



**МОСКОВСКИЙ ГОСУДАРСТВЕННЫЙ УНИВЕРСИТЕТ  
имени М.В. ЛОМОНОСОВА**

**ОЛИМПИАДНАЯ РАБОТА**

Наименование олимпиады школьников: **«Ломоносов»**

Профиль олимпиады: **Космонавтика**

ФИО участника олимпиады: **Климин Андрей Валентинович**

Класс: **8**

Технический балл: **60**

Дата проведения: **05 марта 2022 года**

<b>шифр</b>	<b>1</b>	<b>2</b>	<b>3</b>	<b>4</b>	<b>5</b>	<b>6</b>	<b>тех.сумма</b>	<b>ИТОГ</b>
10365402	10	10	15	12	4	4	55	60

Условие 1

Задача 1

Еще  $t=5$ :

$$f(5) + 5 \cdot f(1-5) = \frac{5+1}{5^2-5+1} = \frac{2}{7}$$

$$f(5) + 5 \cdot f(-4) = \frac{2}{7}$$

Для  $t=-4$ :

$$f(-4) + (-4) \cdot f(1-(-4)) = \frac{-4+1}{(-4)^2-(-4)+1} = \frac{-3}{21} = -\frac{1}{7}$$

$$f(-4) - 4 \cdot f(5) = -\frac{1}{7}$$

$$f(-4) = 4 \cdot f(5) - \frac{1}{7}$$

Подставим это выражение:

$$f(5) + 5 \left( 4 \cdot f(5) - \frac{1}{7} \right) = \frac{2}{7}$$

$$f(5) = \frac{2}{7} - 20 f(5) + \frac{5}{7}$$

$$f(5) = \frac{1}{21}$$

$$\text{Ответ: } f(5) = \frac{1}{21}$$

Ответ верный, решение верное

Условие 2

Задача 2

В ходе падения камня механическая энергия тела не сохраняется  
первой космической скоростью в момент старта:

$$E = \frac{mV_{1k}^2}{2} - mgh, \text{ где } m - \text{масса тела, } h - \text{высота точки старта.}$$

$$g = G \frac{M}{R^2}, \text{ где } G - \text{гравитационная постоянная, } M - \text{масса Земли, } R - \text{радиус Земли,}$$

так как радиус Земли бесконечно велик в этот момент  $g \approx 0$ , и

так как кинетическая энергия по причине нулевой скорости равна нулю:  $E = 0 = \frac{mV_{1k}^2}{2} - mgh$

$$V_{1k}^2 = 2gh$$

А если скорость на бесконечном расстоянии не нулевая, а равна  $V_{\infty}$ , а  
при старте  $u$ :

$$E = \frac{mV_{\infty}^2}{2} = \frac{mu^2}{2} - mgh$$

$$\frac{V_{\infty}^2}{2} = \frac{u^2}{2} - gh$$

ответ верный, решение верное

$$V_{\infty}^2 = u^2 - 2gh = u^2 - V_{1k}^2$$

$$V_{\infty} = \sqrt{u^2 - V_{1k}^2} = \sqrt{(12,2 \frac{\text{км}}{\text{с}})^2 - (11,2 \frac{\text{км}}{\text{с}})^2} = 4,84 \frac{\text{км}}{\text{с}}$$

Ответ: после скорости на бесконечном расстоянии будет равна  $V_{\infty} = 4,84 \frac{\text{км}}{\text{с}}$ .

Учебник 3

Задача 3

# Задача на Python

q=0

~~l~~l=list(map(int, input().split()))

l.append('A')

for i in l:

if q==0:

if i==0:

q=0

elif i==1:

q=1

else:

q=4

elif q==1:

if i=='A':

q=4

elif i==1:

q=1

else:

q=2

elif q==2:

if i==1:

q=3

elif i=='A':

q=4

if q==3:

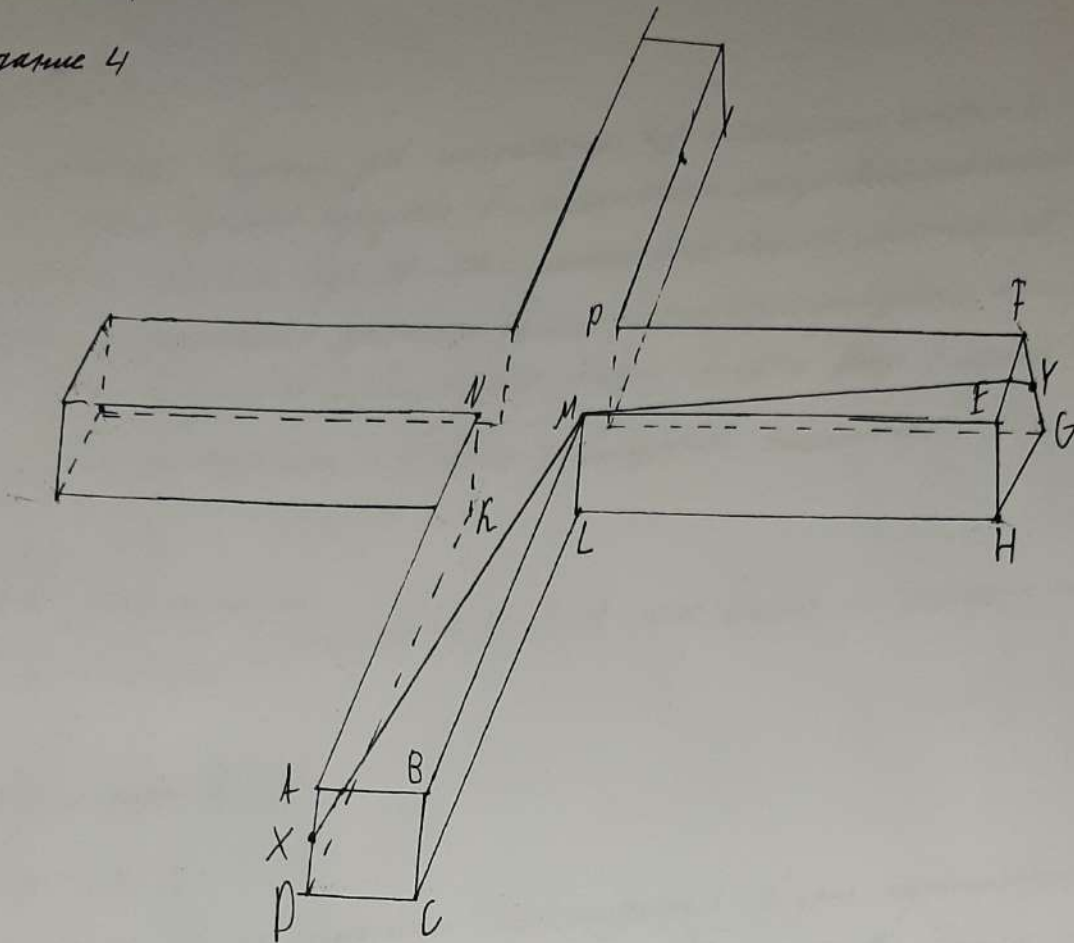
print('YES')

else:

print('NO')

Числовик 4

Задача 4



Представим  $NMPA$  и  $ABCD$  как детали на одной плоскости, а линия  $FG = EF = AB = BC = x$ . Тогда путь из ~~X~~ X в M по теореме Пифагора:

$$XM = \sqrt{x^2 + \left(4 + \frac{1}{2}\right)^2 x^2} = 4,6x$$

Аналогично и путь  $MY = 4,6x$ , а весь путь  $XY = 4,6x \cdot 2 = 9,2x$   
Если же, например, путь будет до угла  $BC$ , затем до середины  $ML$ , до середины  $EH$ , до  $Y$ , путь будет больше:  $AB + BM + ME + EF = 10$

Кратчайший путь имеет длину ~~4,6x~~  $9,2x = 9,2 AB$ .

Найден верный путь, но его оптимальность  
не обоснована

Условие 5

Задача 5

Нет, нельзя. Пусть для нагрева воды необходима энергия  $Q$ .

$Q = Pt$ , где  $t$  - время нагрева,  $P$  - мощность нагревательного элемента:  $P = IU$ , где  $U$  - ЭДС источника, она не меняется

значит мощность должна быть равна при изменении обоих элементов

$P = I_1 U = I_2 U \Rightarrow I_1 = I_2$ , а сила тока в цепи ~~будет~~ с первым элементом.

$I_1 = \frac{U}{R+r}$  по закону Ома, а в цепи со вторым элементом:

$$I_2 = \frac{U}{R'+r}$$

решение неверное, есть некоторые верные формулы

Далее выполняется:

$$I_1 = \frac{U}{R+r} = I_2 = \frac{U}{R'+r} \Rightarrow R+r = R'+r \Rightarrow R = R'$$
 чего быть не может, так как

$$R' < r < R$$

$$R' < R \text{ но если } R' \neq R$$

Задача 6

Математик Уран сможет наблюдать в зоне турбулентного освещения половину поверхности Платонии  $\odot$ . Затем на фиксированной части планеты для освещенной части будет уменьшаться. Если наблюдатель будет находиться на экваторе произойдет сдвиг затенения и Платоний будет частично темной - "поволнуем"  $\odot$ , иначе почти полностью темной сдвигим и мы не освещаемся больше и больше. При возвращении над турбулентной уже в противоположной части планеты (относительно солнца) фаза освещенности повторно повторится  $\odot$ . Далее освещенность уменьшится, пока почти полностью освещенная Платония  $\odot$  не войдет в тень Урана, произойдет полное затенение  $\odot$ . Затем освещенность будет расти, пока не вернется в изначальное положение  $\odot$ .

Упражнение 6

```
q=0
d = list(map(int, input().split())) [4, 0, 1, 1, 0]
```

```
q.append('A')
```

```
for i in range(d):
```

```
    if q==0:
```

```
        if d[i]==0:
```

```
            q==0
```

```
        elif d[i]==1:
```

```
            q==1
```

```
        elif d[i]==1:
```

```
    elif q==4:
```

```
        if d[i]==1:
```

```
            q==4
```

```
        else:
```

```
            q=2
```

```
    elif q==2:
```

```
        if d[i]==1:
```

```
            d=31
```

```
            break
```

```
        elif d[i]==1:
```

```
            q=4
```

```
            break
```

```
        elif d[i]==0:
```

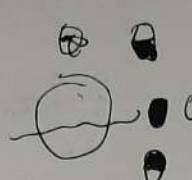
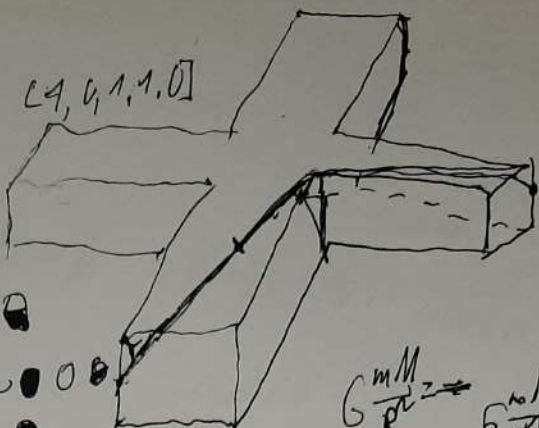
```
            q=2
```

```
    elif q==4:
```

```
        print('NO')
```

```
    else:
```

```
        print('YES')
```



$$\frac{GM}{R^2} = g$$

$$\frac{GM}{R^2} = \frac{GM}{\frac{d^2}{2}} = g$$

$$\frac{GM}{R^2} = d$$

$$R = \frac{d^2}{2} + h^2$$

$$\sqrt{x^2 + 4 \cdot \frac{1}{2} x^2} = 2.4$$

$$I_{U_0} = I_{U_0} U_{0v}$$

$$\frac{1}{2} x + 4x + \frac{1}{2} x = 2x + 9x = 11x$$

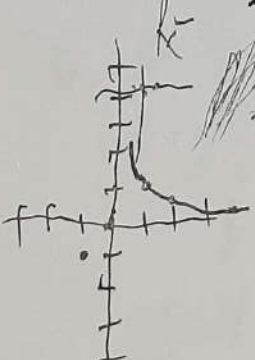
$$I_1 = \frac{U_1}{R_1 r}$$

$$\sqrt{x^2 + 16x^2 + 17x^2}$$

$$\frac{1}{R+r} = \frac{1}{R+r}$$

$$\frac{1}{2x} \sqrt{x^2 + 17x^2}$$

$$R+r = R+r$$



$$\sqrt{x^2 + 11.5^2 x^2} = \dots$$

$$20.25$$

$$21.25$$

$$\frac{GM}{R^2} = g$$

$$\sqrt{25x^2 + \frac{1}{4}x^2}$$

$$F = R R m g h$$

$$\sqrt{5.0^2 x^2 + x^2}$$

$$E = m g h + \frac{m v^2}{2} = 91.25 + 5.6$$

$$v^2 = v_{hx} + \frac{v^2}{2}$$

$$11.2^2 + \frac{12.2^2}{2}$$

$$\frac{m v^2}{2} = m g h + \frac{m u^2}{2}$$

$$125.44 \pm 148.24$$

$$v^2 = 2 g h + \frac{u^2}{2}$$

$$E = m g h + \frac{m v^2}{2}$$

$$m g h \frac{v^2}{2} = \dots$$

$$\frac{v^2}{2} = g h \quad v^2 = 2 g h$$

$$\frac{81}{4}$$



Упробаву 7

$$f(t) + t \cdot f(1-t) = \frac{t+1}{t^2-t+1}$$

$$f(5) + 5 \cdot f(1-5) = \frac{6}{25-5+1} = \frac{6}{21} = \frac{2}{7} \quad f(4) + (4) \cdot f(1/5) = \frac{-3}{16+4+1} = -\frac{3}{21} = -\frac{1}{7}$$

$$f(5) = \frac{6}{21} - 5 \cdot f(4)$$

$$f(4) = (4 \cdot f(5) - \frac{1}{7}) \cdot 5 + \frac{6}{21}$$

$$f(5) = \frac{6}{25} - 20f(5) + \frac{5}{7}$$

$$21 f(5) = \frac{6}{25} - \frac{5}{7}$$

$$f(5) = \frac{6}{25 \cdot 21} - \frac{5}{7 \cdot 21}$$

$$21 f(5) = \frac{42 - 125}{4 \cdot 25} = -\frac{83}{100}$$

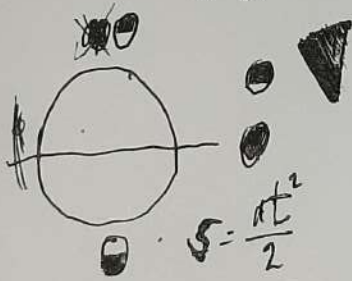
$$f(5) = -\frac{3}{175}$$

$U = \mathbb{R}$   
 $u = \mathbb{R}^2$

$$p = \mathbb{I} \cup U$$

$$I = \frac{u}{R \cdot r}$$

$$\frac{u}{R \cdot r}$$



$$s = \frac{at^2}{2}$$

$$t = \sqrt{\frac{2s}{a}}$$

GMM

$$G \frac{M}{R^2} \sqrt{\frac{2s}{a}} = V_{pr}$$

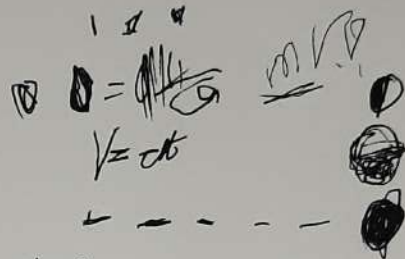
$$G \frac{M}{R^2} \sqrt{\frac{2s}{a}} = at$$

$$G \frac{M}{R^2} = a$$

$$G \frac{M}{R^2} = V$$

$$f(4) + f(5) = -\frac{1}{7}$$

$$f(4) = 4f(5) - \frac{1}{7}$$



```

d = 0
input()
d = list(map(int, d.split()))

```

```

for i in range(6):

```

```

    if d[i] == 0:

```

```

        if d[i] == 0:

```

```

            elif d[i] == 1:

```

```

                elif d[i] == 1:

```

$$G \frac{M}{R^2} = V_{pr}$$

$$G \frac{M}{R^2} t = V_{pr}$$

$$\frac{1}{21} = a \cdot \frac{4}{21} - \frac{1}{7}$$

$$\frac{4}{21} - \frac{3}{21}$$

$$f(5) + \frac{1}{21} + 5 \cdot f(1-5) = \frac{6}{21} = \frac{2}{7}$$

$$5 \cdot f(1-5) = \frac{6}{21} - \frac{1}{21} = \frac{5}{21}$$

$$21 f(5) = 1 +$$