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

Институт:	ЕЧИ	Кафедра:	PTC		
Направление подготовки:		11.05.01— Радиоэлектронные системы и комплексы			
	O	ТЧЕТ по практике			
Наимено практі		_	венная практика: овательская работа		
		СТУДЕНТ			
			/ Карнаухов А.А.		
		(подпись)	(Фамилия и инициалы)		
		Группа	ЭР-15-16		
			(номер учебной группы)		
			ТОЧНАЯ АТТЕСТАЦИЯ ПО ПРАКТИКЕ  но, хорошо, удовлетворительно, неудовлетворительно,		
			зачтено, не зачтено)		
			/ Шатилов А.Ю. /		
		(подпись)	(Фамилия и инициалы члена комиссии)		
			/ Куликов Р.С.		
		(подпись)	/ (Фамилия и инициалы члена комиссии)		

Москва 2021 **ВВЕДЕНИЕ** 

Цель проекта - добавление в программное обеспечение приемника функции

расчета положения спутника Beidou на заданное время по данным его эфемерид.

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 C/C++модуля на включая юнит-

тестирование в Check.

Конечная цель всего курсового проекта - получить библиотеку функций на

Си++, позволяющую рассчитывать положение спутника Beidou по его эфемеридам.

**Исходные данные:** PRN спутника Beidou – C09

2

## Этап 1. Использование сторонних средств

#### Описание этапа

На первом этапе подготовим вспомогательные данные для разработки: эфемериды и оценки положения спутника от сторонних сервисов (чтобы было с чем сравниваться на след. этапах).

На крыше корпуса Е МЭИ установлена трехдиапазонная антенна Harxon HX-CSX601A. 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

Определим какому спутнику соответствует выданный PRN спутника.

9	Компас IGSO-4	C09	26.07.2011 21:44	CZ-3A	2011-038Ar	37763₺	Геосинхронная, накл. 55°; 95° в. д.	действующий

Рисунок 1 — Состав орбитальной группировки космической навигационной системы Beidou на 10 марта 2020 года [1]

Номер спутника C09 соответствует спутнику Компас IGSO-4, номер по спутниковому каталогу НОРАД (или SCN) равен 37763. Для проверки этой информации обратимся к ресурсу «Информационно-аналитического центра координатно-временного и навигационного обеспечения» [2].

C09	37763	IGSO-4	BDS-2	27.07.11	3515	Используется по ЦН
-----	-------	--------	-------	----------	------	--------------------

Рисунок 2 — Данные о состоянии космических аппаратов Beidou на 02.03.21 (источник «Информационно-аналитического центра координатно-временного и навигационного обеспечения»)

По рисункам 1 и 2 можно увидеть, что данные совпадают.

## 1.1. Определение формы орбиты и положения спутника

Определим формы орбиты и положения спутника на ней на начало рассматриваемого интервала времени по данным сервиса CelesTrak: общий вид + положение спутника на 18:00 МСК 16 февраля 2021, так, чтобы было видно подспутниковую точку и время.

18:00 по МСК соответствует 15:00 по UTC (UTC +3). Так как сервис CelesTrak работает в формате времени UTC, установим время 15:00 UTC 16 февраля 2021.

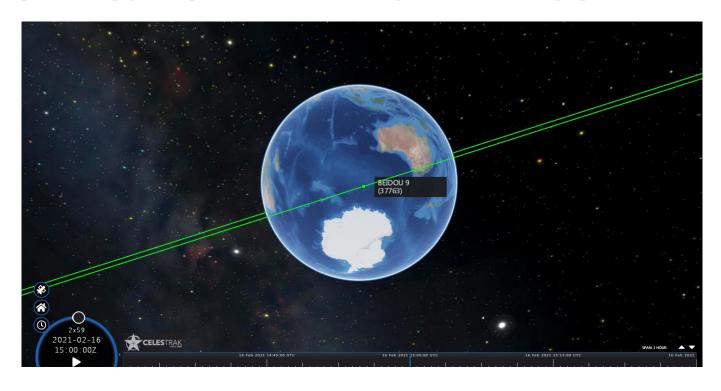


Рисунок 3 — Модель сервиса CelesTrak, видно подспутниковую точку и время

## 1.2. Расчет графика угла места собственного спутника от времени

Рассчитаем график угла места собственного спутника от времени по данным Trimble GNSS Planning Online на интервал времени с 18:00 МСК 16 февраля до 06:00 МСК 17 февраля 2021 года.

Установили приблизительные координаты местоположения антенны и границы времени, также выбрали спутник C09.

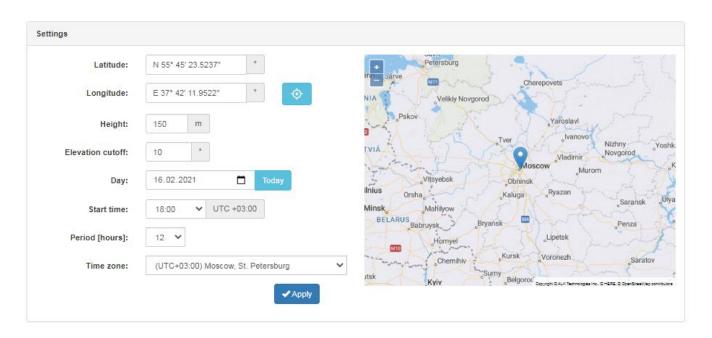


Рисунок 4 — Экран настроек Trimble GNSS Planning Online

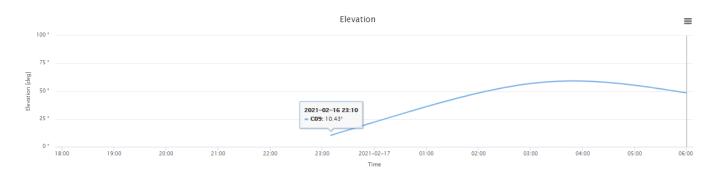


Рисунок 5 — График угла места спутника С09 от времени

По рисунку 5 видно, что спутник находился в зоне видимости в промежутке времени с 23:10 до 6:00.

## 1.3. Расчет диаграммы угла места и азимута спутника

Рассчитаем диаграммы угла места и азимута спутника (SkyView, он же SkyPlot) по данным Trimble GNSS Planning Online на интервал времени с 18:00 МСК 16 февраля до 06:00 МСК 17 февраля 2021 года.

Пронаблюдаем траекторию движения спутника.

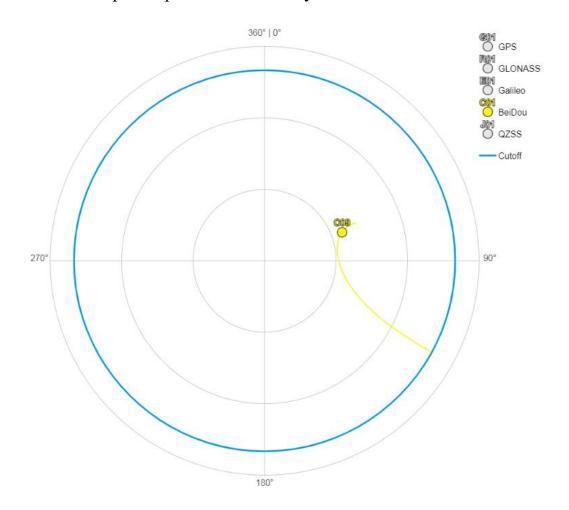


Рисунок 6 — Траектория движения спутника C09, построенная с помощью SkyPlot.

По рисунку 6 видно, что в конце наблюдаемого интервала времени спутник C09 все еще находился в зоне видимости.

# 1.4. Формирование списка и описание параметров

Сформируем список и описание параметров, входящих в состав эфемерид в сигнале B1I Beidou. Сформируем список эфемерид [3]:

Таблица 1 — Описание параметров эфемерид

Параметры	Определение
$t_{oe}$	Исходное время эфемерид
$\sqrt{A}$	Квадратный корень из большой полуоси
e	Эксцентриситет
ω	Аргумент перигея
$\Box n$	Среднее отклонение движения от расчетного значения
$M_0$	Средняя аномалия в исходное время
$\Omega_0$	Долгота восходящего узла орбитальной плоскости, вычисленная по исходному времени
Ω	Скорость прямого восхождения
$i_0$	Угол наклона в исходное время
IDOT	Скорость угла наклона
$C_{uc}$	Амплитуда косинусного гармонического корректирующего члена к аргументу широты
$C_{us}$	Амплитуда синусного гармонического корректирующего члена к аргументу широты
$C_{rc}$	Амплитуда косинусного гармонического корректирующего члена к радиусу орбиты
$C_{rs}$	Амплитуда синусного гармонического корректирующего члена к радиусу орбиты
$C_{ic}$	Амплитуда косинусного гармонического корректирующего члена к углу наклона
$C_{is}$	Амплитуда синусного гармонического корректирующего члена к углу наклона

Таблица 2 — Значения параметров эфемерид спутника С09

Параметр	Обозначение	Значение	Размерность
SatNum	PRN	9	-
toe	$t_{oe}$	244800000.000	мс
Crs	$C_{rc}$	-4.98437500000000000e+01	рад
Dn	$\Box n$	7.87532799390033844e-13	рад/мс
M0	$M_{0}$	2.34731910518265385e+00	рад
Cuc	$C_{uc}$	-1.24704092741012573e-06	рад
e	e	7.69855396356433630e-03	-
Cus	$C_{us}$	2.29864381253719330e-05	рад
sqrtA	$\sqrt{A}$	6.49307452583312988e+03	$\mathbf{M}^{1/2}$
Cic	$C_{ic}$	-6.98491930961608887e-08	рад
Omega0	$\Omega_0$	6.79084253670661386e-01	рад
Cis	$C_{is}$	8.84756445884704590e-08	рад
i0	$i_0$	9.50974837701972997e-01	рад
Crc	$C_{rc}$	-4.67468750000000000e+02	рад
omega	ω	-2.38950527529739887e+00	рад
OmegaDot	$\dot{\Omega}$	-1.75185868623179542e-12	рад/мс
iDot	IDOT	6.78599694972560970e-15	рад/с
Tgd	$T_{GD}$	2.09000000000000000e+05	мс
toc	$t_{oc}$	2.4480000000000000e+08	мс
af2	$a_{f2}$	0.0000000000000000e+00	Mc/Mc <sup>2</sup>
af1	$a_{f1}$	-2.67101896156418661e-11	мс/мс
af0	$a_{f0}$	7.28702425956726074e-01	мс
URA	-	0	-
IODE	-	257	-
IODC	-	0	-
codeL2	-	0	-
L2P	-	0	-
WN	-	789	-

## Этап 2. Моделирование

#### Описание этапа

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 данную 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 предыдущем этапе.

Построить трехмерные графики множества положений спутника Beidou с системным номером, соответствующим номеру студента по списку. 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 прошлом этапе.

# Приведём таблицу эфемерид, используемых в данном этапе:

Таблица 3 — Значения параметров эфемерид спутника С09

Параметр	Параметр Обозначение Значение		Размерность	
SatNum	PRN	9	-	
toe	t <sub>oe</sub>	244800000.000	мс	
Crs	$C_{rc}$	-4.98437500000000000e+01	рад	
Dn	$\Box n$	7.87532799390033844e-13	рад/мс	
M0	$M_0$	2.34731910518265385e+00	рад	
Cuc	$C_{uc}$	-1.24704092741012573e-06	рад	
e	e	7.69855396356433630e-03	-	
Cus	$C_{us}$	2.29864381253719330e-05	рад	
sqrtA	$\sqrt{A}$	6.49307452583312988e+03	$M^{1/2}$	
Cic	$C_{ic}$	-6.98491930961608887e-08	рад	
Omega0	$\Omega_0$	6.79084253670661386e-01	рад	
Cis	$C_{is}$	8.84756445884704590e-08	рад	
iO	$i_0$	9.50974837701972997e-01	рад	
Crc	$C_{rc}$	-4.67468750000000000e+02	рад	
omega	$\omega$	-2.38950527529739887e+00	рад	
OmegaDot	Ω	-1.75185868623179542e-12	рад/мс	
iDot	IDOT	6.78599694972560970e-15	рад/с	
Tgd	$T_{GD}$	2.09000000000000000e+05	мс	
toc	$t_{oc}$	2.4480000000000000e+08	МС	
af2	$a_{f2}$	0.0000000000000000e+00	Mc/Mc <sup>2</sup>	
af1	$a_{f1}$	-2.67101896156418661e-11	мс/мс	
af0	$a_{f0}$	7.28702425956726074e-01	мс	
URA	-	0	-	
IODE	-	257	-	
IODC	-	0	-	
codeL2	-	0	-	

L2P	-	0	-
WN	-	789	-

## 2.1. Алгоритм расчёта

В таблице 3 приведены параметры эфемерид вещания Beidou для вычисления их спутниковых координат в любую эпоху наблюдения. Эти параметры периодически обновляются и не должны использоваться вне установленного времени (около четырех часов), поскольку ошибка экстраполяции экспоненциально растет за пределами срока ее действия.

Для вычисления спутниковых координат, по навигационному сообщению, необходимо использовать следующий алгоритм.

Вычислим время  $t_k$  из исходного времени эфемерид  $t_{oe}$  (t и  $t_{oe}$  выражаются в секундах в неделе GPS):

$$t_k = t - t_{oe}$$

Если  $t_k > 302400$  секунд, вычитаем 604 800 секунд из  $t_k$ . Если  $t_k < -302400$  секунд, то добавляем 604800 секунд.

Вычислим среднюю аномалию для  $t_k$ ,

$$M_k = M_0 + \left(\frac{\sqrt{\mu}}{\sqrt{a^3}} + \Delta n\right) t_k$$

Решим (итеративно) уравнение Кеплера для аномалии эксцентриситета  $E_k$ :

$$M_k = E_k - e\sin(E_k)$$

Вычислим истинную аномалию  $\, \mathcal{U}_k \, : \,$ 

$$\upsilon_k = \arctan\left(\frac{\sqrt{1 - e^2}\sin(E_k)}{\cos(E_k - e)}\right)$$

Вычислим аргумент широты  $u_k$  из аргумента перигея  $\omega$ , истинной аномалии  $v_k$  и поправок  $C_{uc}$  и  $C_{us}$ :

$$u_k = \omega + \upsilon_k + C_{uc} \cos(2(\omega + \upsilon_k)) + C_{us} \sin(2(\omega + \upsilon_k))$$

Вычислим радиально расстояние  $r_k$  с учётом поправок  $C_{rc}$  и  $C_{rs}$ :

$$r_k = a(1 - e\cos(E_k)) + C_{rc}\cos(2(\omega + \nu_k)) + C_{is}\sin(2(\omega + \nu_k))$$

Вычислим наклон  $i_k$  орбитальной плоскости по наклону  $i_o$  в исходное время  $t_{oe}$  и поправкам  $C_{ic}$  и  $C_{is}$ :

$$i_k = i_o + IDOT \cdot t_k + C_{ic} \cos(2(\omega + \upsilon_k)) + C_{is} \sin(2(\omega + \upsilon_k))$$

Вычислим долготу восходящего узла  $\lambda_k$  (относительно Гринвича). В этом расчете используется долгота восходящего узла по исходному времени ( $\Omega_0$ ), поправка от видимого изменения звездного времени по Гринвичу между началом недели и опорным временем  $t_k = t - t_{oe}$ , а также изменение долготы восходящего узла по сравнению с исходным моментом  $t_{oe}$ :

$$\lambda_{k} = \Omega_{o} + (\dot{\Omega} - \omega_{E})t_{k} - \omega_{E}t_{oe}$$

 $\omega_{\rm E} = 7.2921151467 \cdot 10^{-5}$  - скорость вращения Земли

Расчетные положения спутников в орбитальной плоскости:

$$\begin{cases} x_k = r_k \cos(u_k) \\ y_k = r_k \sin(u_k) \end{cases}$$

Pасчетные GEO / MEO / IGSO координаты спутника в BDCS:

$$\begin{cases} X_k = x_k \cos(\lambda_k) - y_k \cos(i_k) \sin(\lambda_k) \\ Y_k = x_k \sin(\lambda_k) + y_k \cos(i_k) \cos(\lambda_k) \\ Z_k = y_k \cos(i_k) \end{cases}$$

Построим трехмерный график множества положений заданного спутника Beidou:

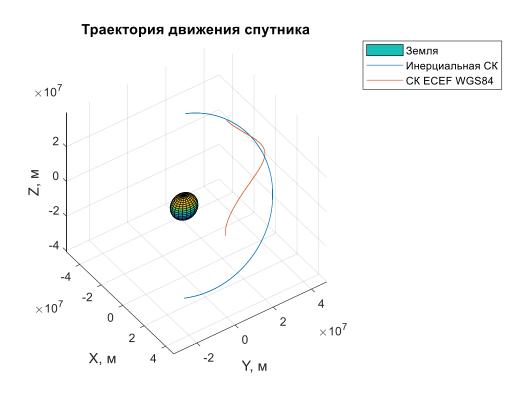


Рисунок 7 – Траектория движения спутника

Построим SkyView за интервал времени с 18:00 МСК 16 февраля до 06:00 МСК 17 февраля 2021 года:

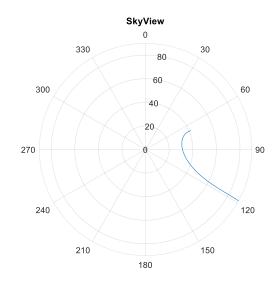


Рисунок 8 — Модель SkyView

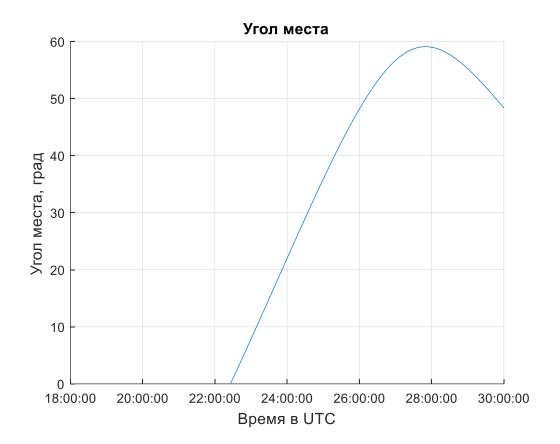


Рисунок 9 — График угла места

При сравнении рисунков, полученных на 2 этапе, с рисунками, полученными на 1 этапе, видно, что они практически совпадают. Однако, имеется погрешность, связанная с тем, что мы используем параметры эфемерид в установленном промежутке времени (около четырех часов).

Код программы приведен в приложении 1.

## Этап 3. Реализация

## Описание кода реализации

Задача была решена с помощью компилятора Code::Blocks. Программа представляет собой сборку из трех главных и двух заголовочных файлов. Далее будут рассмотрены данные файлы.

Файл main.cpp это основа проекта. В нем происходит запись координат и сравнение со значениями, полученными в Matlab на прошлом этапе. Его можно подробнее увидеть в приложении 2. Для сравнения значений, Matlab записывает координаты в файл «coor.txt».

В файле «Soordinate.cpp» программный код происходит расчёт координат по эфемеридам, находящимся в main.cpp. С кодом можно ознакомиться в приложении 3.

Решение уравнения Кеплера реализуется в файле «Kepler.cpp». Код можно увидеть в приложении 4. А также два заголовочных файла «Kepler.h» и «Soordinate.h». Содержание данных файлов можно увидеть в приложениях 5 и 6.

## 3.1. Результат расчета

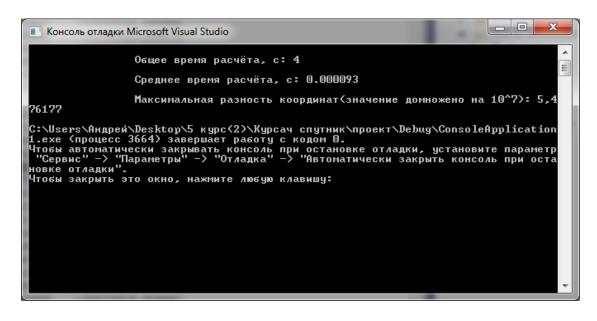


Рисунок 10 – Результат работы программы

Следовательно, максимальная разность координат значения 548 нм. Общее время расчета равно 4 секундам, время одной итерации примерно 93 мкс.

## 3.2. Анализ работы программы

Дальнейший анализ производился с помощью Visual Studio где есть вкладка отладки. С помощью неё мы и будем проводить анализ программы.



Рисунок 11 – График ЦП

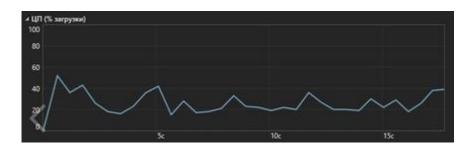
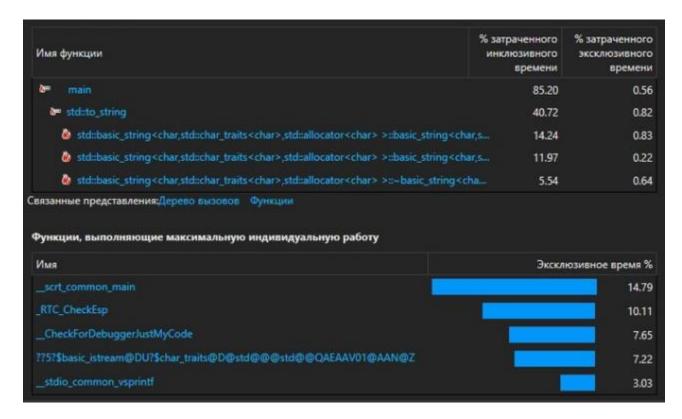


Рисунок 12 – График загрузки ЦП



# Рисунок 13 – Распределение вызовов и функций по времени

На рисунке 14 показано использование памяти процесса по времени. Утечки не были обнаружены.



Рисунок 14 – Результат работы программы

При расчете в разных средах программирования или Matlab и C++ имеют некоторые отличия, которые, как и во времени выполнения (что можно заметить невооружённым взглядом), так и в точности.

### **ЗАКЛЮЧЕНИЕ**

Ознакомительные работы с помощью таких сторонних средств как «Trimble GNSS Planning» и CelesTrak. Данные сервисы (средства) показывали то, что мы должны будем сделать в последующих этапах. Разработки в среде Matlab, был произведён расчет координат для заданного спутника, так же были получены сравнимые значения и графические отображения траекторий и основных характеристик. Была проанализирована разработанная программа, но и полученые ранее результаты программы как написанные на C++ так и в Matlab.

## Список литературы и источников

1. Википедия. Бэйдоу - <a href="https://ru.wikipedia.org/wiki/Бэйдоу#Список спутников">https://ru.wikipedia.org/wiki/Бэйдоу#Список спутников</a>

- 2. «Информационно-аналитический центр координатно-временного и навигационного обеспечения» <a href="https://www.glonass-iac.ru/BEIDOU/">https://www.glonass-iac.ru/BEIDOU/</a>
- BeiDou Navigation Satellite System Signal In Space Interface Control Document Open Service Signal B1I (Version 3.0) - China Satellite Navigation Office February 2019

```
clear all;
clc;
close all;
a=(6.49307452583312988e+03)^2;
toe = 244800000.000 * 10^-3;
M0 = 2.34731910518265385e+00;
dn = (7.87532799390033844e-13)/10^-3;
w = -2.38950527529739887e+00;
Cuc =-1.24704092741012573e-06;
Crc = -4.674687500000000000e + 02;
Crs = -4.984375000000000000e+01;
Cic = -6.98491930961608887e - 08;
Cis = 8.84756445884704590e - 08;
Cus = 2.29864381253719330e-05;
i0 = 9.50974837701972997e-01;
IDOT = 6.78599694972560970e-15;
Omega0 = 6.79084253670661386e-01;
OmegaDot = -1.75185868623179542e-12;
e= 7.69855396356433630e-03;
n = 3.986004418e+14;
OMEGA e = 7.2921151467*10^{-5}; %%
omegaE=OMEGA e; %%
tstart = (24*2 + 18 - 3)*60*60;
tstop = (24*3 + 6 - 3)*60*60;
t arr = tstart:1:tstop;
dt = 12*60*60;
for i = 1:1:length(t arr)
coord(:, i) = CoordGPS(t arr(i), toe, M0,e, n, a, dn,w, Cuc, Cus, Crc, Crs, Cic,
Cis,i0, IDOT, Omega0,OmegaDot, omegaE );
coord eci x(i) = coord(i) .ECI(1);
coord eci y(i) = coord(i).ECI(2);
coord eci z(i) = coord(i).ECI(3);
coord ecef x(i) = coord(i).ECEF(1);
coord ecef y(i) = coord(i).ECEF(2);
coord ecef z(i) = coord(i).ECEF(3);
coord eci(1,i) = coord(i).ECI(1);
coord eci(2,i) = coord(i).ECI(2);
coord eci(3,i) = coord(i).ECI(3);
coord ecef(1,i) = coord(i).ECEF(1);
coord ecef(2,i) = coord(i).ECEF(2);
coord ecef(3,i) = coord(i).ECEF(3);
end
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 = [coord_ecef_x; coord_ecef_y; coord_ecef_z];
for i = 1:length(crd WGS 84(1,:))
    crd WGS 84(:,i) = \text{crd WGS } 84(:,i) + \text{MATRIX WGS } 84 * \text{crd WGS } 84(:,i) + [0.07; -0;
-0.771;
end
crd WGS 84 = crd WGS 84.'
figure (1)
E = wgs84Ellipsoid;
ellipsoid(0,0,0,E.SemimajorAxis, E.SemimajorAxis, E.SemiminorAxis);
hold on;
plot3(coord eci x, coord eci y,coord eci z);
hold on;
plot3(crd WGS 84(:,1), crd WGS 84(:,2), crd WGS 84(:,3))
title ('Траектория движения спутника', 'FontSize', 12)
```

```
xlabel('X, M', 'FontSize',12)
ylabel('Y, M', 'FontSize',12)
zlabel('Z, M', 'FontSize',12)
lgd = legend('Земля', 'Инерциальная СК', 'СК ЕСЕF WGS84');
% Географические координаты корпуса Е и их перевод в систему WGS-84
% Lantitude
N gr = 55;
N min = 45;
N \sec = 23.8178;
N = N \text{ gr*pi/180} + N \text{ min/3437.747} + N \text{ sec/206264.8; }  широта [рад]
% Longtitude
E gr = 37;
E \min = 42;
E \sec = 12.2608;
E = E gr*pi/180 + E min/3437.747 + E sec/206264.8; % долгота [рад]
Н = 150; % высота [м]
llh = [N E H];
crd PRM = llh2xyz(llh)';
% Постороение SkyPlot
for i = 1:length(crd WGS 84(:,1))
    [X(i) Y(i) Z(i)] =
ecef2enu(crd WGS 84(i,1),crd WGS 84(i,2),crd WGS 84(i,3),N,E,H,wgs84Ellipsoid,'radian
s');
    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
% Skyplot
figure (2)
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+3); % Перевод временной оси в формат hh:mm:ss
figure (3)
grid on
hold on
plot(th,(-teta)*180/pi+90,'DurationTickFormat','hh:mm:ss')
xlim([th(1) th(end)])
title('Угол места', 'FontSize',12)
xlabel('Время в UTC', 'FontSize',12)
ylabel('Угол места, град', 'FontSize',12)
```

```
#include <iostream>
#include <fstream>
#include <string>
#include "Soordinate.h"
#include "Kepler.h"
#include <ctime>
#include <cmath>
using namespace std;
int main()
{
      Efemeridi Efemer;
      Efemer.mu = 3.986004418E+14;
      Efemer.we = 7.2921151467E-5;
      Efemer.toe = 244800;
      Efemer.A = 4.216001679802313e+07;
      Efemer.e = 7.69855396356433630e-03;
      Efemer.M0 = 2.34731910518265385e+00;
      Efemer.omega = -2.38950527529739887e+00;
      Efemer.i0 = 9.50974837701972997e-01;
      Efemer.omega0 = 6.79084253670661386e-01;
      Efemer.del_n = 7.875327993900338e-10;
      Efemer.i_dot = 6.78599694972560970e-15;
      Efemer.omega_dot = -1.75185868623179542e-12;
      Efemer.c_uc = -1.24704092741012573e-06;
      Efemer.c_us = 2.29864381253719330e-05;
      Efemer.c_rc = -4.67468750000000000000e+02;
      Efemer.c_ic = -6.98491930961608887e-08;
      Efemer.c_is = 8.84756445884704590e-08;
      time_t start, end;
      double t = 226800;
      double delta_t = 1;
      double* coord = new double[3];
      double* coord matlab = new double[3];
      double max del = 0;
      ofstream out;
      out.open("cpp.txt");
      ifstream in("matlab.txt");
      time(&start);
      for (int i = 0; i < (43200 / delta_t); i++)</pre>
      {
             Ocoord(t, coord, Efemer);
             t += delta_t;
             string coord_str1 = to_string(coord[0]);
             string coord_str2 = to_string(coord[1]);
             string coord_str3 = to_string(coord[2]);
             out << coord_str1 << " " << coord_str2 << " " << coord_str3 << endl;
             in >> coord_matlab[0] >> coord_matlab[1] >> coord_matlab[2];
             for (int j = 0; j < 3; j++)
                    if (abs(coord[j] - coord_matlab[j]) > max_del)
                    {
                           max_del = abs(coord[j] - coord_matlab[j]);
                    }
             }
      max_del = max_del * 10000000;
      time(&end);
      in.close();
      delete[] coord;
      delete[] coord_matlab;
```

```
coord = nullptr;
       coord matlab = nullptr;
       double seconds = difftime(end, start);
       string seconds1 = to_string(seconds / 43200 / delta_t);
setlocale(LC_ALL, "rus");
       cout << "\n\t\t0бщее время расчёта, c: " << seconds << endl;
       cout << "\n\t\tСреднее время расчёта, с: " << seconds1 << endl;
       string max_del1 = to_string(max_del);
       cout << "\n\t\tМаксимальная разность координат(значение домножено на 10^7): " << max_del1
<< endl;
       out.close();
       in.close();
}
                                               Приложение 3
#include "Soordinate.h"
#include <iostream>
#include <math.h>
#include <ostream>
#include "Kepler.h"
using namespace std;
void Ocoord(double t, double* coord, Efemeridi Ef)
       double tk = t - Ef.toe;
       double Mk = Ef.M0 + (sqrt(Ef.mu) / pow(sqrt(Ef.A), 3) + Ef.del_n) * tk;
       double Ek = kepler(Mk, Ef.e);
       double Vk = atan2(sqrt(1 - pow(Ef.e, 2)) * sin(Ek), cos(Ek) - Ef.e);
       double Uk = Ef.omega + Vk + Ef.c_uc * cos(2 * (Ef.omega + Vk)) + Ef.c_us * sin(2 *
(Ef.omega + Vk));
       double rk = Ef.A * (1 - Ef.e * cos(Ek)) + Ef.c_rc * cos(2 * (Ef.omega + Vk)) + Ef.c_rs *
sin(2 * (Ef.omega + Vk));
       double ik = Ef.i0 + Ef.i_dot * tk + Ef.c_ic * cos(2 * (Ef.omega + Vk)) + Ef.c_is * sin(2 *
(Ef.omega + Vk));
       double lambk = Ef.omega0 + (Ef.omega_dot - Ef.we) * tk - Ef.we * Ef.toe;
       coord[0] = (cos(-lambk) * cos(-Uk) - sin(-lambk) * cos(-ik) * sin(-Uk)) * rk;

coord[1] = (-sin(-lambk) * cos(-Uk) - cos(-lambk) * cos(-ik) * sin(-Uk)) * rk;
       coord[2] = (sin(-ik) * sin(-Uk)) * rk;
}
                                               Приложение 4
#include "Kepler.h"
#include <math.h>
double kepler(double Mk, double e) {
       double Ek = Mk;
       double Ek1;
       do {
              Ek1 = Ek;
              Ek = Mk + e * sin(Ek);
       } while (fabs(Ek1 - Ek) > 0.0000001);
       return Ek; }
                                               Приложение 5
```

#ifndef KEPLER\_H

```
#define KEPLER_H
double kepler(double Mk, double e);
#endif /* #ifndef KEPLER_H */#pragma once
                                            Приложение 6
#ifndef COORDINATE_H
#define COORDINATE_H
typedef struct {
      double mu;
      double we;
      double toe;
      double A;
      double e;
      double M0;
      double omega;
      double i0;
      double omega0;
      double del_n;
      double i_dot;
      double omega_dot;
      double c_uc;
      double c_us;
      double c_rc;
      double c_rs;
      double c_ic;
      double c_is;
} Efemeridi;
void Ocoord(double t, double* coord, Efemeridi Ef);
#endif /* #ifndef GPSSVPOS_H */#pragma once
```