Национальный исследовательский университет «МЭИ»

Институт радиотехники и электроники им. В.А. Котельникова Кафедра радиотехнических систем Аппаратура потребителей СРНС

Курсовая работа

«Расчет траектории движения спутника GPS по данным с демодулятора его сигнала»

Группа:	ЭР-15-17
ФИО студента:	Цымбал Г.Р.
ФИО преподавателя:	Корогодин И.В.
Оценка:	
Дата:	
Полпись:	

Москва

РЕФЕРАТ

Цель курсового проекта – разработка модулей разбора навигационного сообщения GPS и расчета положения спутника, предназначенных для использования в составе навигационного приемника.

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 курсового проекта в работе выполняется ряд задач, соответствующих этапам проекта и контрольным мероприятиям:

- разработка модуля разбора символов навигационного сообщения;
- расчет положения KA в Matlab/Python и его проверка сторонними сервисами;
 - реализация модуля расчета положения КА на С/С++ и его тестирование.

Конечная цель всего курсового проекта — получить библиотеку функций на Си++, позволяющую рассчитывать положение спутника GPS по данным с демодулятора его сигнала L1 C/A.

На первом этапе был реализован модуль разбора навигационного сообщения до структуры эфемерид и проведено сравнение результатов со сторонней программой.

На втором этапе требуется реализовать на языке Matlab или Python функцию расчета положения спутника GPS на заданный момент по шкале

времени UTC. В качестве эфемерид использовать данные, полученные на предыдущем этапе.

На третьем этапе требуется разработать на языке C/C++ функцию расчета положения спутника GPS 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.

Работа содержит 51 страница, 15 рисунков, 4 источника, 3 приложения.

СОДЕРЖАНИЕ

РЕФЕРАТ	2
СОДЕРЖАНИЕ	4
ПЕРЕЧЕНЬ СОКРАЩЕНИЙ И ОБОЗНАЧЕНИЙ	5
введение	6
1 Обработка логов навигационного приемника	9
1.1 Задание к первому этапу	9
1.2 Разработка программы для обработки исходного файла и в файл таблицы эфемерид	
1.3 Сравнение результатов разработанной программы и прогр RTKNAVI	
2 Моделирование траектории движения	13
2.1 Задание ко второму этапу	13
2.2 Разработка программы расчета положения спутника	14
2.3 Результаты моделирования	15
2.4 Сравнение результатов моделирования с Trimble GNSS Pla Online	nning
3 Реализация модуля расчета координат	19
3.1 Задание к третьему этапу	19
3.2 Разработка программы расчета положения спутника	20
3.3 Потребляемая память и утечки	21
Заключение	23
СПИСОК ИСПОЛЬЗОВАННЫХ ИСТОЧНИКОВ	24
ПРИЛОЖЕНИЕ А	25
ПРИЛОЖЕНИЕ Б	30
Приложение В	33

ПЕРЕЧЕНЬ СОКРАЩЕНИЙ И ОБОЗНАЧЕНИЙ

GPS Global Positioning System

КА Космический аппарат

НАП Навигационная аппаратура потребителя

ГНСС Глобальная навигационная спутниковая система

НКА Навигационный космический аппарат

ИКД Интерфейсный контрольный документ

СК Система координат

ВВЕДЕНИЕ

Космический сегмент, состоящий из навигационных спутников, представляет собой совокупность источников радионавигационных сигналов, передающих одновременно значительный объем служебной информации. Основные функции каждого спутника — формирование и излучение радиосигналов, необходимых для навигационных определений потребителей и контроля бортовых систем спутника.

Современная спутниковая навигация основывается на использовании принципа беззапросных дальномерных измерений между навигационными спутниками и потребителем. Это означает, что потребителю в составе навигационного сигнала передается информация о координатах спутников. Одновременно (синхронно) производятся измерения дальностей навигационных спутников. Способ измерений дальностей основывается на вычислении временных задержек принимаемого сигнала от спутника по сравнению с сигналом, генерируемым НАП. Для функционирования ГНСС необходимы данные о параметрах вращения Земли, фундаментальные эфемериды Луны и планет, данные о гравитационном поле Земли, о моделях атмосферы, а также высокоточные данные об используемых системах координат и времени.

Каждый принимает с спутник наземных станций управления навигационную информацию, которая передается обратно пользователям в составе навигационного сообщения. Навигационное сообщение содержит разные типы информации, необходимые для того, чтобы определить местоположение пользователя и синхронизовать его шкалу времени с Выделяются национальным эталоном. основные ТИПЫ информации навигационного сообщения:

• Эфемеридная информация, необходимая для вычисления координат спутника с достаточной точностью;

- Погрешность расхождения бортовой шкалы времени относительно системной шкалы времени для учета смещения времени КА при навигационных измерениях;
- Расхождение между шкалой времени навигационной системы и национальной шкалой времени, для решения задачи синхронизации потребителей;
- Признаки пригодности с информацией о состоянии спутника для оперативного исключения спутников с выявленными отказами из навигационного решения;
- Альманах с информацией об орбитах и состоянии всех КА в группировке для долгосрочного грубого прогноза движения спутников и планирования измерений;
- Параметры модели ионосферы, необходимые одночастотным приемникам для компенсации погрешностей навигационных измерений, связанных с задержкой распространения сигналов в ионосфере;
- Параметры вращения Земли для точного пересчета координат потребителя в разных системах координат.

GPS спутники передают два вида данных - альманах и эфимерис. Альманах содержит параметры орбит всех спутников. Каждый спутник передаёт альманах для всех спутников. Данные альманаха не отличаются большой точностью и действительны несколько месяцев. В свою очередь, данные эфимериса содержат очень точные корректировки параметров орбит и часов для каждого спутника, что требуется для точного определения координат.

Каждый GPS спутник передаёт только данные своего собственного эфимериса. Эти данные действительны только 30 минут. Спутники передают

свой эфимерис каждые 30 секунд. Если GPS был отключён более 30 минут, а потом включён, он начинает искать спутники, основываясь на известном ему альманахе. По нему GPS выбирает спутники для инициации поиска.

В первой главе производится выделение информации об эфемеридах отдельного КА из структуры кадра навигационного сообщения, а также осуществляется обработка полученной информации и запись в текстовый файл.

1 Обработка логов навигационного приемника 1.1 Задание к первому этапу

В неизвестной локации установлен навигационный приемник, принимающий сигналы GPS L1C/A и логирующий результаты этого приема в формате NVS BINR. Собранный на пятиминутном интервале файл приложен в архиве под именем BINR.bin. Файл содержит наблюдения псевдодальностей и прочих радионавигационных параметров, демодулированные и разобранные данные навигационного сообщения.

Данные демодулятора продублированы в текстовый файл in.txt. Каждая строка файла содержит данные одного сабфрейма одного навигационного сигнала в формате:

Рисунок 1 – Структура одного сабфрейма одного НКА

где 13 - номер спутника, 212130404 - счетчик сабфреймов в сигнале, 53 - ID сабфрейма в навигационном сообщении, где в первых трех битах содержится номер сабфрейма в фрейме (5 в данном примере), а далее - номер фрейма в сообщении (6 в данном примере), 1000101110... символы с демодулятора в порядке возрастания времени слева направо.

Требуется:

- **1.** Разработать программу, обрабатывающую файл in.txt и выводящую в файл out.txt таблицу эфемерид для спутника согласно варианту в заданном формате.
- **2.** Обработать файл BINR.bin с помощью программы RTKNAVI из состава RTKLIB. Определить день и место проведения наблюдений, значения эфемерид для спутника согласно номеру варианта.
 - 3. Сравнить полученные таблицы.

- **4.** Оформить код программы и разместить на Github.
- **5.** Оформить отчет по этапу и разместить на Github.
- **6.** Завести Pull Request.

Программа должна компилироваться gcc, все входные данные брать из in.txt, весь вывод осуществлять в out.txt.

1.2 Разработка программы для обработки исходного файла и вывод в файл таблицы эфемерид

Исходные данные в файле in.txt имеют следующий вид:

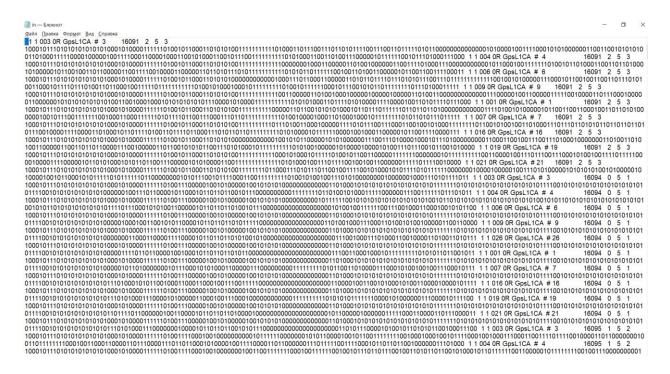


Рисунок 2 – Исходные данные файла in.txt

Согласно варианту задания необходимо обработать данные для 16 спутника, а именно: эфемеридная информация, содержащаяся в первых трёх сабфреймах структуры навигационного сообщения. В приложении А представлен листинг кода программы, реализующий обработку файла in.txt на языке С.

Функция *file2subFrames* выделяет данные из первых трёх сабфреймов навигационного сообщения.

Функция *subFrames2Eph* выделяет из сабфреймов необходимую эфемеридную информацию о Кеплеровских элементах орбиты, шкале времени часов спутника.

Метод *twoCompl2int* вводит дополнение до двух, а именно позволяет получать данные из структуры сабфрейма с учётом знака.

Функция *printЕmp* выводит на экран таблицу эфемерид для заданного КА.

Сохранение таблицы эфемерид производится с помощью функции *save* в файл out.txt.

Скомпилируем программу с помощью gcc и выведем на экран полученную таблицу эфемерид:

```
👞 Командная строка
          Health
          IODE2
  \Users\rcymbal\source\repos\KPAPSRNS1\KPAPSRNS1>gcc APSRNS.cpp -o APSRNS.exe
 :\Users\rcymbal\source\repos\KPAPSRNS1\KPAPSRNS1>APSRNS.exe
 NAV Ephemeris (slot = 221473810) =
                    = 2.432512e-007
                                                     [deg/s]
                    = -7.133039
= 5.867332e-007
          MØ
                                          [deg]
          e = 1.275745e-002

Cus = 9.344891e-006

sqrtA = 5.153602e+003

toe = 100800
                    = 6.891787e-008
          Omega0 = 135.039698
Cis = 1.844019e-007
i0 = 55.591104
         - 35.591104

Crc = 2.056875e+002

omega = 40.568872

OmegaDot= -4.556637e-007

iDot = -2.312300
                                          [deg]
                                          [deg]
                                                     [deg/s]
[deg/s]
                    = -2.312390e-008
= -1.024455e-008
          Tgd
                    = 100800
                    = 0.000000e+000
                    = -4.888534e-012
                    = -4.691556e-004
          WN
          TODC
                    = 20
          Health = 0
          IODE2
                    = 20
          IODE3
          codeL2
  \Users\rcymbal\source\repos\KPAPSRNS1\KPAPSRNS1>_
```

Рисунок 3 – Результат компиляции программы

Запишем в файл out.txt таблицу эфемерид:

```
Out — Блокнот
Файл Правка Формат Вид Справка
LNAV Ephemeris (slot = 221473810) =
        Crs = 7.750000e+000
              = 2.432512e-007
         Dn
                                    [deg/s]
             = -7.133039 [deg]
        M0
         Cuc = 5.867332e-007
            = 1.275745e-002
        Cus = 9.344891e-006
        sqrtA = 5.153602e+003
        toe = 100800
Cic = 6.891787e-008
         Omega0 = 135.039698
                                    [deg]
        Cis = 1.844019e-007
i0 = 55.591104 [deg]
        Crc = 2.056875e + 002
        omega = 40.568872
                                    [deg]
        OmegaDot= 3.428671e-004
                                    [deg/s]
        iDot = 3.121522e-007
         Tgd = 1.089647e-007
        toc = 100800
        af2 = 0.000000e+000
af1 = 7.445692e-009
        af0 = 1.483969e-003
               = 149
         WN
        IODC = 20
        URA = 0
        Health = 0
        IODE2 = 20
        IODE3 = 20
        codeL2 = 1
        L2P = 1
```

Рисунок 4 – Запись таблицы эфемерид в файл out.txt

Эфемеридная информация также была представлена в файле BINR.bin.

После обработки файла BINR.bin с помощью программы RTKNAVI из состава RTKLIB получим таблицу эфемерид и сравним с рисунком 4 п.1.2:

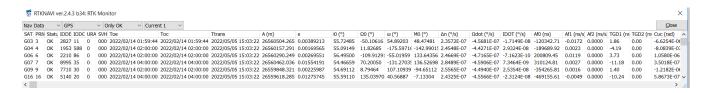


Рисунок 5 – Эфемериды, полученные из программы RTKNAVI

Комментарий к рисункам 4 - 5:

По полученным таблицам можно отметить, что эфемеридная информация была выделена корректно.

2 Моделирование траектории движения

2.1 Задание ко второму этапу

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

Построить трехмерные графики множества положений спутника GPS с системным номером, соответствующим номеру студента по списку. Графики в двух вариантах: в СК ECEF WGS84 и соответствующей ей инерциальной СК. Положения соответствовать суточному интервалу должны дне формирования наблюдений, определенном на предыдущем этапе. Допускается использовать одни и те же эфемериды на весь рассматриваемый интервал.

Вывести значения координат спутника в файл out.txt в системе ECEF WGS 84 в виде строк: Секунда_от_начала_дня X Y Z.

Используя оценку местоположения с предыдущего этапа, построить Sky Plot за указанный временной интервал и сравнить результат с Trimble GNSS Planning Online.

Требуется:

- 1. Реализовать в Matlab или Python (описание модели и её листинг)
- 2. Записать таблицу использованных эфемерид
- **3.** Построить трехмерные графики положений спутника в ЕСЕГ и ЕСІ (не забыть подписать оси, изобразить соответствующую Земле сферу в начале СК)
- 4. Построить расчётный и полученный в GNSS Planing Online SkyView

2.2 Разработка программы расчета положения спутника

Из [2] запишем таблицу значений эфемерид из п.1.2 в соответствии с моделью GPS и воспользуемся константами из ИКД GPS.

C_{rs}	7.750000e+000
Δn	2.55652e-7
M_0	-7.133039
C_{uc}	5.867332e-007
e	1.275745e-002
C_{us}	9.344891e-006
\sqrt{A}	5.153602e+003
t_{oe}	100800
C_{ic}	6.891787e-008
Ω_0	135.039698
C_{is}	1.844019e-007
i_0	55.591104
C_{rc}	2.056875e+002
ω	40.568872
$\dot{\Omega}$	-4.556637e-007
IDOT	-2.312390e-008

Таблица 1 – Значения эфемерид в соответствии с моделью GPS

Далее значения из табл. 1 используются для расчета положения спутника GPS на заданный момент по шкале времени UTC на суточном интервале в системе координат ECEF WGS 84 и соответствующей ей инерциальной СК. Алгоритм расчёта координат КА взят из [2].

Для перевода в инерциальную СК расчёт проводится по (1):

$$\begin{cases} x' = x\cos(\theta) - y\sin(\theta) \\ y' = x\sin(\theta) + y\cos(\theta) \end{cases}$$
 (1)

, где
$$heta=\dot{\Omega}_c(t-t_0)$$

Центр декартовой системы координат переносится в точку приёма (рисунок 6) с помощью метода *ecef2enu*. Далее координаты КА относительно точки приёма пересчитываются в полярную систему координат по (2) из алгоритма ИКД.

$$\begin{cases} r = \sqrt{x^2 + y^2 + z^2} \\ cos(\theta) = \frac{z}{\sqrt{x^2 + y^2 + z^2}} \\ tg(\varphi) = \frac{y}{x} \end{cases}$$
 (2)

Координаты приёмника в RTKNAVI:

N: 44° 09' 36.3261" E: 39° 00' 13.0546" He: 1.247 m

Рисунок 6 – Координаты приемника

Вывод значений координат производится в файл out.txt. В приложении Б представлен листинг кода, реализующий расчёт положения КА и вывод соответствующих графиков

2.3 Результаты моделирования

На рисунке 7 представлена траектория движения КА №16 на интервале суток в СК ЕСЕF WGS 84 с отмеченным местоположением приёмника. На рисунке 8 изображена траектория движения КА в СК, а также точка, в которой находится приёмник. На рисунке 8 изображён Sky Plot с учётом угла места в 10 град.

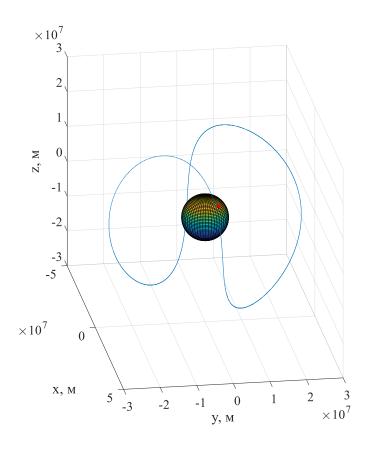


Рисунок 7 — Траектория движения KA в CK ECEF WGS84 и приёмник

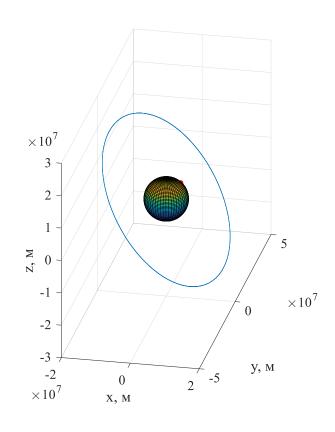


Рисунок 8 – Траектория движения КА в СК ЕСІ и приёмник

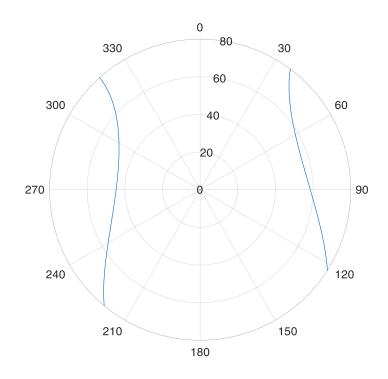


Рисунок 9 – Sky Plot

2.4 Сравнение результатов моделирования с Trimble GNSS Planning Online

Выставим необходимые параметры в Trimble GNSS Planning Online для построения SkyView на заданную дату и время:

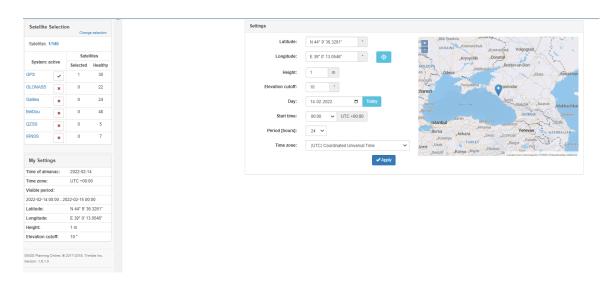


Рисунок 10 — Данные для построения SkyView

На рисунках 11,12 построен SkyView КА №16 системы GPS.

На интервале времени 14.02.2022 00:00 - 15.02.2022 00:00 из точки приёма КА виден 2 раза (утром и вечером).

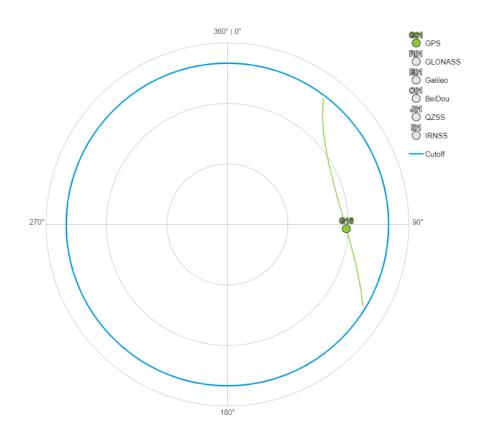


Рисунок 11 – Построение SkyView для первого пролёта KA утром

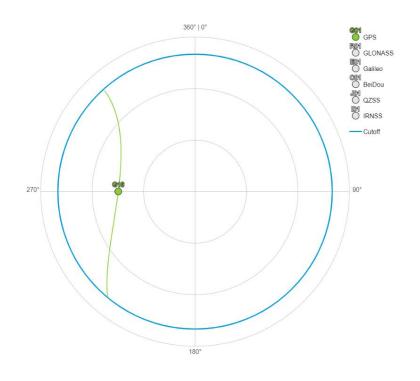


Рисунок 12 – Построение SkyView для второго пролёта KA вечером

Комментарий к рис. 9,11,12:

Рассчитанные положения КА в результате моделирования совпадают с Trimble GNSS Planning Online.

3 Реализация модуля расчета координат

3.1 Задание к третьему этапу

Требуется разработать на языке C/C++ функцию расчета положения спутника GPS 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.

Программный модуль должен сопровождаться unit-тестами (например, используя Check):

- Тесты функции решения уравнения Кеплера
- Тест расчетного положения спутника в сравнении с Matlab/Python

Во время второго теста должно вычисляться и выводиться средняя длительность исполнения функции. Допускается использовать одни и те же эфемериды на весь рассматриваемый интервал (как на предыдущем этапе).

Требуется провести проверку на утечки памяти (например, с помощью утилиты valgrind).

Оформить отчет по результатам курсового проекта. В качестве первых двух глав использовать отчёты с предыдущих этапов, в третьей главе отразить результаты этого этапа:

- 1. Код реализации
- 2. Вывод тестов, включая анализ времени исполнения
- 3. Вывод проверок на утечку памяти
- 4. Вывод по этапу
- 5. Заключение по проекту

Программа должна компилироваться дсс и использовать в качестве входных данных in.txt с первого этапа. Результат должен записываться в out.txt в строки формата, определенного на втором этапе. При тестировании должны сравниваться файлы out.txt второго и третьего этапов.

3.2 Разработка программы расчета положения спутника

Задача расчёта координат КА была решена в Matlab, код был перенесён на С++. В результате расчёта в Matlab и С++ возникла существенная погрешность расчёта координат, это связано с тем, что в ч.1. курсового проекта эфемеридные данные сохранялись с низкой точностью, что повлияло на расчёт координат в Matlab, тогда как в С++ при считывании данных из файла точность сохранялась. Длительность расчёта составила 2.35 секунды.

Расчёт местоположения КА осуществлялся при помощи уравнения Кеплера. Алгоритм расчета местоположения спутника включает в себя уравнение Кеплера. Уравнение Кеплера решается в виде трансцендентного уравнения. Алгоритм расчёта представлен на рисунке 13.

```
347
              while (1)
348
349
                  E_k = E_0;
350
                  E_0 = E_0 + (M_k - E_0 + ep \rightarrow e * sin(E_0)) / (1 - ep \rightarrow e * cos(E_0));
351
352
353
                  if (abs(E_0 - E_k) < 1e-8){
354
                       break;
355
356
                  k = k + 1;
357
358
```

Рисунок 13 – Реализация уравнения Кеплера

На рисунке 14 представлена максимальная разница в координатах и время выполнения разработанной программы, что и требовалось по заданию.

```
= 1.275745e-002
              = 9.344891e-006
     Cus
     sqrtA
              = 5.153602e+003
              = 100800
              = 6.891787e-008
             = 2.356842
     Omega0
              = 1.844019e-007
     i0
              = 0.970229
              = 2.056875e+002
     Crc
     omega = 0.708047
OmegaDot= -7.952679e-009
                               [deg]
                                       [deg/s]
              = -4.035805e-010
     iDot
                                       [deg/s]
     Tgd
              = -1.787977e-010
              = 100800
     toc
     af2
              = 0.000000e+000
              = -4.888534e-012
              = -4.691556e-004
     WN
              = 149
     TODC
              = 20
     URA
     Health
     IODE2
     IODE3
              = 20
     codeL2
     L2P
                                       [m]
[sec]
     max_delta = 1695.204317
     Loop required = 2.325000
\Users\rcvmbal\source\repos\KPAPSRNS1\KPAPSRNS1\Debug2>
```

Рисунок 14 – Максимальная разница координат и время расчёта основной функции

Листинг кода программы представлен в приложении В.

3.3 Потребляемая память и утечки

В процессе отладки кода средний объем потребляемой памяти на расчёт программы составил 4,8 мб.

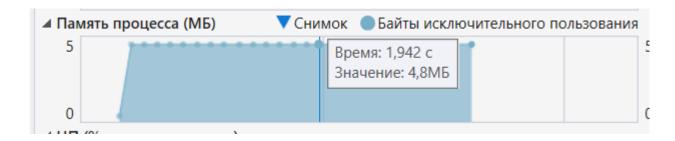


Рисунок 15 – Объём затрачиваемой памяти на алгоритм

Заключение

Разработана программа, обрабатывающая эфемеридные данные с КА системы GPS. Программа позволяет реализовать расчёт для любого КА, т.к. в эфемеридных данных заключена информация о всех КА в орбитальной группировке.

Разработан программный код в среде Matlab, который позволяет определять координаты КА в геоцентрической инерциальной системой координат, а также в системе координат, связанной с Землей. Перевод из одной системы координат в другую необходим для удобства, т.к., например для КА удобно использовать геоцентрическую инерциальную систему координат, а для приёмника легче рассчитывать координаты в системе координат, связанной с Землёй.

Построен Sky plot, для KA на интервале суток, отметим, что на интервале из точки приёма он был виден 2 раза, что совпало со SkyView.

Разработан программный модуль, обрабатывающий входной массив данных (эфемерид) и рассчитывающий координаты КА на интервале суток. Оценено время выполнения программы и оценена точность 2-х алгоритмов.

СПИСОК ИСПОЛЬЗОВАННЫХ ИСТОЧНИКОВ

- 1. ГОСТ 7.32-2017. Структура и правила оформления отчета о научноисследовательской работе.
- 2. Interface Control Contractor: SAIC (GPS SEI) 200 M. Pacific Coast Highway, Suite 1800 El Segundo, CA 90245.
- 3. https://www.glonass-iac.ru/ Прикладной потребительский центр ГЛОНАСС. Информационно-аналитический центр координатновременного и навигационного обеспечения.
- 4. https://docs.microsoft.com/ Техническая документация Майкрософт.

ПРИЛОЖЕНИЕ А

```
#include <stdio.h>
#include <stdint.h>
#include <stdlib.h>
#include <string.h> // loading libraries
#include <cmath>
#define sF1
                pow(2,-5)
#define sF2
                pow(2,-43)
#define sF3
                pow(2,-31)
#define sF4
                pow(2,-29)
#define sF5
                pow(2,-33)
#define sF6
                pow(2,-19)
              pow(2,4)
#define sF7
#define sF8
                pow(2,-55)
                             // Scale factor
#define sc 180 //Semi circles
struct Ephemeris {
      double Crs;
             Dn;
      double
      double
              M0;
      double
              Cuc;
      double
              e;
      double
              Cus;
      double
              sgrtA;
      uint32_t toe;
      double Cic;
double Omega0;
      double
              Cis;
      double
               i0;
      double
               Crc;
      double
              omega;
              OmegaDot;
      double
              iDot;
      double
      double
               Tgd;
      uint32_t toc;
      double
              af2;
             af1;
      double
      double
             af0;
      uint32_t WN;
      uint16_t IODC;
      uint8_t URA;
      uint8_t Health;
      uint16_t IODE2;
      uint16_t IODE3;
      bool
               codeL2;
      bool
               L2P;
      uint32_t slot;
};
const int32_t subFrameLength = 300;
struct SF1_3 {
      uint32 t slot;
      char sf1[subFrameLength + 1];
      char sf2[subFrameLength + 1];
      char sf3[subFrameLength + 1];
void printEmp(Ephemeris* ep);
int32_t file2subFrames(SF1_3* sf, FILE* fid, uint8_t svNum);
int32_t subFrames2Eph(Ephemeris* ep, SF1_3* subframes);
void save(Ephemeris* ep, FILE* fod);
int main(void)
```

```
{
       uint8_t svNum = 16;
       FILE* fid = fopen("in.txt", "r");
FILE* fod = fopen("out.txt", "w");
       if (fid != nullptr) {
               SF1 3 subframes;
               if (!file2subFrames(&subframes, fid, svNum)) {
                      Ephemeris *ep = (Ephemeris*)calloc(1, sizeof(Ephemeris));
                      if (!subFrames2Eph(ep, &subframes)) {
                              printEmp(ep);
                      else {
                              printf(" Cannot decode subframes\n ");
                      fclose(fid);
                      if (fod) {
                              save(ep, fod);
                      }
                      else
                      {
                              printf(" Cannot open out.txt ");
                      fclose(fod);
                      free(ep);
               else {
                      printf(" Subframes not found\n ");
               }
       }
       else {
               printf(" Cannot open in.txt ");
       }
       return 0;
uint32_t str2uint(char *sf, int32_t start, int32_t stop) {
       uint32_t ans = 0;
       for (int i = start; i < stop; i++) {</pre>
               bool bit = (sf[i - 1] == '1');
               ans = ans | (bit << (stop - i - 1));
       return ans;
}
uint32_t str2uint1(char *sf, int32_t start, int32_t stop, int32_t start1, int32_t stop1)
{
       uint32 t ans = 0;
       for (int i = start; i < stop; i++) {</pre>
               bool bit = (sf[i - 1] == '1');
ans = (ans | bit) << 1;</pre>
       for (int i = start1; i < stop1; i++) {</pre>
               bool bit = (sf[i - 1] == '1');
               ans = ans | bit;
               if (i < stop1 - 1) {</pre>
```

```
ans = ans << 1;
      }
      return ans;
}
//uint32 t str2uint2(char *sf, int32 t start, int32 t stop, char *cf, int32 t start1,
int32 t stop1) {
      uint32_t ans = 0;
//
//
      for (int i = start; i < stop; i++) {</pre>
//
             bool bit = (sf[i - 1] == '1');
             ans = ans | (bit << (stop - i - 1));
//
//
//
      for (int i = start1; i < stop1; i++) {</pre>
//
             bool bit = (cf[i - 1] == '1');
//
             ans = ans | (bit << (stop1 - i - 1));
//
//
//
//
      return ans;
//}
int32_t m = 0xFFFFFFF;
      if ((numBit < 32) && bool((1 << numBit - 1) & ans))</pre>
             ans |= m << numBit;
             return -(~(ans - 1));
      if (numBit == 32 && bool((1 << 31) & ans)) {</pre>
             return -(~(ans - 1));
      }
      return ans;
}
int32_t subFrames2Eph(Ephemeris* ep, SF1_3* subframes) {
      ep->slot = subframes->slot;
      ep->WN = str2uint(subframes->sf1, 61, 71);
      ep->Crs = twoCompl2int(str2uint(subframes->sf2, 69, 85), 16) * sF1;
      ep->Cuc = twoCompl2int(str2uint(subframes->sf2, 151, 167), 16)*sF4;
      ep->toe = str2uint(subframes->sf2, 271, 287)*sF7;
      ep->toc = twoCompl2int(str2uint(subframes->sf1, 219, 235), 16) * sF7;
      ep->IODC = str2uint1(subframes->sf1, 83, 85, 211, 219);
      ep->URA = str2uint(subframes->sf1, 73, 75);
      ep->Health = str2uint(subframes->sf1, 73, 79);
      ep->IODE2 = str2uint(subframes->sf2, 61, 69);
      ep->IODE3 = str2uint(subframes->sf3, 271, 279);
      //ep->IODE = twoCompl2int(str2uint2(subframes->sf2, 61, 69, subframes->sf3, 271,
279), 8);
      ep->codeL2 = bool(subframes->sf1[91]);
      ep->L2P = bool(subframes->sf1[91]);
      ep->e = str2uint1(subframes->sf2, 167, 175, 181, 205) * sF5;
      ep->af1 = twoCompl2int(str2uint(subframes->sf1, 249, 265), 16) * sF2;
      ep->af2 = twoCompl2int(str2uint(subframes->sf1, 241, 249), 8) * sF8;
      ep->af0 = twoCompl2int(str2uint(subframes->sf1, 271, 293), 22) * sF3;
      ep->Dn = twoCompl2int(str2uint(subframes->sf2, 91, 107), 16) * sF2 * sc;
      ep->M0 = twoCompl2int(str2uint1(subframes->sf2, 107, 115, 121, 145), 32) * sF3 *
sc;
      ep->Cus = twoCompl2int(str2uint(subframes->sf2, 211, 227), 16) * sF4;
      ep->sqrtA = str2uint1(subframes->sf2, 227, 235, 241, 265) * sF6;
      ep->Cic = twoCompl2int(str2uint(subframes->sf3, 61, 77), 16) * sF4;
      ep->Omega0 = twoCompl2int(str2uint1(subframes->sf3, 77, 85, 91, 115), 32) * sF3 *
sc:
      ep->Cis = twoCompl2int(str2uint(subframes->sf3, 121, 137), 16) * sF4;
```

```
ep->i0 = twoCompl2int(str2uint1(subframes->sf3, 137, 145, 151, 175), 32) * sF3 *
sc:
       ep->Crc = twoCompl2int(str2uint(subframes->sf3, 181, 197), 16) * sF1;
       ep->omega = twoCompl2int(str2uint1(subframes->sf3, 197, 205, 211, 235), 32) * sF3
* sc;
       ep->OmegaDot = twoCompl2int(str2uint(subframes->sf3, 241, 265), 24) * sF2 * sc;
       ep->iDot = twoCompl2int(str2uint(subframes->sf3, 279, 293), 14) * sF2 * sc;
       ep->Tgd = twoCompl2int(str2uint(subframes->sf1, 197, 205), 8) * sF3;
       return 0;
}
int32_t file2subFrames(SF1_3* sf, FILE* fid, uint8_t svNum) {
       int32_t sth1, sth2, sth3, sth4, sth5;
       char str_0R[8];
       char str_GPSL1CA[12];
       char str_reh[8];
       char str[1000];
       uint32_t svStr;
       uint32_t slot;
       int32_t subFrameNum;
       uint32_t slot_SF1 = 0;
       uint32_t slot_SF2 = 0;
       uint32_t slot_SF3 = 0;
       int32_t readres = 0;
       while (readres != EOF)
       {
              svStr = 0;
              readres = fscanf(fid, "%d %d %d %s %s %s %u\t %u %d %d %d %s", &sth1,
&sth2, &sth3, str_0R, str_GPSL1CA, str_reh, &svStr, &slot, &sth4, &sth5, &subFrameNum,
str);
              if ((svStr == svNum) && (slot >= (604800 / 6))) {
                     if (subFrameNum == 1) {
                            slot SF1 = slot;
                            strncpy(sf->sf1, str, sizeof(sf->sf1));
                     else if (subFrameNum == 2) {
                            slot_SF2 = slot;
                            strncpy(sf->sf2, str, sizeof(sf->sf2));
                     else if (subFrameNum == 3) {
                            slot_SF3 = slot;
                            strncpy(sf->sf3, str, sizeof(sf->sf3));
                     if ((slot_SF1 + 1 == slot_SF2) && (slot_SF2 + 1 == slot_SF3)) {
                            sf->slot = slot_SF1;
                            return 0;
                     }
              }
       return 1;
}
void printEmp(Ephemeris* ep)
       printf("LNAV Ephemeris (slot = %u) =
                                              \n", ep->slot);
       printf("\tCrs
                                               \n", ep->Crs);
                         = %e
      printf("\tDn
printf("\tM0
printf("\tCuc
                         = %e \t[deg/s]
                                               \n", ep->Dn);
                                              \n", ep->M0);
\n", ep->Cuc);
                         = %f \t[deg]
                         = %e
```

```
printf("\te
                                  = %e
                                                              \n", ep->e);
         printf("\tCus
                                  = %e
                                                              \n", ep->Cus);
         printf("\tsqrtA
                                  = %e
                                                              \n", ep->sqrtA);
         printf("\ttoe
                                  = %u
                                                              \n", ep->toe);
         printf("\tCic
                                                              \n", ep->Cic);
                                  = %e
         printf("\t0mega0 = %f \t[deg]
                                                              \n", ep->Omega0);
         printf("\tCis
printf("\ti0
                                                              \n", ep->Cis);
                                  = %e
                                  = %f \t[deg]
                                                              \n", ep->i0);
         printf("\tCrc
                                  = %e
                                                             \n", ep->Crc);
         printf("\tomega
                                                              \n", ep->omega);
\n", ep->OmegaDot);
\n", ep->iDot);
                                 = %f \t[deg]
         printf("\t0megaDot= %e \t[deg/s]
        printf("\tomegaDot= %e \t[deg/s]
printf("\tiDot = %e \t[deg/s]
printf("\tTgd = %e
printf("\ttoc = %u
printf("\taf2 = %e
printf("\taf1 = %e
                                                              \n", ep->Tgd);
\n", ep->toc);
                                                              \n", ep->af2);
                                                              \n", ep->af1);
         printf("\taf0
                                                              \n", ep->af0);
                                 = %e
         printf("\tWN
                                                              \n", ep->WN);
                                  = %u
         printf("\tIODC
                                                              \n", ep->IODC);
\n", ep->URA);
                                  = %u
         printf("\tURA
                                  = %u
         printf("\tHealth = %u
                                                              \n", ep->Health);
         printf("\tIODE2
                                  = %u
                                                              \n", ep->IODE2);
         printf("\tIODE3
                                  = %u
                                                              \n", ep->IODE3);
         printf("\tcodeL2 = %u
                                                              \n", ep->codeL2);
         printf("\tL2P
                                  = %u
                                                              \n", ep->L2P);
}
void save(Ephemeris* ep, FILE* fod)
{
         fprintf(fod,"LNAV Ephemeris (slot = %u) =
                                                                     \n", ep->slot);
         fprintf(fod,"\tCrs
                                                                     \n", ep->Crs);
                                        = %e
         fprintf(fod,"\tDn
                                                                     \n", ep->Dn);
                                         = %e \t[deg/s]
         fprintf(fod,"\tM0
                                         = %f \t[deg]
                                                                     \n", ep->M0);
         fprintf(fod,"\tCuc
                                                                     \n", ep->Cuc);
                                         = %e
         fprintf(fod,"\te
                                                                     \n", ep->e);
                                         = %e
         fprintf(fod, "\tCus
                                         = %e
                                                                       \n", ep->Cus);
         fprintf(fod, "\tsqrtA = %e
                                                                       \n", ep->sqrtA);
         fprintf(fod, "\ttoe
                                                                       \n", ep->toe);
                                        = %u
         fprintf(fod, "\tCic
                                                                       \n", ep->Cic);
                                          = %e
         fprintf(fod, "\t0mega0 = %f \t[deg]
                                                                       \n", ep->Omega0);
         fprintf(fod, "\tCis
                                                                       \n", ep->Cis);
                                          = %e
         fprintf(fod, "\ti0
                                          = %f \t[deg]
                                                                       \n", ep->i0);
         fprintf(fod, "\tCrc
        fprintf(fod, "\tCrc = %e
fprintf(fod, "\tomega = %f \t[deg]
fprintf(fod, "\tomegaDot= %e \t[deg/s]
fprintf(fod, "\tiDot = %e \t[deg/s]
fprintf(fod, "\tiDot = %e
fprintf(fod, "\ttoc = %u
fprintf(fod, "\taf2 = %e
fprintf(fod, "\taf1 = %e
fprintf(fod, "\taf0 = %e
fprintf(fod, "\taf0 = %e
fprintf(fod, "\tuN = %u
fprintf(fod, "\tUNA = %u
fprintf(fod, "\tUNA = %u
fprintf(fod, "\tURA = %u
fprintf(fod, "\tHealth = %u
fprintf(fod, "\tIODE2 = %u
fprintf(fod, "\tIODE3 = %u
fprintf(fod, "\tCodeL2 = %u
fprintf(fod, "\tL2P = %u
                                          = %e
                                                                     \n", ep->Crc);
                                                                       \n", ep->omega);
                                                                       \n", ep->OmegaDot);
                                                                       \n", ep->iDot);
                                                                       \n", ep->Tgd);
                                                                       \n", ep->toc);
                                                                       \n", ep->af2);
                                                                       \n", ep->af1);
                                                                       \n", ep->af0);
                                                                       \n", ep->WN);
                                                                       \n", ep->IODC);
                                                                       \n", ep->URA);
                                                                       \n", ep->Health);
                                                                       \n", ep->IODE2);
                                                                       \n", ep->IODE3);
                                                                       \n", ep->codeL2);
                                                                       \n", ep->L2P);
}
```

приложение Б

```
clc
clear all
close all hidden
close all force
set(0,'defaultTextFontSize', 14)
                                                       % Default Font Size
set(0,'defaultAxesFontSize', 14)
                                                       % Default Font Size
set(0,'defaultAxesFontName','Times')
                                                       % Default Font Type
set(0,'defaultTextFontName','Times')
                                                       % Default Font Type
set(0, 'defaultFigurePaperPositionMode', 'auto')
                                                       % Default Plot
position
set(0,'DefaultFigurePaperType','<custom>')
                                                       % Default Paper Type
set(0,'DefaultFigurePaperSize',[14.5 7.7])
                                                       % Default Paper Size
format longE
%% Константы
рі= 3.1415926535898; % Отношение длины окружности к ее диаметру
mu = 3.986004418*1e14; % Геоцентрическая гравитационная постоянная
omega E = 7.2921151467*1e-5; % Средняя угловая скорость Земли
c = physconst('LightSpeed'); % Скорость света
Earth radius = physconst('EarthRadius'); % Радиус Земли
%% Эфемериды в соответствии с моделью GPS
C rs = 7.750000e+000; % Амплитуда поправочного члена синусоидальной гармоники
к радиусу орбиты
delta n = deg2rad(2.55652e-7); % Среднее отклонение движения от вычисленного
М 0 = deg2rad(-7.133039); % Средняя аномалия в контрольный момент времени
С uc = 5.867332e-007; % Амплитуда поправочного члена косинусной гармоники к
аргументу широты
есс = 1.275745e-002; % Эксцентриситет
C us = 9.344891e-006; % Амплитуда поправочного члена синусоидальной гармоники
к аргументу широты
aSqRoot = 5.153602e+003; % Поправка к большой полуоси
t oe = 100800; % Опорное время эфемерид
С іс = 6.891787е-008 ; % Амплитуда поправочного члена косинусной гармоники к
углу наклона
Omega0 = deg2rad(135.039698); % Долгота восходящего узла
C is = 1.844019e-007; % Амплитуда поправочного члена синусоидальной гармоники
к углу наклона
i0 = deg2rad(55.591104); % Наклонение в контрольный момент времени
относительно i0 = 56 град
С rc = 2.056875e+002; % Амплитуда поправочного члена косинусной гармоники к
радиусу орбиты
omega = deg2rad(40.568872); % Аргумент перигея
OmegaDot = deg2rad(-4.556637e-007); % Скорость прямого восхождения
iDot = deg2rad(-2.312390e-008); % Скорость угла наклона
%% Расчёт Кеплеровских элементов орбиты
A = aSqRoot^2; % Большая полуось
n 0 = sqrt(mu/A^3); % Расчетное среднее движение
%% Алгоритм расчёта координат
leapSeconds = 18; % Секунды координации
daySecondsCount = 86400;
for ind = 1:daySecondsCount
t = daySecondsCount + leapSeconds + ind; % Количество секунд от начала
текущей недели
t k = t - t ое; % Время от опорной эпохи эфемерид
```

```
if t k > 302400
        t k = t k - 604800;
    elseif t k < -302400
        t k = t k + 604800;
    end
n = n 0 + delta n; % Скорректированное среднее движение
M \ k = M \ 0 + n * t k; % Средняя аномалия
E 0 = M k;
E k = 0;
count = 0;
while true
    E k = E 0;
    E 0 = E 0 + (M k - E 0 + ecc * sin(E 0))/(1 - ecc * cos(E 0));
    if abs(E 0-E k) < 1e-8
        break
    end
    count = count + 1;
end
nu = atan2((sqrt(1 - ecc^2) * sin(E k)/(1 - ecc * cos(E k))), ((cos(E k) - ecc^2) * sin(E k)/(1 - ecc^2))
ecc)/(1 - ecc * cos(E k)))); % Истинная аномалия
Phi = nu + omega; % Аргумент широты
delta u = C us*sin(2*Phi) + C uc*cos(2*Phi); % Аргумент поправки на широту
delta r = C rs*sin(2*Phi) + C rc*cos(2*Phi); % Коррекция радиуса
delta i = C is*sin(2*Phi) + C ic*cos(2*Phi); % Коррекция наклона
u k = Phi + delta u; % Скорректированный аргумент широты
r = A * (1 - ecc * cos(E k)) + delta r; % Скорректированный радиус
i corr = i0 + delta i + iDot * t k; % Скорректированное наклонение
x shtr = r * cos(u k);
y = r * sin(u k);
Omega corr = Omega0 + (OmegaDot - omega E) * t k - omega E * t oe; %
Скорректированная широта восходящего узла
x(ind) = x_shtr * cos(Omega_corr) - y_shtr * cos(i_corr) * sin(Omega_corr); %
Координаты КА
y(ind) = x_shtr * sin(Omega_corr) + y_shtr * cos(i_corr) * cos(Omega_corr);
z(ind) = y shtr * sin(i corr);
% Инерциальная СК
Theta = omega E * t k;
x ics(ind) = x(ind) * cos(Theta) - y(ind) * sin(Theta);
y ics(ind) = x(ind) * sin(Theta) + y(ind) * <math>cos(Theta);
z ics(ind) = z(ind);
% Вычисление координат приёмника
lat = deg2rad(44.09363261); % Широта
lon = deg2rad(39.00130546); % Долгота
Н = 1.247; % Высота
х point = (Earth radius + H)*cos(lat)*cos(lon); % Расчёт координат приёмника
y point = (Earth radius + H)*cos(lat)*sin(lon);
z point = (Earth radius + H)*sin(lon);
```

```
[xRezult(ind), yRezult(ind), zRezult(ind)] =
ecef2enu(x(ind),y(ind),z(ind),lat,lon,H,wqs84Ellipsoid,'radians'); %
Отображение координат КА относительно передатчика
% Полярная СК
    if zRezult(ind) > 0
    rho(ind) = norm([xRezult(ind), yRezult(ind), zRezult(ind)]);
    theta(ind) = acos(zRezult(1,ind)/rho(ind));
        if xRezult(ind) > 0
            phi(ind) = -atan(yRezult(ind)/xRezult(ind))+pi/2;
        elseif (xRezult(ind)<0) && (yRezult(ind)>0)
            phi(ind) = -atan(yRezult(ind)/xRezult(ind))+3*pi/2;
        elseif (xRezult(ind)<0) &&(yRezult(ind)<0)</pre>
            phi(ind) = -atan(yRezult(ind)/xRezult(ind))-pi/2;
        end
    else
        rho(ind) = nan;
        theta(ind) = nan;
        phi(ind) = nan;
    end
end
%% Вывод значений координат в файл out.txt
outTxt = fopen('out.txt', 'w');
formatSpec = '%1.0f %10.8f %10.8f %10.8f\n';
for indCount = 1:length(x)
    fprintf(outTxt, formatSpec, indCount, x(indCount), y(indCount),
z(indCount));
end
fclose(outTxt);
type out.txt
%% Расчёт для построения Земли
[x sphere, y sphere, z sphere] = sphere(50);
x Earth = Earth radius*x sphere;
y Earth = Earth radius*y sphere;
z Earth = Earth radius*z sphere;
%% Построение графиков
figure(1)
subplot(1,1,1)
surf(x Earth, y Earth, z Earth)
hold on
plot3(x, y, z)
plot3(x_point,y_point ,z_point,'o','Color' , 'r', 'MarkerSize' , 5,
'MarkerFaceColor', 'r') % Построение точки
xlabel('x, m')
ylabel('y, m')
zlabel('z, m')
daspect([1,1,1])
figure(2)
subplot(1,1,1)
surf(x_Earth,y_Earth,z_Earth)
hold on
plot3(x ics(1,:), y ics(1,:), z ics(1,:))
plot3(x_point,y_point ,z_point, o', 'Color' , 'r', 'MarkerSize' , 5,
'MarkerFaceColor','r') % Построение точки
xlabel('x, m')
ylabel('y, m')
zlabel('z, m')
daspect([1,1,1])
```

```
figure (3)
axes = polaraxes;
polarplot(axes,phi,rad2deg(theta))
axes.ThetaDir = 'clockwise';
axes.ThetaZeroLocation = 'top';
rlim([0 80]) % Учёт угла места
```

приложение в

```
#include <stdio.h>
#include <stdint.h>
#include <stdlib.h>
#include <string.h> // loading libraries
#include <cmath>
#include <time.h>
#include <ctime> // измерение длительности выполнения функции
#include <iostream>
#include <fstream>
#include <windows.h>
#define sF1 pow(2,-5)
#define sF2
              pow(2,-43)
#define sF3
              pow(2,-31)
#define sF4
              pow(2,-29)
#define sF5
              pow(2,-33)
#define sF6
              pow(2,-19)
#define sF7
              pow(2,4)
#define sF8
              pow(2,-55) // Scale factor
constexpr auto sc = 180; //Semi circles;
constexpr auto pi = 3.1415326535898;
```

```
struct Ephemeris {
     double Crs;
     double Dn;
     double M0;
     double Cuc;
     double e;
     double Cus;
     double sqrtA;
     uint32_t toe;
     double Cic;
     double Omega0;
     double Cis;
     double i0;
     double Crc;
     double omega;
     double OmegaDot;
     double iDot;
     double Tgd;
     uint32_t toc;
     double af2;
     double af1;
     double af0;
     uint32_t WN;
```

```
uint16_t IODC;
      uint8_t URA;
      uint8_t Health;
      uint16_t IODE2;
      uint16_t IODE3;
      bool
             codeL2;
            L2P;
      bool
      uint32_t slot;
};
const int32_t subFrameLength = 300;
struct SF1_3 {
      uint32_t slot;
      char sf1[subFrameLength + 1];
      char\ sf2[subFrameLength+1];
      char sf3[subFrameLength + 1];
};
struct Coord
{
      double x;
      double y;
      double z;
};
void printEmp(Ephemeris* ep);
int32_t file2subFrames(SF1_3* sf, FILE* fid, uint8_t svNum);
```

```
int32_t subFrames2Eph(Ephemeris* ep, SF1_3* subframes);
void save(Ephemeris* ep, FILE* fod);
void Coordinate_calculation(Ephemeris* ep, uint32_t t, Coord *Position);
int main(void)
{
      uint32_t begin_time = clock();
      uint8_t svNum = 16;
      FILE* fid = fopen("in.txt", "r");
      FILE* fod = fopen("out.txt", "w");
      FILE* fopenfile = fopen("coords.txt", "r"); // считывание координат из
матлаба
      if (fid != nullptr) {
            SF1_3 subframes;
            if (!file2subFrames(&subframes, fid, svNum)) {
                  Ephemeris *ep = (Ephemeris*)calloc(1, sizeof(Ephemeris));
                  if (!subFrames2Eph(ep, &subframes)) {
                        printEmp(ep);
                  }
                  else {
                        printf(" Cannot decode subframes\n ");
                  }
```

```
fclose(fid);
if (fod) {
      save(ep, fod);
}
else
{
      printf(" Cannot open out.txt ");
}
fclose(fod);
uint32_t start = 86400 + 18 + 1; // 1 iteration
uint32_t stop = start + 86399;
Coord Position;
double** Massive_coordinates = new double*[3];
for (int i = 0; i < 3; i++)
{
      Massive_coordinates[i] = new double[stop - start];
}
double** Massive_coordinates_matlab = new double*[3];
for (int i = 0; i < 3; i++)
{
```

```
Massive_coordinates_matlab[i] = new double[stop -
start];
                    }
                    for (int t = start; t < stop; t++)
                    {
                          Coordinate_calculation(ep, t, &Position);
                          Massive_coordinates[0][t - start] = Position.x;
                          Massive_coordinates[1][t - start] = Position.y;
                          Massive_coordinates[2][t - start] = Position.z;
                    }
                    std::ifstream file("coords.txt");
                    double sec;
                    if (!file.is_open())
                          std::cout << "Can't open" << std::endl;</pre>
                    else {
                          for (int t = 0; t < \text{stop - start}; t++)
                           {
                                 file >> sec >> Massive_coordinates_matlab[0][t]
>> Massive_coordinates_matlab[1][t] >> Massive_coordinates_matlab[2][t];
                          file.close();
                    }
                    double max_delta = 0;
```

```
for (int i = 0; i < 3; i++)
                  {
                         for (int k = 0; k < \text{stop - start}; k++)
                         {
                               if (abs(Massive_coordinates[i][k] -
Massive_coordinates_matlab[i][k]) > max_delta)
                               {
                                     max_delta = abs(Massive_coordinates[i][k] -
Massive_coordinates_matlab[i][k]);
                         }
                   }
                  delete[] * Massive_coordinates;
                  delete[] Massive_coordinates;
                  delete[] * Massive_coordinates_matlab;
                  delete[] Massive_coordinates_matlab;
                  uint32_t end_time = clock();
                   uint32_t calculation_time = end_time - begin_time;
                  printf("\lambda = \% f t[m] n", max_delta);
                  printf("\tLoop required = %f \t[sec] \n",
double(calculation_time)/1000);
                  free(ep);
```

```
}
             else {
                    printf(" Subframes not found\n ");
              }
       }
      else {
             printf(" Cannot open in.txt ");
       }
      return 0;
}
uint32_t str2uint(char *sf, int32_t start, int32_t stop) {
      uint32_t ans = 0;
      for (int i = start; i < stop; i++) {
             bool bit = (sf[i - 1] == '1');
             ans = ans | (bit << (stop - i - 1));
       }
      return ans;
```

}

```
uint32_t str2uint1(char *sf, int32_t start, int32_t stop, int32_t start1, int32_t stop1)
       uint32_t ans = 0;
       for (int i = start; i < stop; i++) {
              bool bit = (sf[i - 1] == '1');
              ans = (ans | bit) << 1;
       }
       for (int i = start1; i < stop1; i++) {
              bool bit = (sf[i - 1] == '1');
              ans = ans \mid bit;
              if (i < stop1 - 1) {
                     ans = ans << 1;
              }
       }
       return ans;
}
//uint32_t str2uint2(char *sf, int32_t start, int32_t stop, char *cf, int32_t start1,
int32_t stop1) {
       uint32_t ans = 0;
//
       for (int i = start; i < stop; i++) {
//
//
              bool bit = (sf[i - 1] == '1');
//
              ans = ans | (bit << (stop - i - 1));
//
//
       }
```

```
//
      for (int i = start1; i < stop1; i++) {
//
            bool bit = (cf[i - 1] == '1');
            ans = ans | (bit << (stop1 - i - 1));
//
//
//
      }
//
      return ans;
//}
int32_t twoCompl2int(uint32_t ans, int numBit) { // twos-complement func
      int32_t m = 0xFFFFFFF;
      if ((numBit < 32) && bool((1 << numBit - 1) & ans))
      {
            ans = m << numBit;
            return -(~(ans - 1));
      }
      if (numBit == 32 \&\& bool((1 << 31) \& ans)) {
            return -(~(ans - 1));
      }
      return ans;
}
int32_t subFrames2Eph(Ephemeris* ep, SF1_3* subframes) {
      double deg2rad = pi / sc;
      ep->slot = subframes->slot;
      ep->WN = str2uint(subframes->sf1, 61, 71);
```

```
ep->Crs = twoCompl2int(str2uint(subframes->sf2, 69, 85), 16) * sF1;
      ep->Cuc = twoCompl2int(str2uint(subframes->sf2, 151, 167), 16)*sF4;
      ep->toe = str2uint(subframes->sf2, 271, 287)*sF7;
      ep->toc = twoCompl2int(str2uint(subframes->sf1, 219, 235), 16) * sF7;
      ep->IODC = str2uint1(subframes->sf1, 83, 85, 211, 219);
      ep->URA = str2uint(subframes->sf1, 73, 75);
      ep->Health = str2uint(subframes->sf1, 73, 79);
      ep->IODE2 = str2uint(subframes->sf2, 61, 69);
      ep->IODE3 = str2uint(subframes->sf3, 271, 279);
      //ep->IODE = twoCompl2int(str2uint2(subframes->sf2, 61, 69, subframes-
>sf3, 271, 279), 8);
      ep->codeL2 = bool(subframes->sf1[91]);
      ep->L2P = bool(subframes->sf1[91]);
      ep->e = str2uint1(subframes->sf2, 167, 175, 181, 205) * sF5;
      ep->af1 = twoCompl2int(str2uint(subframes->sf1, 249, 265), 16) * sF2;
      ep->af2 = twoCompl2int(str2uint(subframes->sf1, 241, 249), 8) * sF8;
      ep->af0 = twoCompl2int(str2uint(subframes->sf1, 271, 293), 22) * sF3;
      ep->Dn = twoCompl2int(str2uint(subframes->sf2, 91, 107), 16) * sF2 * sc *
deg2rad;
      ep->M0 = twoCompl2int(str2uint1(subframes->sf2, 107, 115, 121, 145), 32)
* sF3 * sc * deg2rad;
      ep->Cus = twoCompl2int(str2uint(subframes->sf2, 211, 227), 16) * sF4;
      ep->sqrtA = str2uint1(subframes->sf2, 227, 235, 241, 265) * sF6;
      ep->Cic = twoCompl2int(str2uint(subframes->sf3, 61, 77), 16) * sF4;
      ep->Omega0 = twoCompl2int(str2uint1(subframes->sf3, 77, 85, 91, 115),
32) * sF3 * sc * deg2rad;
      ep->Cis = twoCompl2int(str2uint(subframes->sf3, 121, 137), 16) * sF4;
```

```
ep->i0 = twoCompl2int(str2uint1(subframes->sf3, 137, 145, 151, 175), 32) *
sF3 * sc * deg2rad;
      ep->Crc = twoCompl2int(str2uint(subframes->sf3, 181, 197), 16) * sF1;
      ep->omega = twoCompl2int(str2uint1(subframes->sf3, 197, 205, 211, 235),
32) * sF3 * sc * deg2rad;
      ep->OmegaDot = twoCompl2int(str2uint(subframes->sf3, 241, 265), 24) *
sF2 * sc * deg2rad;
      ep->iDot = twoCompl2int(str2uint(subframes->sf3, 279, 293), 14) * sF2 * sc
* deg2rad;
      ep->Tgd = twoCompl2int(str2uint(subframes->sf1, 197, 205), 8) * sF3 *
deg2rad;
      return 0;
}
int32_t file2subFrames(SF1_3* sf, FILE* fid, uint8_t svNum) {
      int32_t sth1, sth2, sth3, sth4, sth5;
      char str_0R[8];
      char str_GPSL1CA[12];
      char str_reh[8];
      char str[1000];
      uint32_t svStr;
      uint32_t slot;
      int32_t subFrameNum;
      uint32_t slot_SF1 = 0;
```

```
uint32_t slot_SF2 = 0;
     uint32_t slot_SF3 = 0;
     int32_t readres = 0;
     while (readres != EOF)
      {
            svStr = 0;
            readres = fscanf(fid, "%d %d %d %s %s %s %u\t %u %d %d %d %s",
&sth1, &sth2, &sth3, str_0R, str_GPSL1CA, str_reh, &svStr, &slot, &sth4, &sth5,
&subFrameNum, str);
            if ((svStr == svNum) & (slot >= (604800 / 6))) {
                  if (subFrameNum == 1) {
                        slot\_SF1 = slot;
                        strncpy(sf->sf1, str, sizeof(sf->sf1));
                  }
                  else if (subFrameNum == 2) {
                        slot SF2 = slot;
                        strncpy(sf->sf2, str, sizeof(sf->sf2));
                  }
                  else if (subFrameNum == 3) {
                        slot\_SF3 = slot;
                        strncpy(sf->sf3, str, sizeof(sf->sf3));
                  }
                  if ((slot_SF1 + 1 == slot_SF2) && (slot_SF2 + 1 == slot_SF3))
{
                        sf->slot = slot_SF1;
```

```
return 0;
                    }
             }
       }
      return 1;
}
void Coordinate_calculation(Ephemeris* ep, uint32_t t, Coord *Position) //
вычисление координат КА
{
      double Omega_e_dot = 7.2921151467e-5;
      double mu = 3.986005e14;
      double A = pow(ep->sqrtA, 2);
      double n_0 = \operatorname{sqrt}(\operatorname{mu} / \operatorname{pow}(A, 3));
      int32_t t_k = t - ep->toe;
      if (t_k > 302400)
       {
             t_k = t_k - 604800;
```

```
}
else if (t_k < -302400)
{
      t_k = t_k + 604800;
}
double n = n_0 + ep > Dn;
double M_k = ep->M0 + n * t_k;
double E 0 = M k; // трансцедентный алгоритм
double E_k = 0;
int k = 0;
while (1)
{
      E_k = E_0;
      E_0 = E_0 + (M_k - E_0 + ep->e * sin(E_0)) / (1 - ep->e * cos(E_0));
      if (abs(E_0 - E_k) < 1e-8){
            break;
}
      k = k + 1;
}
```

```
double nu = atan2((sqrt(1 - pow(ep->e, 2)) * sin(E_k) / (1 - ep->e *
cos(E_k)), ((cos(E_k) - ep->e) / (1 - ep->e * cos(E_k))));
      double Phi = nu + ep->omega;
      double delta_u = ep->Cus * sin(2 * Phi) + ep->Cuc * cos(2 * Phi);
      double delta_r = ep->Crs * sin(2 * Phi) + ep->Crc * cos(2 * Phi);
      double delta_i = ep->Cis * sin(2 * Phi) + ep->Cic * cos(2 * Phi);
      double u_k = Phi + delta_u;
      double r = pow(ep->sqrtA, 2) * (1 - ep->e * cos(E_k)) + delta_r;
      double i_corr = ep->i0 + delta_i + ep->iDot * t_k;
      double x_shtr = r * cos(u_k);
      double y_shtr = r * sin(u_k);
      double Omega_corr = ep->Omega0 + (ep->OmegaDot - Omega_e_dot) *
t_k - Omega_e_dot * ep->toe;
      double x_k = x_shtr * cos(Omega\_corr) - y_shtr * cos(i\_corr) *
sin(Omega_corr);
      double y_k = x_shtr * sin(Omega_corr) + y_shtr * cos(i_corr) *
cos(Omega_corr);
      double z_k = y_shtr * sin(i_corr);
      Position->x = x_k;
      Position->y = y_k;
      Position->z = z k;
}
```

```
void printEmp(Ephemeris* ep)
{
      printf("LNAV Ephemeris (slot = \%u) = \n", ep->slot);
      printf("\tCrs
                    = %e
                                   n'', ep->Crs);
      printf("\tDn
                    = %e \t[deg/s]
                                     n'', ep->Dn);
      printf("\tM0
                     = \%f \t[deg]
                                    n'', ep->M0);
      printf("\tCuc
                     = %e
                                  n'', ep->Cuc);
      printf("\te
                   = %e
                                  n'', ep->e);
      printf("\tCus
                    =%e
                                  n'', ep->Cus);
      printf("\tsqrtA = %e
                                   n'', ep->sqrtA);
      printf("\ttoe
                    = %u
                                  n'', ep->toe);
      printf("\tCic = %e
                                  n'', ep->Cic);
      printf("\tOmega0 = \%f \t[deg] \ \n", ep->Omega0);
      printf("\tCis = %e
                                  n'', ep->Cis);
      printf("\ti0
                   = \% f \setminus [deg]
                                   n'', ep->i0);
      printf("\tCrc
                    = %e
                                  n'', ep->Crc);
      printf("\setminus tomega = \%f \setminus t[deg] \setminus n", ep->omega);
      printf("\tOmegaDot= %e \t[deg/s] \n", ep->OmegaDot);
      printf("\tiDot = \%e \t[deg/s] \ \n", ep->iDot);
      printf("\tTgd = \%e
                                   n'', ep->Tgd);
      printf("\ttoc
                    = %u
                                  n'', ep->toc);
      printf("\taf2
                                  n'', ep->af2);
                    =%e
      printf("\taf1
                    =%e
                                  n'', ep->af1);
      printf("\taf0
                                  n'', ep->af0);
                    =%e
```

```
printf("\tWN
                     = %u
                                    n'', ep->WN);
     printf("\tIODC
                                     n'', ep->IODC);
                      = %u
     printf("\tURA
                                     n'', ep->URA);
                      = %u
     printf("\tHealth = %u
                                    n'', ep->Health);
     printf("\tIODE2 = %u
                                     n'', ep->IODE2);
     printf("\tIODE3 = %u
                                     n'', ep->IODE3);
     printf("\tcodeL2 = %u
                                     n'', ep->codeL2);
     printf("\tL2P
                                    n'', ep->L2P);
                     = %u
}
void save(Ephemeris* ep, FILE* fod)
{
     fprintf(fod,"LNAV Ephemeris (slot = \%u) = \n", ep->slot);
     fprintf(fod,"\tCrs
                         = %e
                                        n'', ep->Crs);
     fprintf(fod,"\tDn
                         = \%e \t[deg/s]
                                          n'', ep->Dn);
     fprintf(fod,"\tM0
                         = \%f \t[deg]
                                          n'', ep->M0);
     fprintf(fod,"\tCuc
                         = %e
                                        n'', ep->Cuc);
     fprintf(fod,"\te
                        =%e
                                       n'', ep->e);
     fprintf(fod, "\tCus
                          = %e
                                         n'', ep->Cus);
     fprintf(fod, "\tsqrtA = %e
                                         n'', ep->sqrtA);
     fprintf(fod, "\ttoe
                         =%u
                                        n'', ep->toe);
     fprintf(fod, "\tCic
                         = % e
                                        n'', ep->Cic);
     fprintf(fod, "\tOmega0 = %f \t[deg]
                                             n'', ep->Omega0);
     fprintf(fod, "\tCis
                         = %e
                                        n'', ep->Cis);
     fprintf(fod, "\ti0
                         = \% f \t[deg]
                                         n'', ep->i0);
```

```
fprintf(fod, "\tCrc
                    = %e
                                   n'', ep->Crc);
fprintf(fod, "\land ega = \%f \land t[deg]
                                       n'', ep->omega);
fprintf(fod, "\tOmegaDot= %e \t[deg/s]
                                          n'', ep->OmegaDot);
fprintf(fod, "\tiDot
                    = \%e \t[deg/s]
                                      n'', ep->iDot);
fprintf(fod, "\tTgd
                     = %e
                                    n'', ep->Tgd);
fprintf(fod, "\ttoc
                    = %u
                                   n'', ep->toc);
fprintf(fod, "\taf2
                                   n'', ep->af2);
                    = %e
fprintf(fod, "\taf1
                    = %e
                                   n'', ep->af1);
fprintf(fod, "\taf0
                    = %e
                                   n'', ep->af0);
fprintf(fod, "\tWN
                      = %u
                                     n'', ep->WN);
fprintf(fod, "\tIODC
                                      n'', ep->IODC);
                      = %u
                      = % \mathbf{u}
fprintf(fod, "\tURA
                                     n'', ep->URA);
fprintf(fod, "\tHealth = %u
                                     n'', ep->Health);
                                      n'', ep->IODE2);
fprintf(fod, "\tIODE2 = %u
fprintf(fod, "\tIODE3 = %u
                                      n'', ep->IODE3);
fprintf(fod, "\tcodeL2 = %u
                                      n'', ep->codeL2);
fprintf(fod, "\tL2P
                     = %u
                                    n'', ep->L2P);
```

}