### Федеральное государственное бюджетное образовательное учреждение высшего образования «Национальный исследовательский университет «МЭИ»

Haraman, HDO	I/ a da a zu a .	Do o	_		
Институт: ИРЭ	Кафедра:	Радиотехнических систем	<u>L</u>		
Специальность: <u>11.05.01</u>	1 Радиоэлек	стронные системы и			
	<u>K0</u>	омплексы			
ОТЧЕТ по курсовой работе					
		СТУДЕНТ			
		СТУДЕПТ			
		/	Мялова К.А.		
		(подпись)	(Фамилия и инициалы)		
		_ Группа	<u> </u>		
			(Номер учебной групы)		
		ЗАЩИТА КУРСО	ВОЙ РАБОТЫ		
		,			
		(отлично, хорошо, удовлетворите.	льно неудовлетворительно		
		(ontal mo, nopolito, you short to put	зачтено, не зачтено)		

Москва

(подпись)

(подпись)

/ Корогодин И.В. (Фамилия и инициалы члена комиссии)

/ Шатилов А.Ю.

(Фамилия и инициалы члена комиссии

2021

### ПОСТАНОВКА ЗАДАЧИ

Цель работы - добавление в программное обеспечение приемника функциирасчета положения спутника Beidou на заданное время по данным его эфемерид.

Спутник № 12 системы Beidou.

Требования к разрабатываемому программному модулю:

- требования назначения;
- отсутствие утечек памяти;
- малое время выполнения;
- низкий расход памяти;
- корректное выполнение при аномальных входных данных.

Для достижения цели выполняется ряд задач, соответствующих этапам проекта и контрольным мероприятиям:

- обработка данных от приемника, работа со сторонними сервисами для подготовки входных и проверочных данных для разрабатываемого модуля;
  - моделирование модуля в Matlab/Python;
- реализация программного модуля на C/C++, включая юниттестирование в Check.

Конечная цель всего курсового проекта - получить библиотеку функций на «С++», позволяющую рассчитывать положение спутника Beidou по его эфемеридам.

### Этапы работы:

На первом этапе подготовим вспомогательные данные для разработки: эфемериды и оценки положения спутника от сторонних сервисов.

На втором этапе требуется реализовать расчет координат для заданного спутника, также получить сравнимые значения и графические отображения траекторий основных характеристик.

На третьем этапе требуется разработать на языке C/C++ функцию расчета положения спутника Beidou на заданное время по шкале UTC, минимизируя время её исполнения и количество затрачиваемой оперативной памяти.

### ЭТАП 1 ИСПОЛЬЗОВАНИЕ СТОРОННИХ СРЕДСТВ

### 1.1 Описание задания

Дан номер спутника BEIDOU, вариант — C14, значения эфемерид для спутников указаны в бинарном и текстовом файлах. Значения получены от антенны Harxon HX-CSX601A, установленной на крыше корпуса Е МЭИ. Она через 50-метровый кабель, сплиттер, bias-tee и усилитель подключена к трем навигационным приемникам:

- Javad Lexon LGDD,
- SwiftNavigation Piksi Multi,
- Clonicus разработки ЛНС МЭИ.

Эти приемники осуществляют первичную обработку сигналов Beidou B1I, выдавая по интерфейсам соответствующие потоки данных – наблюдения псевдодальностей и эфемериды спутников. Данные от приемника Clonicus, записанные вечером 16 февраля 2021 года.

C14	38775	MEO-6	BDS-2	19.09.12	3089	Используется по ЦН

Рисунок 1 — Состояние 14-го спутника BEIDOU с «Информационно аналитического центра координатно-временного и навигационного обеспечения»

		18.09.2012 19:10	CZ-3B/E				
Компас М6	C14	10.03.2012 13.10	CZ-SB/L	2012-050B&	38775₺	<u>СОО</u> , ~21 500 км	действующий

Рисунок 2 — Состояние 14-го спутника BEIDOU с сайта Википедия По рисункам 1 и 2 видно номер спутника — 38775, название спутника — «Компас М6».

# 1.2 Определение орбиты и положения спутника на ней с помощью сервиса CelesTrak

Для выполнения данного пункта нужно перейти на сайт CelesTrak (https://celestrak.com), настроить параметры и выбрать нужный спутник, после чего будет определена орбита и его положение.

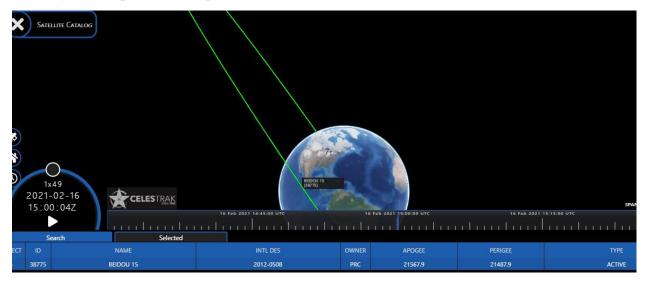


Рисунок 3 – Положение спутника на орбите

## 1.3 Расчёт графика угла места собственного спутника от времени по данным Trimble GNSS Planning Online

Planning Введём параметры ДЛЯ моделирования **GNSS** Online, установим соответствии c расположением координаты В антенны соответственно значению корпуса Е МЭИ, также начальное время будет соответствовать 18:00, временной пояс +3 (UTC +3) на всем этапе моделирования в сервисе GNSS Planning Online.

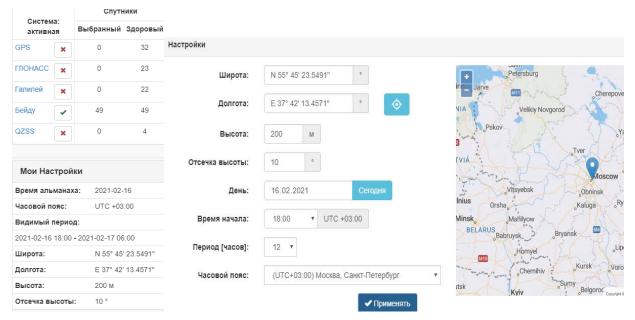


Рисунок 4 – Моделирование с помощью сервиса Trimble GNSS Planning

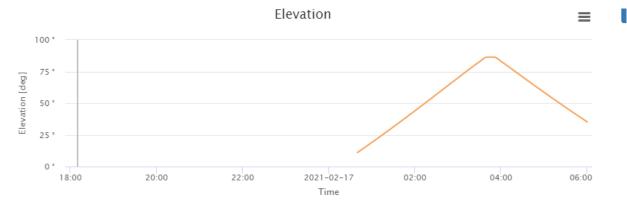


Рисунок 5 – График угла места собственного спутника от времени
Из графика видно, что спутник на указанном временном интервале с
18:00 до 06:00 был в области видимости с 00:40 до 06:00.

# 1.4 Расчет диаграммы угла места и азимута спутника (SkyView, он же SkyPlot) по данным Trimble GNSS Planning Online

Проведем моделирование Sky Plot во временном интервале 18:00-06:00 и зафиксируем положение спутника в критических точках.

2 графика положения спутника:

• 16 февраля 2021 в 00:40:

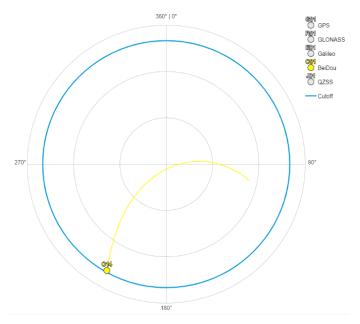


Рисунок 7 – Диаграмма угла азимута спутника

• 17 февраля в 06:00:

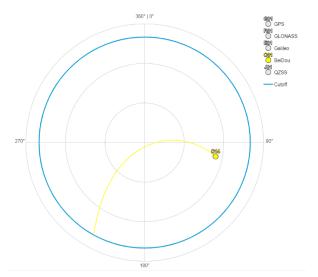


Рисунок 8 – Диаграмма угла азимута спутника

# 1.5 Формирование списка и описание параметров, входящих в состав эфемерид

Таблица 1 – Значения эфемерид спутника С14

Параметр	Обозначение	Значение
	параметра	
SatNum	PRN	14
Тое (мс)	t <sub>oe</sub>	219600000.000
Crs (рад)	-	-7.23125000000000000e+01
Dn (рад/мс)	Δn	4.05445468865117675e-12
М0 (рад)	$\mathbf{M}_0$	2.55684508480358019e+00
Сис (рад)	-	-3.59397381544113159e-06
е	e	1.28501909784972668e-03
Cus (рад)	-	5.57675957679748535e-06
$sqrtA (M^{\frac{1}{2}})$	$\sqrt{A}$	5.28261658287048340e+03
Сіс (рад)	-	1.95577740669250488e-08
Omega0 (рад)	$\Omega_{O}$	-2.81773662124041036e-01
Cis (рад)	-	5.91389834880828857e-08
і0 (рад)	$i_0$	9.62975188353317302e-01
Стс (рад)	-	2.47531250000000000e+02
Omega (рад)	ω	-6.40880762456192743e-01
OmegaDot (рад/мс)	Ω	-7.00850621812976967e-12
iDot (рад/сек)	i <sub>DOT</sub>	-1.62149611325022453e-13
Tgd (мс)	$T_{ m gd}$	6.90000000000000000e+04
Тос (мс)	Toc	2.19600000000000000e+08
af2 (мс/мс^2)	-	8.13151611188773069e-22
afl (мс/мс)	-	8.97282248502051516e-11
af0 (мс)	-	1.49921745061874390e-01
URA	-	0
IODE	-	2570

IODC	-	9
codeL2	-	0
L2P	-	0
WN	-	789

### ЭТАП 2. МОДЕЛИРОВАНИЕ

На предыдущем этапе были получены эфемериды спутника. Эфемериды – параметры некоторой модели движения спутника. В разных ГНСС эти модели разные, а значит отличается и формат эфемерид, и алгоритмы расчета положения спутника.

Одна из самых простых и удобных моделей – в системе GPS. Beidou наследует эту модель.

Требуется реализовать на языке Matlab или Python функцию расчета положения спутника Beidou на заданный момент по шкале времени UTC. В качестве эфемерид использовать данные, полученные на предыдущим этапе.

Построить трехмерные графики множества положений спутника Beidou.

Графики в двух вариантах: в СК ECEF WGS84 и соответствующей ей инерциальной СК. Положения должны соответствовать временному интервалу с 18:00 МСК 16 февраля до 06:00 МСК 17 февраля 2021 года. Допускается использовать одни и те же эфемериды на весь рассматриваемый интервал.

Построить SkyView за указанный временной интервал и сравнить результат с Trimble GNSS Planning Online, полученный на предыдущем этапе.

Моделирование проводится в программе Matlab. Код программы приведен в приложении 1.

Построим траектории движения спутника (рисунок 9).

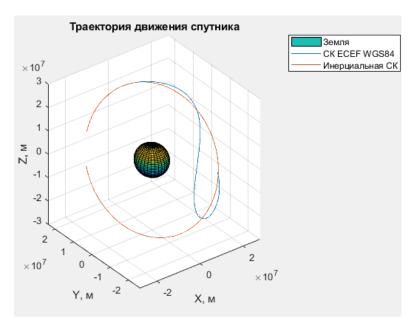


Рисунок 9 – Траектории движения спутника Расчет графиков SkyView изображен на рисунке 10.

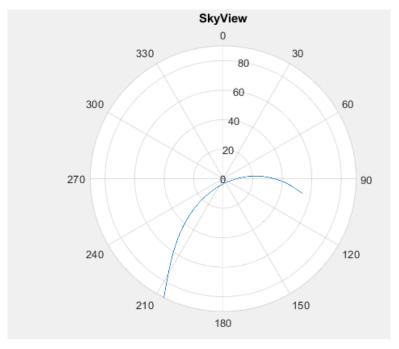


Рисунок 10 – SkyView

Построим график угла места (рисунок 11).

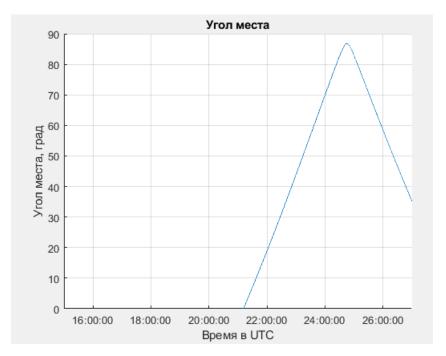


Рисунок 11 – График угла места

Данные результатов моделирования совпадают с данными Trimble GNSS Planning Online с погрешностью из-за того, что использовались одни и те же эфемериды на весь интервал расчета.

### ЭТАП 3. РЕАЛИЗАЦИЯ

Требуется разработать на языке C/C++ функцию расчета положения спутника Beidou на заданное время по шкале UTC, минимизируя время её исполнения и количество затрачиваемой оперативной памяти. Вызов функции не должен приводить к выбросу исключений или утечкам памяти при любом наборе входных данных.

Функция расчета положения спутника в Matlab/Python относительно проста, т.к. доступны библиотеки линейной алгебры и решения уравнений. Но при разработке встраиваемого ПО приходится сохранять лицензионную частоту, минимизировать вычислительную нагрузку и затраты памяти. Поэтому отобразить модель из Matlab/Python в прошивку приемника дословно, как правило, не получается. В рассматриваемом примере потребуется, как минимум, выполнить свою реализацию решения трансцендентного уравнения.

Код реализации представлен в приложении 2.

Результат запуска программы приведен на рисунке 12:

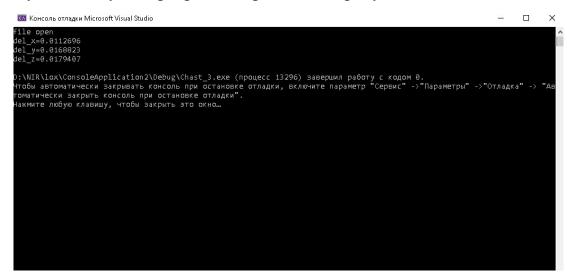


Рисунок 12 – Результат запуска программы

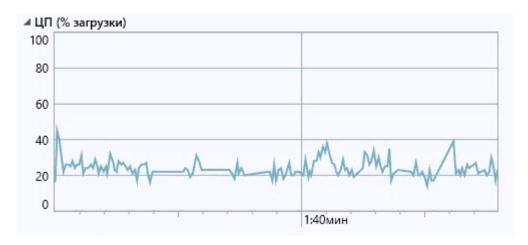


Рисунок 13 – График загрузки ЦП

В итоге был получен график использования памяти при проведении сеанса диагностики. Зависимость представлена на рисунке 14.

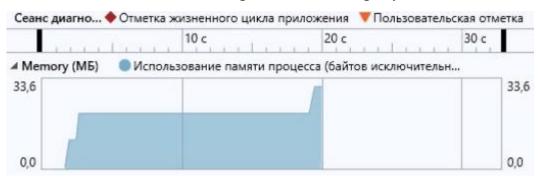


Рисунок 14 – Использование памяти при проведении сеанса диагностики

### Заключение

В данной работе был произведен анализ ИКД Beidou, который состоял из трех этапов.

На первом этапе подготовили вспомогательные данные для разработки: эфемериды и оценки положения спутника от сторонних сервисов, с помощью которых была построена орбита заданного спутника Beidou, также получена траектория его движения на заданный промежуток времени.

На втором этапе был реализован расчет координат для заданного спутника, были получены сравнимые значения и графические отображения траекторий основных характеристик.

На третьем, заключительном, этапе была разработка функции расчета местоположения спутника Beidou на языке C++. В ходе выполнения данного этапа было произведено сравнение результатов с программой из Matlab.

### СПИСОК ЛИТЕРАТУРЫ

1. Электронный pecypc: www.glonass-iac.ru - информационноаналитический

центр координатно - временного и навигационного обеспечения.

2. Сайт: https://www.celestrak.com - определение формы орбиты и положения

спутника на ней.

- 3. Интернет-сервис: https://www.gnssplanningonline.com программа, моделирующая положение спутников и их характеристики над заданной точкой земной поверхности.
- 4. BeiDou Navigation Satellite System. System In Space. Interface Control Document.

### ПРИЛОЖЕНИЕ

Приложение 1

```
clear all;
clc;
close all;
%% Эфемериды
SatNum = 14;
toe = 219600000.000 * 10^{-3};
Dn = 4.05445468865117675e-12;
M0 = 2.55684508480358019e+00;
Cuc = -3.59397381544113159e-06;
e = 1.28501909784972668e-03;
Cus = 5.57675957679748535e-06;
sqrtA = 5.28261658287048340e + 03;
Cic = 1.95577740669250488e-08;
Omega0 = -2.81773662124041036e-01;
Cis = 5.91389834880828857e-08;
i0 = 9.62975188353317302e-01;
Crc = 2.4753125000000000000e+02;
omega = -6.40880762456192743e-01;
OmegaDot = -7.00850621812976967e-12;
iDot = -1.62149611325022453e-13;
af2 = 8.13151611188773069e-22;
af1 = 8.97282248502051516e-11;
af0 = 1.49921745061874390e-01;
URA = 0;
IODE = 2570;
```

```
IODC = 9;
codeL2 = 0;
L2P = 0;
WN = 789;
%% Константы
mu = 3.986004418e14; % гравитационная постоянная
Omega_E = 7.2921151467e-5; % скорость вращения
%% Расчет
tstart = (24*2 + 18 - 3)*60*60; % время старта 18:00 МСК 16 февраля
tstop = (24*3 + 6 - 3)*60*60; % время окончания 6:00 МСК 17 февраля
% Массив времени
t_arr = tstart:1:tstop;
% Большая полуось
A = \operatorname{sqrt} A^2;
% Среднее движение
n0 = sqrt(mu/A^3);
n = n0 + Dn;
for k = 1:length(t_arr)
  % Время
  t(k) = t_arr(k) - toe;
  if t(k) > 302400
    t(k) = t(k) - 604800;
  end
  if t(k) < -302400
    t(k) = t(k) + 604800;
  end
```

```
% Средняя аномалия
        M(k) = M0 + n*t(k);
        % Решение уравнения Кеплера
        E(k) = M(k);
        E_{old}(k) = M(k)+1;
        epsilon = 1e-6;
        while abs(E(k) - E_old(k)) > epsilon
           E_{old}(k) = E(k);
           E(k) = M(k) + e*\sin(E(k));
        end
        % Истинная аномалия
        nu(k) = atan2((sqrt(1 - e^2) * sin(E(k)))/(1 - e^*cos(E(k))), (cos(E(k))) - e^*cos(E(k)))
e)/(1 - e*cos(E(k)));
        % Коэффициенты коррекции
        Phi(k) = omega + nu(k);
        cor_{cos}(k) = cos(2*Phi(k));
        cor_sin(k) = sin(2*Phi(k));
        % Аргумент широты
        delta u(k) = Phi(k) + Cuc*cor cos(k) + Cus*cor sin(k);
        % Радиус
        delta_r(k) = A * (1 - e * cos(E(k))) + Crc*cor_cos(k) + Crs*cor_sin(k);
        % Наклон
        delta_i(k) = i0 + iDot * t(k) + Cic*cor_cos(k) + Cis*cor_sin(k);
```

```
% Положение на орбите
       x = delta_r(k) * cos(delta_u(k));
       y = delta_r(k) * sin(delta_u(k));
       % Долгота восходящего угла
       Omega(k) = Omega0 + (OmegaDot - Omega_E) * t(k) - Omega_E*toe;
       % Координаты
       coordx(k) = x * cos(Omega(k)) - y * cos(delta_i(k)) * sin(Omega(k));
       coordy(k) = x * sin(Omega(k)) + y * cos(delta_i(k)) * cos(Omega(k));
       coordz(k) = y * sin(delta_i(k));
     %%
     coordx1(k) = coordx(k)*cos(Omega(k)) + coordy(k)*sin(Omega(k));
     coordy1(k) = -coordx(k)*sin(Omega(k)) + coordy(k)*cos(Omega(k));
     coordz1(k) = coordz(k);
     end
     %% Пересчет координат центра масс НКА в систему координат WGS-84
     ppb = 1e-9;
     mas = 1e-3/206264.8; % [рад]
     MATRIX_WGS_84 = [-3*ppb -353*mas -4*mas;
       353*mas - 3*ppb 19*mas;
       4*mas -19*mas -3*ppb];
     crd_WGS_84 = [coordx; coordy; coordz];
     for i = 1:length(crd_WGS_84(1,:))
       crd_WGS_84(:,i) = crd_WGS_84(:,i) + MATRIX_WGS_84 *
crd_WGS_84(:,i) + [0.07; -0; -0.77];
     end
```

```
crd WGS 84 = crd WGS 84.'; % Переход к вектору-строки
%% построение графиков
R_Earth = 6371e3;
[XE,YE,ZE] = sphere(30);
figure
surf(XE*R_Earth,YE*R_Earth,ZE*R_Earth)
hold on
grid on
plot3(crd_WGS_84(:,1), crd_WGS_84(:,2), crd_WGS_84(:,3))
plot3(coordx1, coordy1, coordz1)
title('Траектория движения спутника', 'FontName', 'Arial')
xlabel('X, M', 'FontName', 'Arial')
ylabel('Y, M', 'FontName', 'Arial')
zlabel('Z, M', 'FontName', 'Arial')
hold off
lgd = legend('Земля', 'СК ECEF WGS84', 'Инерциальная СК');
lgd.FontName = 'Arial';
%% Координаты корпуса Е и их перевод в систему WGS-84
Earth_radius = 6378136;
H = 500;% высота [м]
a = Earth_radius;
B = deg2rad(55.45241346);% широта
N = a/sqrt((1-e^2*(sin(B))^2));
L = deg2rad(37.42114473); % долгота
llh = [N E H];
crd_PRM = llh2xyz(llh)';
```

%% Постороение SkyPlot

```
for i = 1:length(crd_WGS_84(:,1))
                                                         Z(i)
        [X(i)]
                                 Y(i)
ecef2enu(crd_WGS_84(i,1),crd_WGS_84(i,2),crd_WGS_84(i,3),B,L,H,wgs84Elli
psoid, 'radians');
        if Z(i) > 0
           r(i) = sqrt(X(i)^2 + Y(i)^2 + Z(i)^2);
           teta(i) = acos(Z(i)/r(i));
           if X(i) > 0
             phi(i) = -atan(Y(i)/X(i)) + pi/2;
           elseif (X(i)<0)&&(Y(i)>0)
             phi(i) = -atan(Y(i)/X(i)) + 3*pi/2;
           elseif (X(i)<0)&&(Y(i)<0)
             phi(i) = -atan(Y(i)/X(i))-pi/2;
           end
        else teta(i) = NaN;
           r(i) = NaN;
           phi(i) = NaN;
        end
      end
      % Скайплот
      figure
      ax = polaraxes;
      polarplot(ax,phi,teta*180/pi)
      ax.ThetaDir = 'clockwise';
      ax.ThetaZeroLocation = 'top';
      title('SkyView')
      % Угол места
```

```
th = hours(t_arr/60/60 - 2*24); % Перевод временной оси в формат hh:mm:ss
figure
grid on
hold on
plot(th,(-teta)*180/pi+90,'DurationTickFormat','hh:mm:ss')
xlim([th(1) th(end)])
title('Угол места', 'FontName', 'Arial')
xlabel('Время в UTC', 'FontName', 'Arial')
ylabel('Угол места, град', 'FontName', 'Arial')
```

```
#include <iostream>
#include <fstream>
#include <cmath>
#include "Rash_cepler.h"
#include "Coordinate.h"
using namespace std;
int main()
long double Coordin[3];
long double e = 1.28501909784972668e-03;
long double mu = 3.98600442E+14;
long double Omega_e = 7.2921151467E-5;
long double toe = 219600000;
long double A = pow(5.28261658287048340e+03, 2);
long double Dn = 4.05445468865117675e-12;
long double n0 = pow(mu / (pow(A, 3)), 0.5);
long double n = n0 + Dn;
long double Omega0 = -2.81773662124041036e-01;
long double omega = -6.40880762456192743e-01;
long double OmegaDot = -7.00850621812976967e-12;
long double M0 = 2.55684508480358019;
long double i0 = 9.62975188353317302e-01;
long double IDOT = -1.62149611325022453e-13;
long double Cuc = -3.59397381544113159e-06;
long double Cus = 5.57675957679748535e-06;
long double Cic = 1.95577740669250488e-08;
long double Cis = 5.91389834880828857e-08;
```

```
long double Crc = 2.4753125000000000000e+02;
long double t_start = ((24 * 2) + 15) * 3600;
long double t_finish = ((24 * 3) + 3) * 3600;
int N_{max} = 432000;
long double* x = new long double[N_max];
long double* y = \text{new long double}[N_{\text{max}}];
long double* z = new long double[N_max];
int k = 0;
for (long double i = t_start; i < t_finish; i += 0.1)
Coordinate(e, mu, Omega_e, toe,
A, n0, i0, Omega0, omega, M0,
Dn, n, OmegaDot, IDOT, Crs, Cuc, Cus,
Cic, Cis, Crc, i, Coordin);
x[k] = Coordin[0];
y[k] = Coordin[1];
z[k] = Coordin[2];
k++;
}
long double* x_e2 = new long double[N_max];
long double* y_e2 = new long double[N_max];
long double* z_e2 = new long double[N_max];
int i = 0;
ifstream fin("cord.txt");
if (!fin.is_open())
cout « "file dont open" « endl;
else
```

```
cout « "file open" « endl;
while (fin x e2[i] y e2[i] z e2[i])
{
i++;
}
fin.close();
}
double d_x = 0;
double d_y = 0;
double d_z = 0;
double dxmax = 0;
double dymax = 0;
double dzmax = 0;
long double* xx_e2 = new long double[N_max];
long double* yy_e2 = new long double[N_max];
long double* zz_e2 = new long double[N_max];
for (int i = 0; i < N_max; i++)
{
d_x += (fabs(x[i] - x_e2[i])); //сравнение значений матлаба и си
d_y += (fabs(y[i] - y_e2[i]));
d_z = (fabs(z[i] - z_e2[i]));
xx_e2[i] = d_x;
yy_e2[i] = d_y;
zz_e2[i] = d_z;
double del_x = d_x / N_{max};
double del_y = d_y / N_{max};
```

```
double del_z = d_z / N_{max};
     /*ofstream ff;
     ff.open("Znachdelta.txt");
     k = 0;
     for (long double i = t_start; i < t_finish; i += 0.1)
     {
     zz e2[k] « endl;
     k++;
     }*/
     // ff.close();
     //del_x = 1.78954e-006; del_y = 1.78954e-006; del_z = 1.78954e-006;
     cout « "del x=" « del x « endl;
     cout « "del y=" « del y « endl;
     cout « "del z=" « del z « endl;
     delete[] x;
     delete[] y;
     delete[] z;
     return 0;
     }
     #include <math.h>
     #include "Rash_cepler.h"
     #include "Coordinate.h"
     #include <iostream>
     using namespace std;
     void Coordinate(
     long double e,
     long double mu,
```

```
long double Omega_e,
long double toe,
long double A,
long double n0,
long double i0,
long double Omega0,
long double omega,
long double M0,
long double Dn,
long double n,
long double OmegaDot,
long double IDOT,
long double Crs,
long double Cuc,
long double Cus,
long double Cic,
long double Cis,
long double Crc,
long double t,
long double* Coordinate)
long double tk,
Mk,
E_k,
nu_k,
Phi_k,
del_u_k,
del_r_k,
del_i_k,
```

```
u_k,
                            r_k,
                             i_k,
                             x_k
                             y_k,
                            Omega_k,
                             x_k1,
                            y_k1,
                             z_k1;
                            //long double x_k, y_k, Omega_k, x_k1, y_k1, z_k1;
                             tk = t - toe;
                             if (tk > 302400)
                             tk = 604800 - tk;
                             }
                             else if (tk < -302400)
                              {
                             tk = 604800 + tk;
                              }
                            Mk = M0 + n * tk;
                            E_k = \text{kep}(e, Mk);
                            nu_k = atan2((sqrt(1 - pow(e, 2)) * sin(E_k)) / (1 - e * cos(E_k)), (cos(E_k) - e * cos(E_k)) / (1 - e * cos(E_k
e)/(1 -
                            e * cos(E_k));
                             Phi_k = nu_k + omega;
                            del_u_k = Cus * sin(2 * Phi_k) + Cuc * cos(2 * Phi_k);
                            del_r_k = Crs * sin(2 * Phi_k) + Crc * cos(2 * Phi_k);
                            del_i_k = Cis * sin(2 * Phi_k) + Cic * cos(2 * Phi_k);
                            u_k = Phi_k + del_u_k;
```

```
r_k = A * (1 - e * cos(E_k)) + del_r_k;
i_k = i0 + del_i_k + IDOT * tk;
x_k = r_k * cos(u_k);
y_k = r_k * \sin(u_k);
Omega_k = Omega0 + (OmegaDot - Omega_e) * tk - Omega_e * toe;
// earth-fixed
x_k1 = x_k * cos(Omega_k) - y_k * cos(i_k) * sin(Omega_k);
y_k 1 = x_k * \sin(Omega_k) + y_k * \cos(i_k) * \cos(Omega_k);
z_k1 = y_k * \sin(i_k);
//coord[3] = \{ x_k1, y_k1, z_k1 \};
Coordinate[0] = x_k1;
Coordinate[1] = y_k1;
Coordinate[2] = z_k1;
}
#include <math.h>
#include <iostream>
#include "Rash_cepler.h"
using namespace std;
long double kep(
long double en,
long double Mk)
long double Ek = en * sin(0) + Mk;
long double Ekold = 0;
int i = 0;
while (fabs(Ek - Ekold) > 0.000000001)
{
```

```
Ekold = Ek;
     Ek = en * sin(Ek) + Mk;
      i++;
      }
      return Ek;
      }
      #ifndef Rash_cepler_H
     #define Rash_cepler_H
     long double kep(long double en, long double Mk);
      #endif#pragma once
      #ifndef Coordinate_H
      #define Coordinaate_H
      void Coordinate(long double e, long double mu, long double Omega_e, long
double toe,
     long double A, long double n0, long double i0, long double Omega0, long
double
      omega, long double M0,
     long double Dn, long double n, long double OmegaDot, long double IDOT,
long double
      Crs, long double Cuc, long double Cus,
     long double Cic, long double Cis, long double Crc, long double t, long
double* Coordinate);
     #endif#pragma once
```

### ОГЛАВЛЕНИЕ

Постановка задачи	2
Этап 1. Использование сторонних средств	4
Этап 2. Моделирование	10
Этап 3. Реализация	14
Заключение	15
Список литературы	16
Приложение	17