

Институт прикладной математики им. М.В.Келдыша

ОПРЕДЕЛЕНИЕ ДВИЖЕНИЯ КОСМИЧЕСКОГО АППАРАТА  
ВО ВРЕМЯ МЕЖПЛАНЕТНОГО ПЕРЕЛЕТА  
ПО ИЗМЕРЕНИЯМ УГЛОВОГО РАЗМЕРА  
ПЛАНЕТ СОЛНЕЧНОЙ СИСТЕМЫ

Наумкина Ю.К.  
Иванов Д.С.

# Содержание

1. Системы координат и постановка задачи
2. Определение положения КА
3. Описание алгоритмов
4. Анализ результатов

# Актуальность автономной навигации



Разработка и реализация алгоритмов определения положения КА без привязки к Земле позволит увеличить расстояния полётов, что приведёт к расширению возможностей в исследовании космоса.

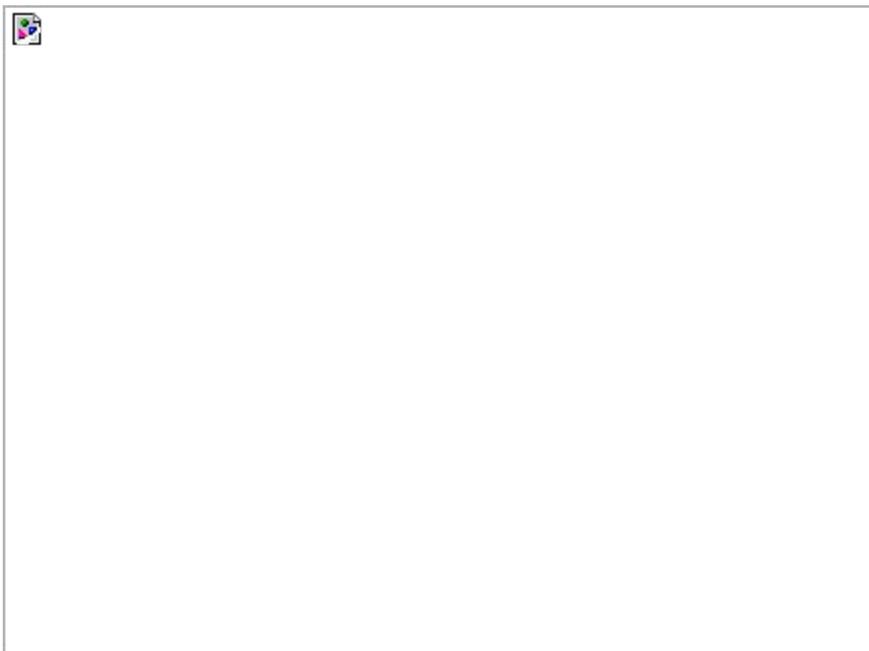
# Постановка задачи

Разработка и исследование алгоритма автономной навигации спутника в пространстве при межпланетном перелёте с использованием обработки снимков видимых планет.

Положение и скорость космического аппарата в гелиоцентрической системе координат необходимо оценивать итерационно по мере поступления измерений в режиме реального времени.

Предложенный метод должен быть математически прост и реализуем на малых и микроспутниках.

# Системы координат и допущения



Используются гелиоцентрическая, орбитальная и связанная с КА системы координат.

Движение тел - кеплерово.

Планеты хорошо видны, их форма близка к сферической.

Космический аппарат - твёрдое тело.

Измерения получаются при помощи звёздного датчика

# Модель измерений

Угловой размер

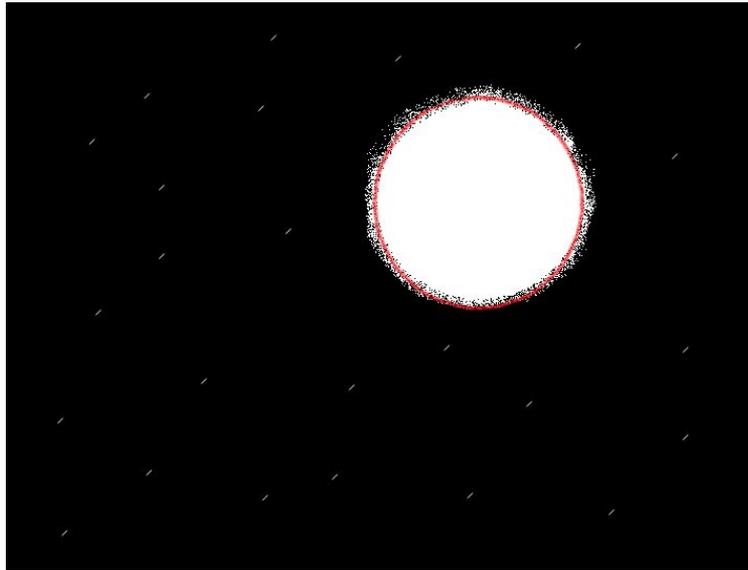
$$\alpha = 2 \operatorname{arctg} \frac{D}{2L}$$

Углы места и азимута

$$\mathbf{h} = \begin{Bmatrix} \theta \\ \phi \end{Bmatrix} = \begin{Bmatrix} \sin^{-1} \left( \frac{x - R_x}{\sqrt{(x - R_x)^2 + (y - R_y)^2 + (z - R_z)^2}} \right) \\ \tan^{-1} \left( \frac{y - R_y}{x - R_x} \right) \end{Bmatrix}$$



# Измерение углового размера



Видимый диаметр находится как максимум разности между координатами границы

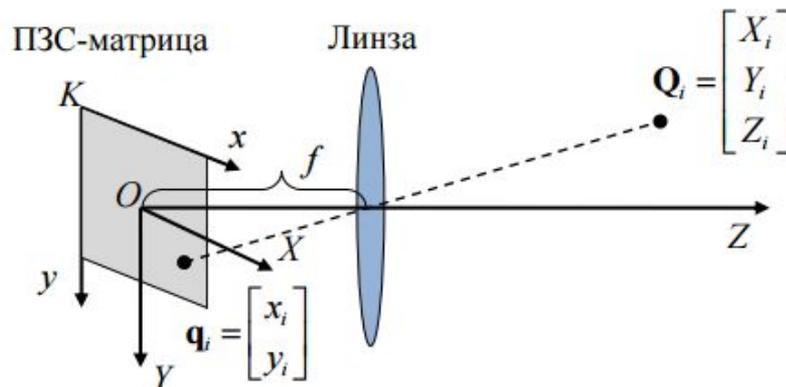
В соответствии с формулами проективной геометрии:

$$x_i = f_x \frac{X_i}{Z_i} + c_x \quad f_x = s_x f$$

$s_x, s_y$  - определяет размер пикселя

$$y_i = f_y \frac{Y_i}{Z_i} + c_y \quad c_x, c_y$$

-координаты точки пересечения оптической оси камеры с ПЗС-матрицей



переход к реальному угловому размеру от “пиксельного” осуществляется как:

$$Q = \frac{qZ}{f}$$

# Фильтр Калмана.



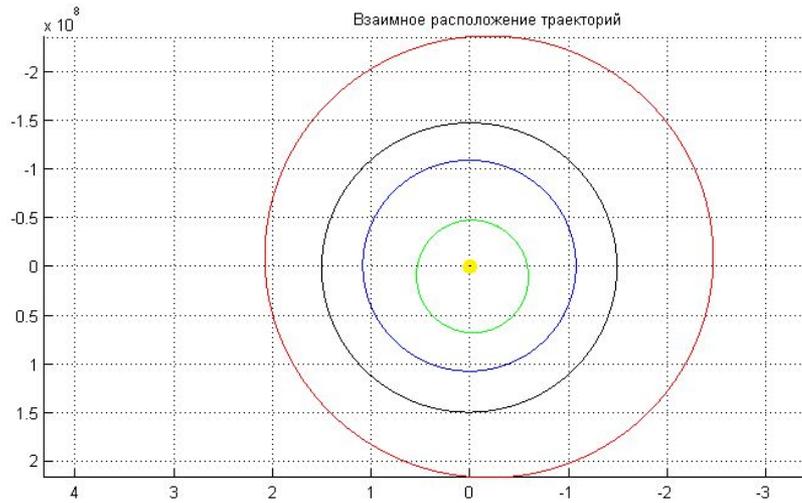
Матрица динамики:

$$F = \begin{pmatrix} 0 & 0 & 0 & 1 & 0 & 0 \\ 0 & 0 & 0 & 0 & 1 & 0 \\ 0 & 0 & 0 & 0 & 0 & 1 \\ \frac{\mu(2x^2 - y^2 - z^2)}{(x^2 + y^2 + z^2)^{\frac{5}{2}}} & \frac{3\mu yx}{(x^2 + y^2 + z^2)^{\frac{5}{2}}} & \frac{3\mu zx}{(x^2 + y^2 + z^2)^{\frac{5}{2}}} & 0 & 0 & 0 \\ \frac{3\mu yx}{(x^2 + y^2 + z^2)^{\frac{5}{2}}} & \frac{\mu(2y^2 - x^2 - z^2)}{(x^2 + y^2 + z^2)^{\frac{5}{2}}} & \frac{3\mu zy}{(x^2 + y^2 + z^2)^{\frac{5}{2}}} & 0 & 0 & 0 \\ \frac{3\mu zx}{(x^2 + y^2 + z^2)^{\frac{5}{2}}} & \frac{3\mu zy}{(x^2 + y^2 + z^2)^{\frac{5}{2}}} & \frac{\mu(2z^2 - x^2 - y^2)}{(x^2 + y^2 + z^2)^{\frac{5}{2}}} & 0 & 0 & 0 \end{pmatrix}$$

Матрица чувствительности:

$$H = \begin{pmatrix} \frac{\partial \theta}{\partial x} & \frac{\partial \theta}{\partial y} & \frac{\partial \theta}{\partial z} & 0 & 0 & 0 \\ \frac{\partial \varphi}{\partial x} & \frac{\partial \varphi}{\partial y} & 0 & 0 & 0 & 0 \\ \frac{\partial \alpha}{\partial x} & \frac{\partial \alpha}{\partial y} & \frac{\partial \alpha}{\partial z} & 0 & 0 & 0 \end{pmatrix}$$

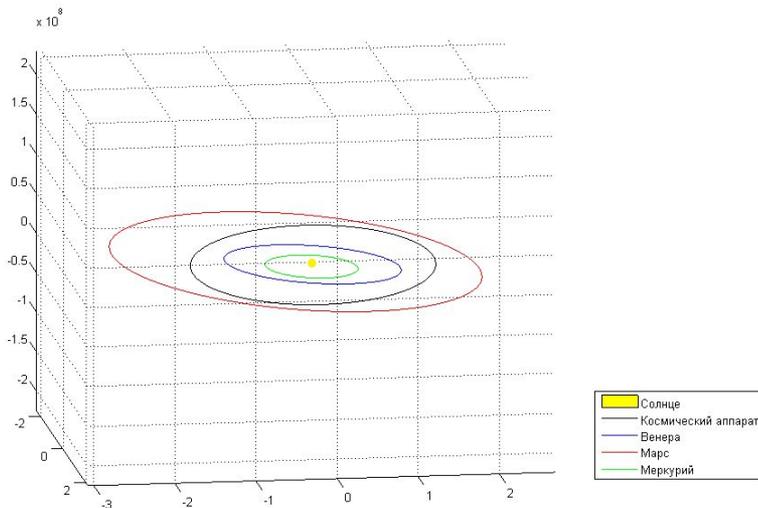
# Параметры моделирования



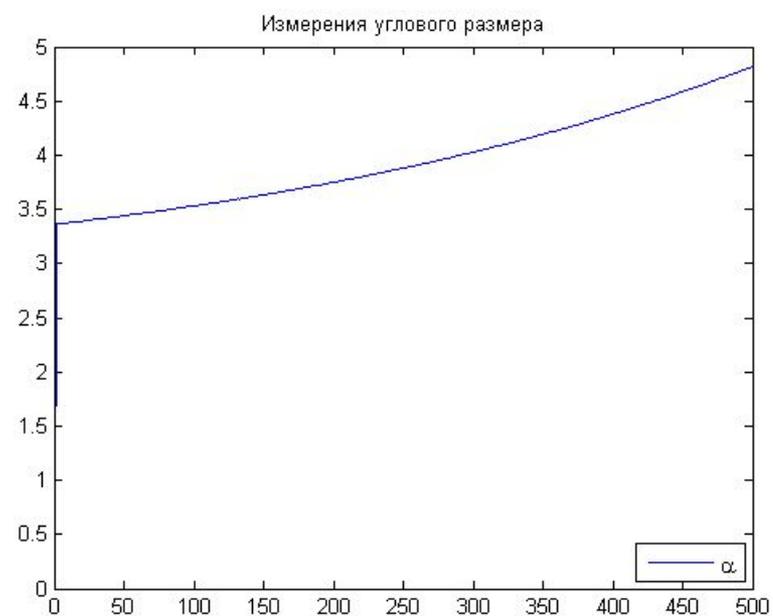
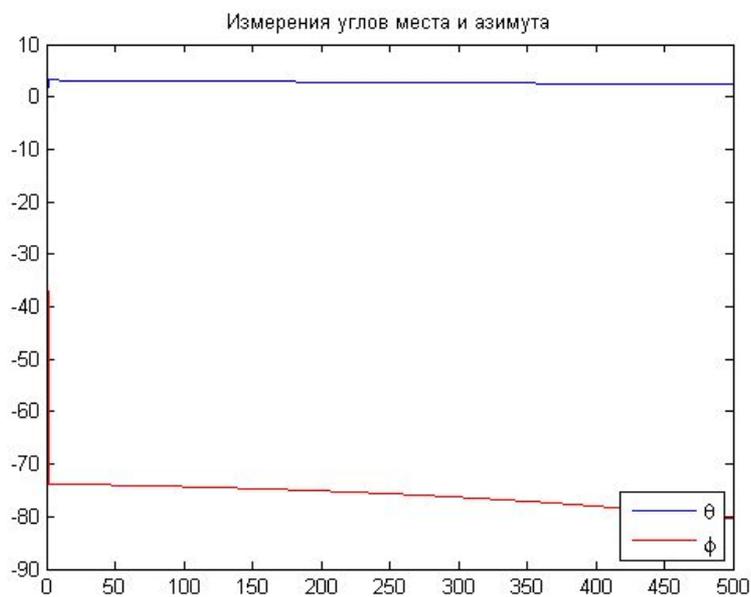
По элементам орбиты  
положение КА находится в  
начальный момент времени,  
для планет таким способом  
находится вся траектория

$$E - e \sin E = \sqrt{\frac{\mu}{a^3}} (t - \tau_\pi)$$

$$\begin{pmatrix} x \\ y \\ z \end{pmatrix} = \mathbf{B} \begin{pmatrix} a(\cos E - e) \\ b \sin E \\ 0 \end{pmatrix}$$

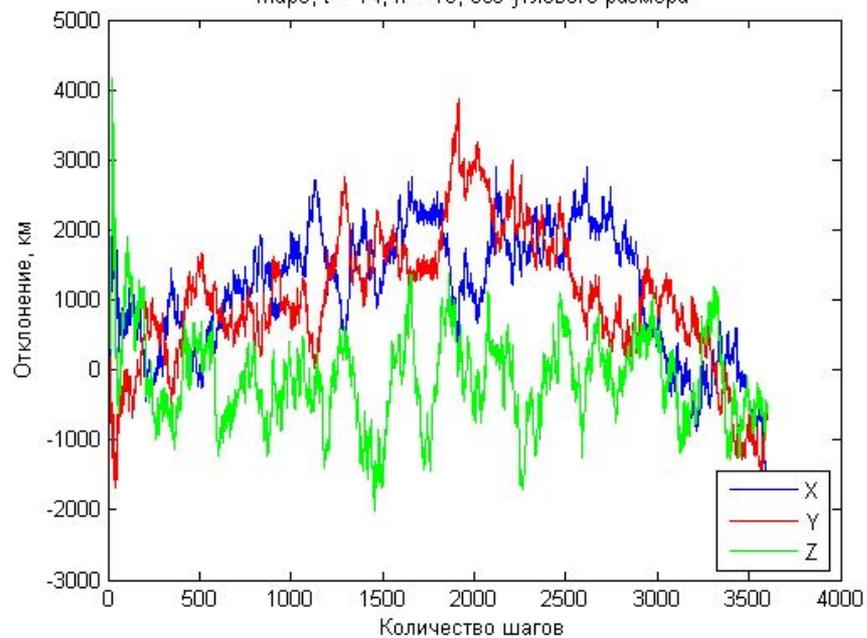


# Зашумленные измерения

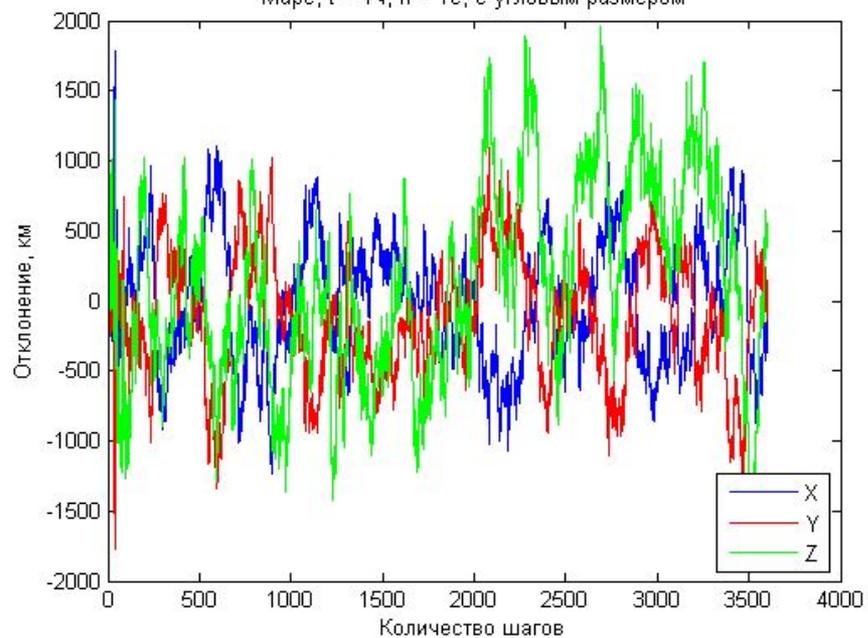


# Сравнение двух моделей измерений

Марс,  $t = 1ч$ ,  $h = 1с$ , без углового размера

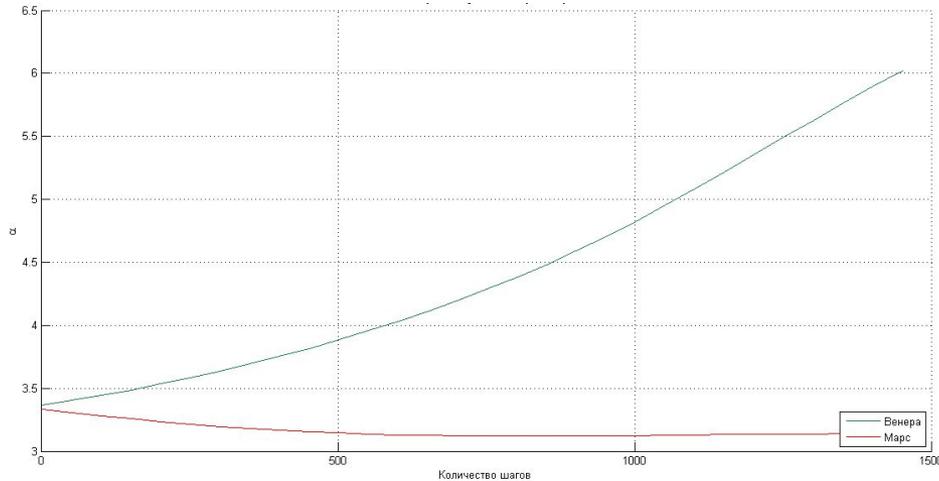


Марс,  $t = 1ч$ ,  $h = 1с$ , с угловым размером



# Переориентация на планету

Угловой размер в зависимости от шага по времени



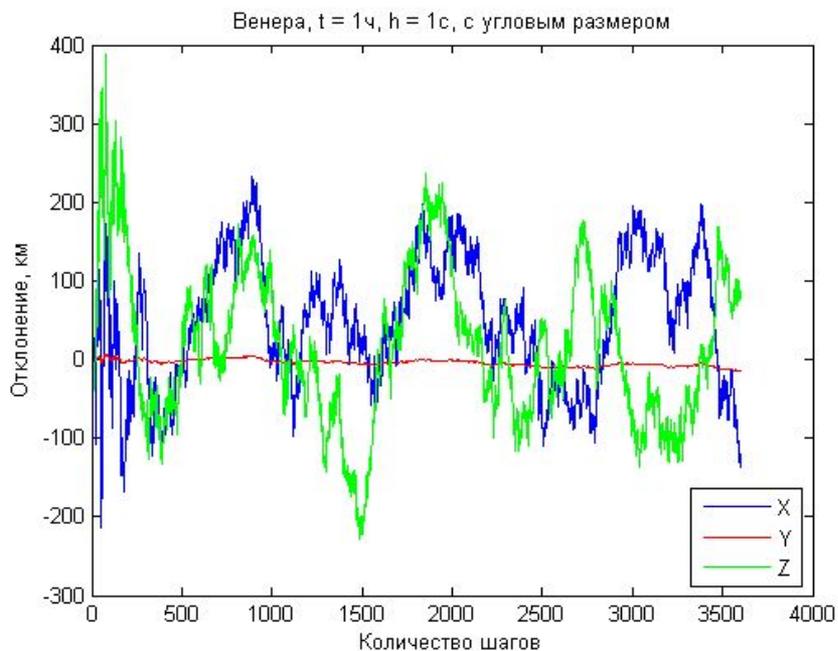
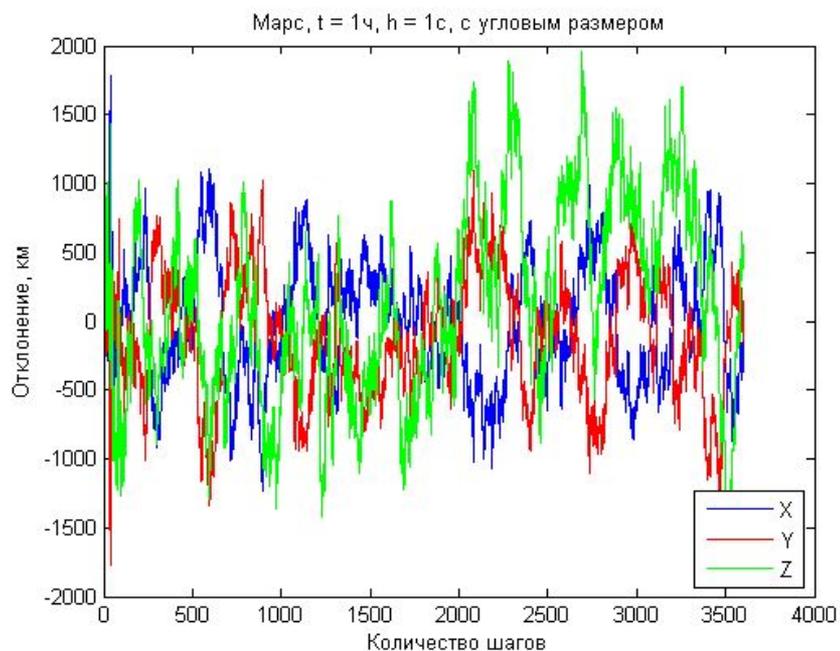
Управление

$$\dot{\mathbf{q}} = \Omega \frac{\mathbf{q}}{2}$$

$$J\dot{\omega} + [\omega, J\omega] = \mathbf{U}$$

$$\mathbf{U} = [\omega, J\omega] - J[\omega_{rel}]_x A \omega_0^T + J A \omega_0^T - k_a S - k_w \omega_{rel}$$

# Сравнение ошибок при использовании углового размера Марса и Венеры



# Заключение

Предложен алгоритм автономной навигации на основе расширенного фильтра Калмана, в котором звездный датчик используется не только для определения углового движения, но и движения центра масс космического перелета.

Добавление измерения углового размера наблюдаемых планет повышает точность определения движения, при этом незначительном усложнении вычислений.

Отслеживание ближайшей к космическому аппарату планеты позволяет сохранять точность определения движения даже в случае удаления наблюдаемых планет.