неизменной скоростью  $u$ . Условием окончания этой части расчета можно поставить условие достижения расстояния  $L - S_0$  от точки старта. При таком условии вторая часть алгоритма не будет исполняться, если  $S_0 \geq L/2$ , т.е. если от разгона следует переходить сразу к торможению.

Формулы подсчета расстояния на втором этапе приведены выше. Скорость же изменяться не будет.

Наконец, нужно рассчитать этап торможения. Формулы для скорости  $v_k$  и отрезков пути  $S_k$  не изменяются (с учетом того, что ускорение теперь отрицательное), а условием прекращения расчетов следует поставить достижение конечной точки, т.е. прохождение всего пути  $L$ .

Поскольку космонавт движется с изменяющейся до больших величин скоростью, для него каждый интервал времени  $\Delta t$  будет иметь разную длительность. Если обозначить их через  $T_k$ , то, согласно преобразованиям Лоренца,

$$T_k = \Delta t \cdot \sqrt{1 - \frac{v_k^2}{c^2}}$$

Сложив все времена  $T_k$ , получим продолжительность полета для космонавта.

Оформим все вышесказанное в виде алгоритма (значок  $\%$  в нем означает комментарий). Величины  $L$ ,  $u$ ,  $a$ ,  $c$  считаются известными константами.

## Алгоритм Полет

Вход:  $\Delta t$ ; % шаг изменения времени

Выход:  $T$ ; % общее время полета

### начало алгоритма

$X := 0$ ; % пройденный путь

$T := 0$ ; % суммарное время

$v := 0$ ; % текущая скорость

ПОКА ( $v \leq u$ ) И ( $X \leq L/2$ ) % первый этап (разгон)

$$S := v \cdot \Delta t + \frac{a \cdot (\Delta t)^2}{2};$$

$X := X + S$ ;

$v := v + a \cdot \Delta t$ ;

$$Tk := \Delta t \cdot \sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}};$$

$T := T + Tk$ ;

конец\_ПОКА

$S0 := X$ ; % расстояние, пройденное на первом этапе

ПОКА ( $X \leq L - S0$ ) % второй этап (может отсутствовать)

$S := u \cdot \Delta t$ ;

$X := X + S$ ;

$$Tk := \Delta t \cdot \sqrt{1 - \frac{u^2}{c^2}};$$

$T := T + Tk$ ;

конец\_ПОКА

ПОКА ( $X < L$ ) % третий этап

$$S := v \cdot \Delta t - \frac{a \cdot (\Delta t)^2}{2};$$

$X := X + S$ ;

$v := v - a \cdot \Delta t$ ;

$$Tk := \Delta t \cdot \sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}};$$

$T := T + Tk$ ;

конец\_ПОКА

### конец алгоритма

3. Работу с алгоритмом следует организовать в соответствии с пояснениями в тексте задания.

Производится запуск алгоритма с некоторой величиной  $\Delta t$  на входе (например,  $\Delta t = 1$  сутки). На выходе будет получено некоторое значение  $T_1$ . Затем на вход подается величина  $\Delta t/2$  и на выходе получается другое значение  $T_2$ .

Если  $\frac{|T_1 - T_2|}{T_2} \leq 0.01$  (это означает, что величины отличаются не более, чем на 1%), то значение  $T_2$  (поскольку оно более точное) будет ответом на вопрос о времени (с точки зрения космонавта).

Если же  $\frac{|T_1 - T_2|}{T_2} > 0.01$ , то величина  $\Delta t$  уменьшается (например, делится пополам), и снова производится два запуска алгоритма, как описано выше.

При решении задания этот процесс можно было проводить вручную, а можно было написать еще один цикл двойных запусков.

### **Заключительные замечания**

4. Числовые данные, которые должны были бы быть получены в результате выполнения описанных алгоритмов не приводятся. Их отсутствие следует рассматривать как стимул для повторной самостоятельной проработки задачи.

5. Описанная здесь релятивистская модель является очень упрощенной. Ее ни в коем случае не следует рассматривать как правильное детальное описание межзвездных перелетов.