Национальный исследовательский университет «МЭИ»

ИНСТИТУТ РАДИОТЕХНИКИ И ЭЛЕКТРОНИКИ

Кафедра радиотехнических систем

Аппаратура потребителей спутниковых навигационных систем

Курсовой проект

ФИО СТУДЕНТА: ПОТРИ	IKEEBA A.A.
Группа:	ЭР-15-15
Вариант	No: 13
Дата:	
Подпись:	

ФИО преподавателя: Корогодин И.В.

Оценка: _____

Содержание

В	веде	ние	3
1	Эта	п 1. Использование сторонних средств	3
	1.1	Использование программы RTKNAVI из пакета RTKLIB	4
	1.2	Использование программы RTKCONV из пакета RTKLIB	8
	1.3	Использование pecypca Trimble GNSS Planning Online	10
38	клю	чение к этапу 1	15
		ап 2. Расчета положения спутника ГЛОНАСС по эфемеридным данн	
38	клю	чение к этапу 2	25
3	Эта	ап 3. Реализация программного модуля на Си++	26
	3.1	Работа с утечками памяти	27
В	ывод	цк этапу 3	32
В	ывод	Į	33

Введение

Техническая цель - добавление в программное обеспечение приемника функции расчета положения спутника ГЛОНАСС на заданное время по данным его эфемерид.

Для достижения цели выполняется ряд задач:

- обработка данных от приемника ГНСС в RTKLIB для проверки входных данных и формирования проверочных значений;
- обработка данных и моделирование в Matlab/Python для эскизного проектирования модуля;
- реализация программного модуля на C/C++, включая юниттестирование в Check.

Требования:

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

Среда взаимодействия:

- Взаимодействие осуществляется через github.

Курсовой проект разбит на три этапа, отличающиеся осваиваемыми инструментами.

Конечная цель проекта - получить библиотечные функции на Си++, позволяющие рассчитывать положение спутника ГЛОНАСС по эфемеридам.

1 Этап 1. Использование сторонних средств

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.

Приемники осуществляют первичную обработку сигналов, выдавая по интерфейсам соответствующие потоки данных - наблюдения псевдодальностей и эфемериды спутников. В этом году вы будете

обрабатывать данные от приемника Clonicus, представленные в бинарном виде в формате NVS BINR.

На этом этапе мы получаем входные данные для этой функции - сами эфемериды.

Для этого воспользуемся пакетом RTKLIB, в состав которого входит парсер формата NVS BINR и удобные средства отображения данных.

RTKLIB - это программный пакет с открытым исходным кодом для стандартного и точного позиционирования с ГНСС. RTKLIB состоит из переносимой библиотеки программ и нескольких точек доступа (приложение программы) с использованием библиотеки. Особенности RTKLIB:

- Он поддерживает стандартные и точные алгоритмы позиционирования с GPS, ГЛОНАСС, Galileo, QZSS, BeiDou и SBAS;
- Он поддерживает различные режимы позиционирования с GNSS как в режиме реального времени, так и в режиме пост-обработки.
- Он поддерживает множество стандартных форматов и протоколов для GNSS (RINEX /OBS / NAV / GNAV / HNAV / LNAV / QNAV и т.д.).

Скачиваем RTKLIB с официального сайта http://www.rtklib.com.

1.1 Использование программы RTKNAVI из пакета RTKLIB

Используем программу RTKNAVI для того, чтобы вывести таблицу эфемерид. Для этого либо выбираем в save_dir\rtklib_2.4.2\bin rtklaunch.exe, после чего видим окно показанное на рисунке 1 и выбираем в нем RTKNAVI, или в той же директории сразу выбираем rtknavi.exe и сразу видим основное окно RTKAVI (рис. 2).

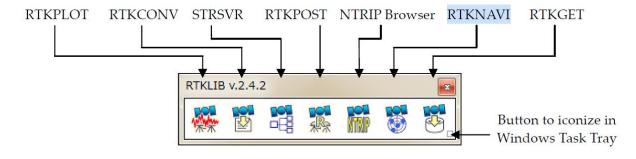


Рисунок 1 – Окно выбора программ из пакета RTKLIB

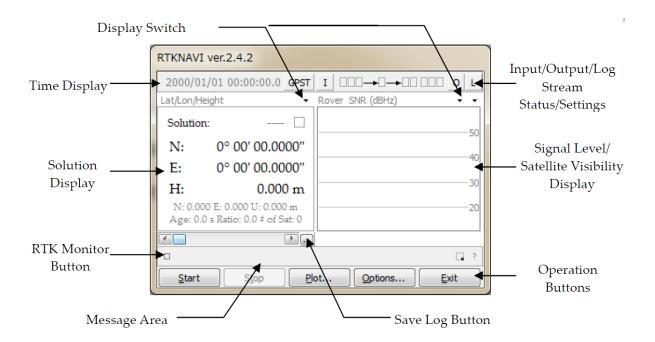


Рисунок 2 – Основное окно программы RTKNAVI

Программа RTKNAVI позволяет вывести таблицу текущих и предыдущих эфемерид. Для этого открываем вкладку RTK Monitor (рис. 3) и выбираем во всплывающем окне Nav GLONASS. Однако если сразу попытаться это сделать, то все параметры для спутников будут нулевыми (рис. 4). Это обуславливается тем, что мы не задали файл с сырыми измерениями.

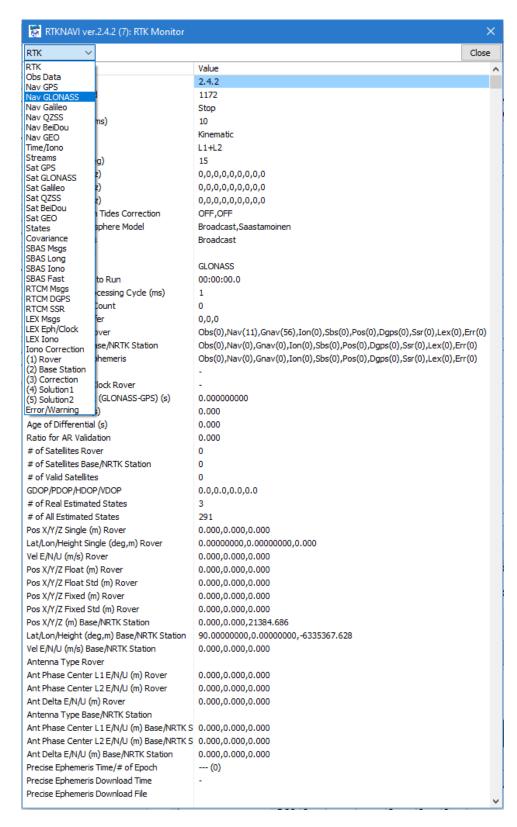


Рисунок 3 – Вкладка RTK Monitor

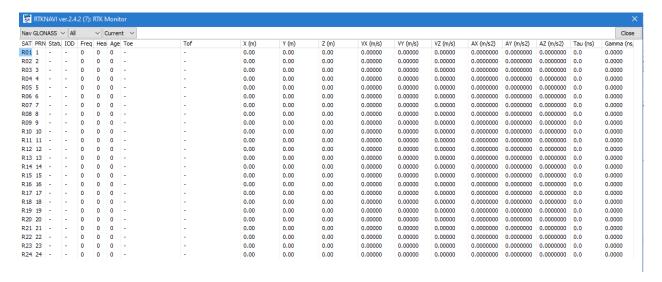


Рисунок 4 – Текущие эфемериды, файл сырых измерений отсутствует

Для того, что бы задать файл сырых измерений перейдем во вкладку Input Stream (рис. 5), выбираем тип входного файла и указываем к нему путь. После чего вновь вызываем RTK Monitor и видим текущие эфемериды для группировки ГЛОНАСС (рис. 6).

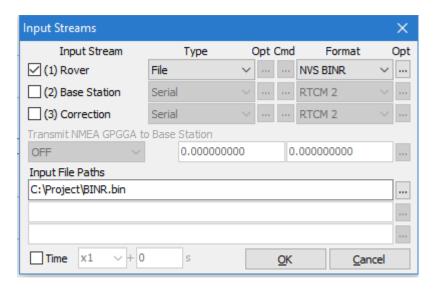


Рисунок 5 — Вкладка Input Stream

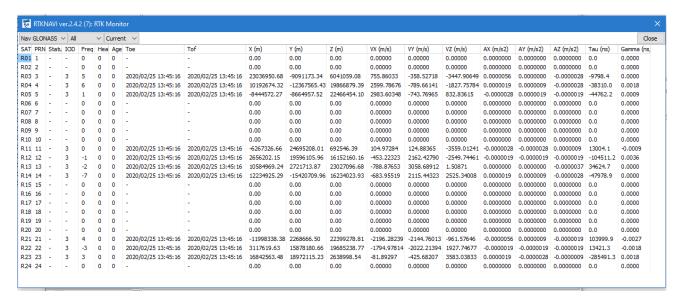


Рисунок 6 – Текущие эфемериды

1.2 Использование программы RTKCONV из пакета RTKLIB

Программа RTKCONV позволяет конвертировать бинарный файл в текстовый формат RINEX, в частности получить текстовый gnav-файл с эфемеридами ГЛОНАСС.

Для вызова программы выбираем в save_dir\rtklib_2.4.2\bin rtklaunch.exe, после чего видим окно показанное на рисунке 1 и выбираем в нем RTKCONV, или в той же директории сразу выбираем rtkconv.exe и сразу видим основное окно RTKCONV (рис. 7).

При желании можно установить время начала или окончания, проверив и установив «Time Start (GPST)» или «Time End (GPST)» (поле вверху в главном окне). Если навести на вопросительный знак, то можно подробней узнать о конкретном времени и конкретной временной шкале (рис. 8).

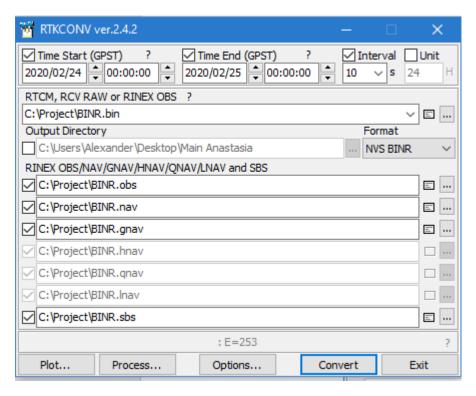


Рисунок 7 – Основное окно RTKCONV

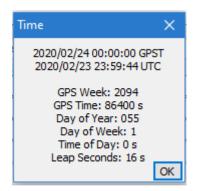


Рисунок 8 – Дополнительная информация о времени в программе RTKCONV

Для конвертирования исходного файла, необходимо указать к нему путь, его формат и, по желанию, установить дополнительные настройки во вкладке Options (рис. 10). После завершения настройки необходимо нажать кнопку Convert. После завершения конвертирования откроем файл с расширением .gnav, рисунок 9.

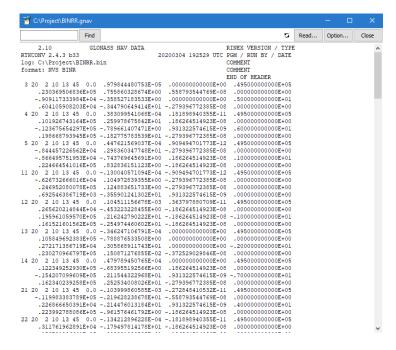


Рисунок 9 – Текстовый файл с эфемеридами ГЛОНАСС

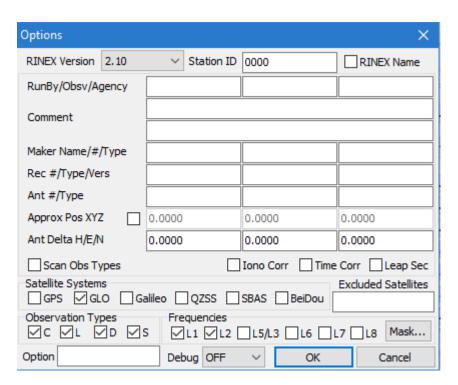


Рисунок 10 – Вкладка Options программы RTKCONV

1.3 Использование ресурса Trimble GNSS Planning Online

Trimble GNSS Planning Online это онлайн программа предназначенная для определения основных характеристик спутникового GNSS покрытия. Пользователю нужно ввести координаты места (вручную или графически),

маску угла возвышения, дату и промежуток времени, а также указать интересующие созвездия (GPS, ГЛОНАСС, Galileo, BeiDou и QZSS) или спутники. Устанавливаем необходимые параметры (рис. 11), нажимаем Apply и видим что настройки приняты (рис. 12).

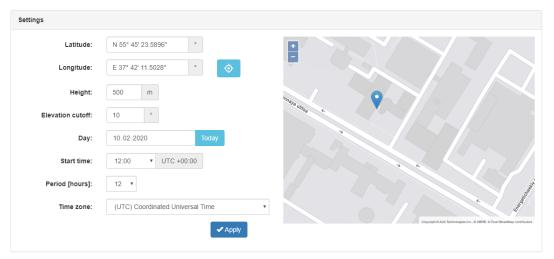


Рисунок 11 – Страница Settings онлайн сервиса Trimble GNSS Planning Online

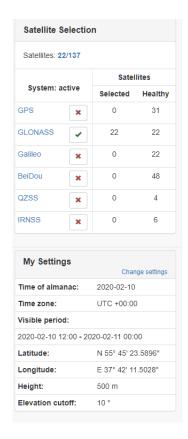


Рисунок 12 – Установленные настройки

Далее переходим на страницу Satellite Library и выбираем спутник указанный для своего варианта (13 КА системы ГЛОНАСС), рисунок 13.

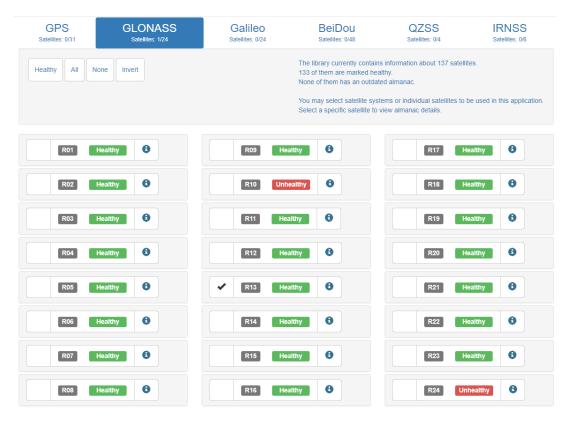


Рисунок 13 – Выбор исследуемого космического аппарата системы ГЛОНАСС

Переходим во вкладку Charts и снимаем график угла места, рисунок 14.

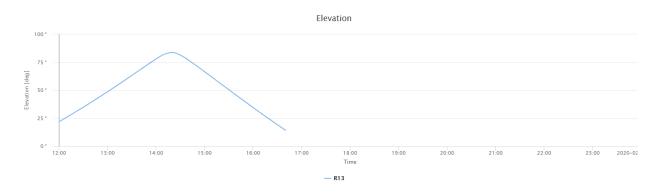


Рисунок 14 – График угла места 13-го космического аппарата системы ГЛОНАСС

Далее необходимо зафиксировать Sky View, для этого переходим во вкладку Sky Plot, рисунки 15-16.

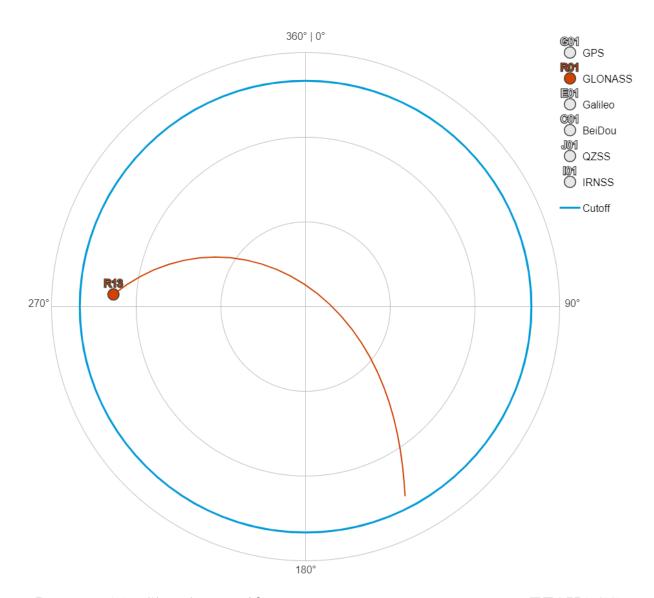


Рисунок 15 – Sky Plot для 13 космического аппарата системы ГЛОНАСС

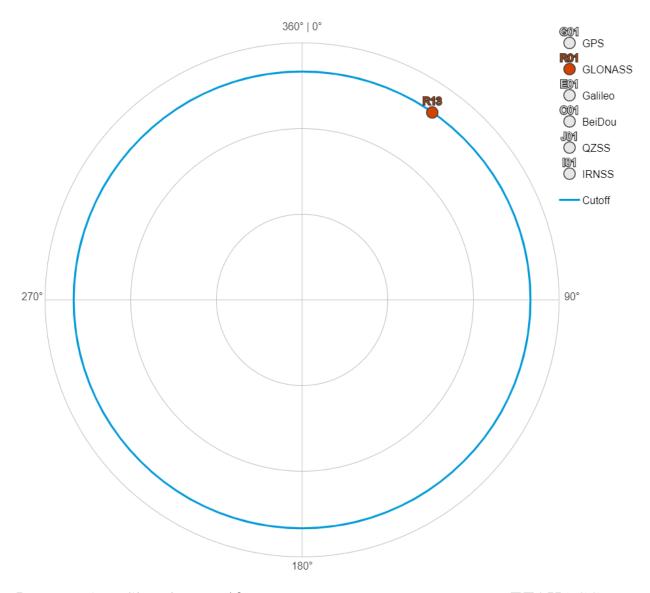


Рисунок 16 – Sky Plot для 13 космического аппарата системы ГЛОНАСС

Заключение к этапу 1

По завершению первого этапа выполнены следующие задачи:

- 1) Ознакомилась и поработала с программным пакетом RTKLIB;
- 2) Получены эфемериды собственного спутника по данным RTKNAVI из состава RTKLIB;
- 3) Получены эфемериды собственного спутника в gnav-файле RINEX;
- 4) Построен график угла места собственного спутника от времени по данным Trimble GNSS Planning Online на заданный интервал времени;
- 5) Получен SkyView по данным Trimble GNSS Planning Online на заданный интервал времени.
 - 2 Этап 2. Расчета положения спутника ГЛОНАСС по эфемеридным данным

На предыдущем этапе получено решение навигационной задачи с помощью программы вторичной обработки измерений, например, RTKLIB. В процессе работы она рассчитывает положение спутников на соответствующий момент сигнального времени. При этом используются эфемериды - параметры некоторой модели движения спутника. В разных ГНСС эти модели разные, а значит отличается и формат эфемерид, и алгоритмы расчета положения спутника.

Для расчета положения спутника ГЛОНАСС по эфемеридным данным системы проводят численное интегрирование дифференциального уравнения. Эфимиридные данные системы представлены на рисунке 17.

```
2.10 GLONASS NAV DATA RINEX VERSION / TYPE
RTKCONV 2.4.3 b33 20200401 133744 UTC PGM / RUN BY / DATE
log: C:\Project\BINRR.bin COMMENT
format: NVS BINR COMMENT
END OF HEADER

13 20 2 10 13 45 0.0 -.346247106791E-04 .0000000000000E+00 .495000000000E+05
.105849692383E+05 -.788876533508E+00 .000000000000E+00 .000000000000E+00
.272171386719E+04 .305868911743E+01 .000000000000E+00 -.200000000000E+01
.230270966797E+05 .150871276855E-02 -.372529029846E-08 .000000000000E+00
```

Рисунок 17 – Эфемериды полученные на этапе 1

Формат файла: RINEX 2.10 NAVIGATION MESSAGE FILE.

Описание содержащихся в нем переменных приведено на рисунке 18

GLONASS NAVIGATION MESSAGE FILE - DATA RECORD DESCRIPTION				
OBS. RECORD	DESCRIPTION	FORMAT		
PRN / EPOCH / SV CLK	- Satellite number:	D19.12, D19.12 *)		
BROADCAST ORBIT - 1	- Satellite position X (km) - velocity X dot (km/sec) - X acceleration (km/sec2) - health (0=OK) (Bn)	3X,4D19.12		
BROADCAST ORBIT - 2	- Satellite position Y (km) - velocity Y dot (km/sec) - Y acceleration (km/sec2) - frequency number (-7 +13)	3X,4D19.12		
BROADCAST ORBIT - 3 	- Satellite position Z (km) - velocity Z dot (km/sec) - Z acceleration (km/sec2) - Age of oper. information (days) (E)	3X,4D19.12		

Рисунок 18 – Описание файла RINEX 2.10 NAVIGATION MESSAGE FILE

В ИКД ГЛОНАСС представлены алгоритмы пересчета координат и составляющих вектора скорости центра масс НКА на заданный момент времени t_e по шкале МДВ, однако как видно из рисунка 18 время в RINEX файле представлено в шкале времени UTC, следовательно необходимо добавить к данному времени +3 часа. Используем пересчет по приближенному алгоритму.

Пересчет эфемерид потребителем с момента t_e шкалы МДВ на заданный момент времени той же шкалы проводится методом численного интегрирования дифференциальных уравнений движения центра масс НКА. В правых частях этих уравнений учитываются ускорения, определяемые геоцентрической константой гравитационного поля Земли с учетом атмосферы GM, зональным гармоническим коэффициентом второй степени

 J_2^0 , характеризующим полярное сжатие Земли, а также ускорениями от лунносолнечных гравитационных возмущений. Эти уравнения движения определены в виде следующей системы:

$$\begin{split} \frac{dx_{_{0}}}{dt} &= Vx_{_{0}}, \\ \frac{dy_{_{0}}}{dt} &= Vy_{_{0}}, \\ \frac{dz_{_{0}}}{dt} &= Vz_{_{0}}, \\ \frac{dVx_{_{0}}}{dt} &= -G\hat{M}\cdot\hat{x}_{_{0}} - \frac{3}{2}J_{_{2}}^{_{0}}G\hat{M}\cdot\hat{x}_{_{0}}\rho^{2}(1 - 5\hat{z}_{_{0}}^{^{2}}) + j_{_{x0e}} + j_{_{x0\pi}}, \\ \frac{dVy_{_{0}}}{dt} &= -G\hat{M}\cdot\hat{y}_{_{0}} - \frac{3}{2}J_{_{2}}^{^{0}}G\hat{M}\cdot\hat{y}_{_{0}}\rho^{2}(1 - 5\hat{z}_{_{0}}^{^{2}}) + j_{_{y0e}} + j_{_{y0\pi}}, \\ \frac{dVz_{_{0}}}{dt} &= -G\hat{M}\cdot\hat{z}_{_{0}} - \frac{3}{2}J_{_{2}}^{^{0}}G\hat{M}\cdot\hat{z}_{_{0}}\rho^{2}(3 - 5\hat{z}_{_{0}}^{^{2}}) + j_{_{z0e}} + j_{_{z0\pi}}, \end{split}$$

где
$$\hat{GM} = \frac{GM}{r^2}; \quad \hat{x}_0 = \frac{x_0}{r_0}; \quad \hat{y}_0 = \frac{y_0}{r_0}; \quad \hat{z}_0 = \frac{z_0}{r_0}; \quad \rho = \frac{a_e}{r_0};$$
 $r_0 = \sqrt{{x_0}^2 + {y_0}^2 + {z_0}^2};$

 $\dot{j}_{x0e},\,\dot{j}_{y0e},\,\dot{j}_{z0e}$ — ускорения от солнечных гравитационных возмущений;

 $j_{_{x0\pi}},\,j_{_{y0\pi}},\,j_{_{z0\pi}}$ – ускорения от лунных гравитационных возмущений;

 a_e – большая (экваториальная) полуось общеземного эллипсоида, a_e = 6378136 м;

GM — геоцентрическая константа гравитационного поля Земли с учетом атмосферы, GM = $(398600441,8\pm0.8)\cdot10^6~\text{m}^3/\text{c}^2;$

Начальными условиями для интегрирования системы являются координаты центра масс НКА $x_0(t_e), y_0(t_e), z_0(t_e)$ и составляющие его вектора скорости $V_{x_0}(t_e), V_{y_0}(t_e), V_{z_0}(t_e)$ в инерциальной геоцентрической системе координат на момент t_e шкалы МДВ. Эти начальные условия вычисляются путем пересчета передаваемых в навигационном сообщении координат $x(t_e), y(t_e), z(t_e)$ и составляющих вектора скорости $V_x(t_e), V_y(t_e), V_z(t_e)$ центра масс НКА в связанной с Землей системе координат ПЗ-90. Пересчет осуществляется по следующим формулам:

$$\begin{split} &x_{0}(t_{b}) = x(t_{b}) \cdot \cos(S(t_{b})) - y(t_{b}) \cdot \sin(S(t_{b})), \\ &y_{0}(t_{b}) = x(t_{b}) \cdot \sin(S(t_{b})) + y(t_{b}) \cdot \cos(S(t_{b})), \\ &z_{0}(t_{b}) = z(t_{b}), \\ &\dot{x}_{0}(t_{b}) = \dot{x}(t_{b}) \cdot \cos(S(t_{b})) - \dot{y}(t_{b}) \cdot \sin(S(t_{b})) - \omega_{3} \cdot y_{0}(t_{b}), \\ &\dot{y}_{0}(t_{b}) = \dot{x}(t_{b}) \cdot \sin(S(t_{b})) + \dot{y}(t_{b}) \cdot \cos(S(t_{b})) + \omega_{3} \cdot x_{0}(t_{b}), \\ &\dot{z}_{0}(t_{b}) = \dot{z}(t_{b}), \\ &S(t_{b}) = GST + \omega_{3} \cdot (t_{b} - 10800), \end{split}$$

Где

 ω_3 – средняя угловая скорость вращения Земли относительно точки весеннего равноденствия, $\omega_3 = 7,2921151467 \cdot 10^{-5}$ рад/с;

GST – истинное звездное время по Гринвичу (в радианах).

Вместо истинного звездного времени по Гринвичу GST, в формулах допускается использовать среднее звездное время по Гринвичу GMST вычисляемое по формуле:

$$\begin{split} GMST = ERA + 0,0000000703270726 + 0,0223603658710194 \cdot T_{\Delta} + \\ + 0,0000067465784654 \cdot T_{\Delta}{}^2 - 0,00000000000021332 \cdot T_{\Delta}{}^3 - \\ - 0,0000000001452308 \cdot T_{\Delta}{}^4 - 0,000000000001784 \cdot T_{\Delta}{}^5, \end{split}$$

Где:

где ERA – угол поворота Земли, рад,

ERA =
$$2\pi \cdot (0.7790572732640 + 1.00273781191135448 \cdot (JD0 - 2451545.0))$$
;

 T_{Δ} — время от эпохи 2000 года 1 января, 12 ч (UTC(SU)) до текущей эпохи в юлианских столетиях по 36525 эфемеридных суток,

$$\begin{split} T_{\Delta} &= \left(JD0 - 2451545, 0 \right) / 36525. \\ JD0 &= 1461 \cdot \left(N_{4}^{\text{tek}} - 1 \right) + N_{T}^{\text{tek}} + 2450082, 5. - \left(N_{T}^{\text{tek}} - 3 \right) / 25 \end{split}$$

Однако на практике алгоритм расчета GMST сходится с представленным в ИКД только если откинуть последнее слагаемое и моделированием это подтверждает.

Ускорения солнечно-лунных гравитационных возмущений могут быть исключены с последующим добавлением к результатам интегрирования поправок:

$$\begin{split} \Delta x &= (j_{x0\pi} + j_{x0e}) \cdot \tau^2 \, / \, 2, \ \, \Delta y = (j_{y0\pi} + j_{y0e}) \cdot \tau^2 \, / \, 2, \ \, \Delta z = (j_{z0\pi} + j_{z0e}) \cdot \tau^2 \, / \, 2; \\ \Delta \dot{x} &= (j_{x0\pi} + j_{x0e}) \cdot \tau, \ \, \Delta \dot{y} = (j_{y0\pi} + j_{y0e}) \cdot \tau, \ \, \Delta \dot{z} = (j_{z0\pi} + j_{z0e}) \cdot \tau; \\ \tau &= t_{\rm i} - t_{\rm h} \, . \end{split}$$

Увеличение ошибок размножения эфемерид при этом не превышает 10%.

Для расчета эфемерид центра масс НКА на заданный момент t_e шкалы МДВ можно использовать проекции ускорений $a_{x_0}(t_e)$, $a_{y_0}(t_e)$, $a_{z_0}(t_e)$ на оси гринвичской геоцентрической системы координат, которые передаются в строках навигационного сообщения, вместо лунно-солнечных ускорений. Перед интегрированием системы дифференциальных уравнений эти ускорения должны быть переведены в прямоугольную инерциальную геоцентрическую систему координат по формулам:

$$\begin{split} &(J_{x0\pi} + J_{x0c}) = \ddot{x}(t_b) \cdot \cos(S) - \ddot{y}(t_b) \cdot \sin(S); \\ &(J_{y0\pi} + J_{y0c}) = \ddot{x}(t_b) \cdot \sin(S) + \ddot{y}(t_b) \cdot \cos(S); \\ &(J_{z0\pi} + J_{z0c}) = \ddot{z}(t_b) \,. \end{split}$$

Увеличение ошибок размножения эфемерид по сравнению с расчетами лунно-солнечных ускорений не превышает 25%.

Интегрирование осуществляется численным методом, например, методом Рунге- Кутта 4-го порядка.

После интегрирования, полученные в инерциальной системе координат координаты центра масс, и составляющие его вектора скорости, могут быть пересчитаны в связанную с Землей систему ПЗ-90 по формулам:

$$\begin{split} &x(t_i) = x_0(t_i) \cdot \cos(S(t_i)) + y_0(t_i) \cdot \sin(S(t_i)), \\ &y(t_i) = -x_0(t_i) \cdot \sin(S(t_i)) + y_0(t_i) \cdot \cos(S(t_i)), \\ &z(t_i) = z_0(t_i), \\ &\dot{x}(t_i) = \dot{x}_0(t_i) \cdot \cos(S(t_i)) + \dot{y}_0(t_i) \cdot \sin(S(t_i)) + \omega_3 \cdot y(t_i), \\ &\dot{y}(t_i) = -\dot{x}_0(t_i) \cdot \sin(S(t_i)) + \dot{y}_0(t_i) \cdot \cos(S(t_i)) - \omega_3 \cdot x(t_i), \\ &\dot{z}(t_i) = \dot{z}_0(t_i), \\ &S(t_i) = GST + \omega_3 \cdot (t_i - 10800). \end{split}$$

На языке Matlab реализована функция расчета положения спутника ГЛОНАСС на заданный момент по шкале времени UTC. В качестве эфемерид

использованы данные, полученные на предыдущем этапе. Положения должны соответствовать временному интервалу с 12:00 10.02.20 до 00:00 10.02.20 по шкале времени UTC или на с 15:00 10.02.20 до 03:00 11.02.20 по шкале времени МДВ.

Построены трехмерные графики множества положений спутника ГЛОНАСС с системным номером 13.

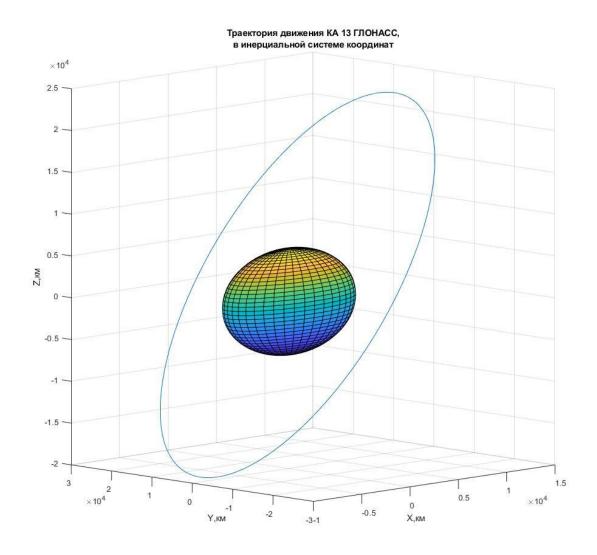


Рисунок 19 — Траектория движения КА 13 ГЛОНАСС в системе инерциальной системе

Получившееся расстояние от центра Земли до КА № 13 в инерциальной СК: max(R) = 2.548977760745656e+04 км

min(R) = 2.147426358336995e+04 km

Это не совсем соответствует действительности и связано с тем, что прогноз положения КА по эфемеридным данным производится на интервал не более 30 минут, иначе возникают ошибки. Так же ошибки вносят и выше принятые замены.

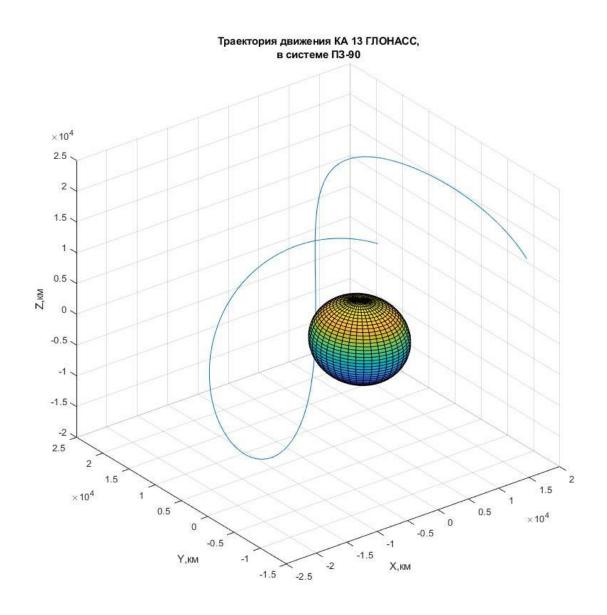


Рисунок 20 – Траектория движения КА 13 ГЛОНАСС в системе ПЗ-90

Для построения Sky Plot прейдем от СК ПЗ-90.11 к WGS-84 по формулам, представленным на рисунке 21. В них ddt это одна миллиардная часть величины или 10^{-9} , а mas это миллисекунда в угловых единицах измерения. Траектория движения в СК WGS-84 представлена на рисунке 22

1	T_1	T_2	T_3	D	R_1	R_2	R_3
	(cm)			(ppb)	(mas)		
	7	0	-77	-3	-19	-4	353

$$egin{pmatrix} x \ y \ z \end{pmatrix}_{TRF2} = egin{pmatrix} x \ y \ z \end{pmatrix}_{TRF1} + egin{pmatrix} T_1 \ T_2 \ T_3 \end{pmatrix} + egin{pmatrix} D & -R_3 & R_2 \ R_3 & D & -R_1 \ -R_2 & R_1 & D \end{pmatrix} egin{pmatrix} x \ y \ z \end{pmatrix}_{TRF1}$$

Рисунок 21 – формулы перехода от СК ПЗ-90.11 к WGS-84

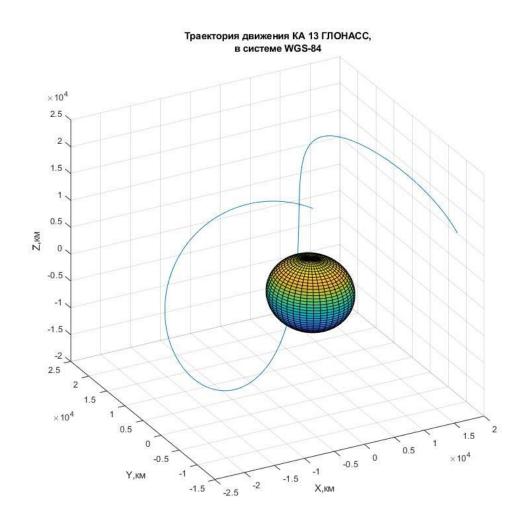


Рисунок 22 — Траектория движения КА 13 ГЛОНАСС в системе WGS-84

Далее рассмотрим координаты местоположения ПРМ. Они представлены в ГСК как градусы, минуты и секунды. Переведем сначала в радианы, а потом в СК WGS-84.

Координаты ПРМ в СК WGS-84:

 $X_{PRM} = 2846353.744 \text{ m}; Y_{PRM} = 2200165.732 \text{ m}; Z_{PRM} = 5249650.757 \text{ m};$

После этого координаты спутника необходимо пересчитать в топоцентричиской системе координат, для этого необходимо узнать долготу L и широту H точки в которой находится ПРМ и координаты KA 13 в СК WGS-84. В результате получим вектор положения KA в топоцентрической СК. В моменты времени при которых координата Z будет меньше нуля, KA будет затенен Землей и не виден для ПРМ.

После чего стоится Sky View (рисунок 23)

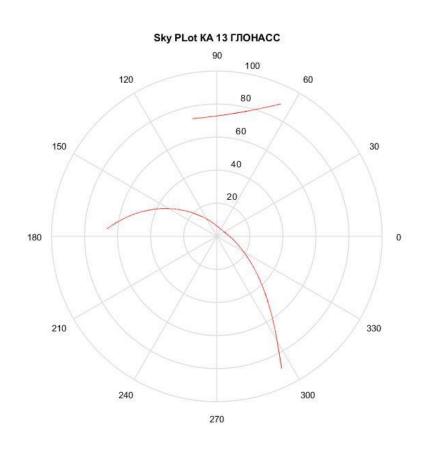


Рисунок 23 – Sky View КА 13 ГЛОНАСС

По Sky Plot видно, что КА появляется в начале до примерно 17.00 по UTC его видно (что сходится с данными Trimble GNSS Planning Online), характер линии так же совпадает, далее КА 13 действительно должен появиться еще раз примерно в 00.00, но лишь на мгновенье, а на построенном Sky Plot он наблюдается некоторое время. Это та же связано с ошибками «дальнего» прогнозирования по эфемеридным данных.

Заключение к этапу 2

На этапе 2 выполнен расчет координат и составляющих вектора скорости центра масс НКА по данным эфемерид на 12 часовом временном интервале начиная с 12.00 10.02.20 по 00.00.00 10.02.20 по шкале времени UTC. В результате получены трехмерные графики движения НКА № 13 системы ГЛОНАСС в системах координат инерциальной, ПЗ-90, WGS-84, а также построен Sky Plot для точки в которой находился приемник. Из полученных результатов видно, что в момент времени, когда приемник принял сигнал НКА № 13, данный КА действительно был в зоне видимости данного ПРМ. Так же наглядно выражен уход точности, который соответствует данным из ИКД ГЛОНАСС. Существует три алгоритма расчета по эфемеридным данным координат и составляющих вектора скорости центра масс НКА на заданный момент времени:

- точный алгоритм (точный расчет на 30-минутном интервале);
- упрощенный алгоритм (более простой расчет на 30-минутном интервале);
- долговременный алгоритм, использующий ПДМД (точный расчет на 4часовом интервале).

На рисунке 24 для сравнения приведены значения ошибок (в метрах) размножения эфемерид центра масс, полученные в примере численного интегрирования методом Рунге-Кутта 4-го порядка с шагом 1 мин с одинаковыми исходными данными по точному, упрощенному и долговременному алгоритмам.

Используемый	Интервал интегрирования			
алгоритм	5 мин	10 мин	15 мин	4 ч
Точный	0,13	0,18	0,25	>30
Упрощенный	0,03 - 0,42	0.04 - 0.56	0,05-0,77	>100
Долговременный	0,03-0,42	0,04 - 0,56	0,05-0,77	0,25-1

Рисунок 24 – Ошибки размножения эфемерид

Из этого можно сделать вывод о том, что используемый мной расчет по точному алгоритму не подходит для данной задачи, т.к. дает значительные ошибки уже на интервале 4 часов прогнозирования. Необходимо пользоваться долговременным алгоритмом, хотя и он не дает достаточной точности на

интервале 12 часов прогнозирования. Так же долговременный расчет требует больше вычислительных ресурсов и для некоторых задач является просто нереализуемым.

Расчет по эфемеридным данным подходит для задачи прогнозирования видимости КА только на интервале менее ~6 часов.

Для задачи поиска расчет можно использовать только если ошибка расчета на данный временной интервал не превышает допустимой, максимальный временной интервал (и максимальная допустимая ошибка) будет определяться конкретной приемной аппаратурой, а именно полем поиска, ведь по сути данный расчет даст целеукозания для настройки ячеек поиска по дальности и скорости и если центральная ячейка будет настроена на вычисленную дальность и скорость, то крайние будут определять максимально возможную ошибку прогноза по эфемеридным данным.

Безусловно можно использовать данные алгоритмы для решения навигационных задач, особенно когда кратковременно прерывается связь с НКА (например, при въезде в тоннель), тогда используя прогнозы от ПРМ вместе с инерциальными системами (например, от колес автомобиля), можно сохранить навигацию для потребителя. Однако, чем дольше такая система не будет обновлять эфемеридные данные, тем ошибочнее будут ее решения.

3 Этап 3. Реализация программного модуля на Си++

Написан код на языке С++. В Маіп.срр содержатся исключительно входные данные и вызов функции для вычисления координат КА ГЛОНАСС на заданный отрезок времени в инерциальной геоцентрической СК. Сама функция описана в статической библиотеке efem_calc.h, которая подключается к Маіп. Каждая используемая функция в начале имеет описание. В МаtLab произведена выгрузка в файл XYZ.txt значений координат КА ГЛОНАСС на заданный отрезок времени в инерциальной геоцентрической СК с шагом 0,1 с. В программа на С++ использует этот файл для сравнения с полученными ею значениями на том же интервале с тем же шагом и выводит

пользователю наибольшее значение рассогласования. Так же выводится время исполнения программы.

```
File is opening

Maximum calculation error in C++ compared to MatLab:

delta_X, m = 0.00000000005821

delta_Y, m = 0.00000000005821

delta_Z, m = 0.00000000005821

Time of the programm:

Time, s = 8.193
```

Рисунок 25 – Результат работы программы на С++

3.1 Работа с утечками памяти

Необходимо проверить программу на утечки памяти, с учетом того, что я работаю в Visual Studio 2019 на Windows, а не на Linux, я не могу использовать Valgrind. Однако у него есть аналог - Visual Leak Detector. Это сторонняя библиотека, обертка над CRT, которая обещала показывать трассировку!

Чтобы её установить, необходимо перейти в репозиторий (https://github.com/KindDragon/vld/releases/tag/v2.5.1) и в assets найти vld-2.5.1-setup.exe

Правда, последнее обновление было со времен Visual Studio 2015, но оно работает и с Visual Studio 2019. Установка стандартная, просто следуйте инструкциям.

Чтобы подключить VLD, необходимо прописать #include <vld.h>.В самом начале будет выводиться это:

Рисунок 26 – Работа с утечками памяти

И вот что будет выдавать при утечки памяти:

```
WARNING: Visual Leak Detector detected memory leaks!
  ------ Block 1 at 0x0147A040: 20736000 bytes ------
  Leak Hash: 0x80D96B9A, Count: 1, Total 20736000 bytes
  Call Stack (TID 16864):
    ucrtbased.dll!malloc()
    Main.exe!0x007DEAFD()
    Main.exe!0x007DEB7C()
    Main.exe!0x007D9647()
    Main.exe!0x007DCA4D()
    Main.exe!0x007DF673()
    Main.exe!0x007DF4C7()
    Main.exe!0x007DF35D()
    Main.exe!0x007DF6F8()
    KERNEL32.DLL!BaseThreadInitThunk() + 0x19 bytes
    ntdll.dll!RtlGetAppContainerNamedObjectPath() + 0xE4 bytes
    ntdll.dll!RtlGetAppContainerNamedObjectPath() + 0xB4 bytes
    4F D8 F1 27
                  51 0E 58 41
                                     6F C6 F5 C5
                                                      3D 20 73 C1
                                                                       O...'Q.XA o...=.s.
    2F C1 5C 63 84 3F 68 41 5E 6A CF B9 5A 33 96 40
                                                                       /.\c.?hA ^j..Z3.@
    95 00 AC D2 C4 CA 9F 40 AE 26 9C 3D 45 D8 A7 40
                                                                       .......@ .&.=E..@
    B5 EB 41 AD 74 0E 58 41 65 CE 68 0E 31 20 73 C1
                                                                       ..A.t.XA e.h.1.s.
    AC FØ 23 8A AA 3F 68 41 98 Ø7 6D 5E 49 33 96 40
                                                                       ..#..?hA ..m^I3.@
    DB 6D 7F 05 FC CA 9F 40 29 38 BC BD 33 D8 A7 40
                                                                       .m.....@ )8..3..@
    A0 39 76 32 98 0E 58 41 10 C2 C5 56 24 20 73 C1
                                                                       .9v2..XA ...V$.s.
    49 20 CF B0 D0 3F 68 41 94 F4 F4 02 38 33 96 40
                                                                      I....?hA ....83.@
    7B 9F 21 38 33 CB 9F 40 61 BA C4 3D 22 D8 A7 40 ED C1 8E B7 BB 0E 58 41 84 A1 0C 9F 17 20 73 C1 E1 4F 5E D7 F6 3F 68 41 6E 31 67 A7 26 33 96 40 54 95 92 6A 6A CB 9F 40 72 AD B5 BD 10 D8 A7 40
                                                                      {.!83..@ a..="..@
                                                                       .....XA .....s.
                                                                       .0^..?hA n1g.&3.@
                                                                       T..jj..@ r.....@
    4E 7F D1 FD 1C 40 68 41 41 BE C3 4B 15 33 96 40 N....@hA A..K.3.@
44 4F D2 9C A1 CB 9F 40 78 11 8F 3D FF D7 A7 40 D0....@ x..=...@
21 81 6C C1 02 0F 58 41 16 24 58 2F FE 1F 73 C1 !.1...XA .$X/..s.
Visual Leak Detector detected 1 memory leak (20736036 bytes).
Largest number used: 41472156 bytes.
Total allocations: 41472200 bytes.
Visual Leak Detector is now exiting.
Программа "[9220] Main.exe" завершилась с кодом 0 (0х0).
```

Рисунок 27 – Работа с утечками памяти

Вот, я вижу трассировку! Так, а где строки кода? А где названия функций?

Остается один вариант моментальный снимок памяти. Он делается просто: в режиме debug, дойти до return 0 и в средстве диагностики перейти во вкладку "Использование памяти" и нажать на "Сделать снимок" (если функция отключена необходимо включить, и перезапустить дебаг).

После того, как сделан снимок, под кучей появится размер. Я думаю, это сколько всего было выделено памяти в ходе работы программы.

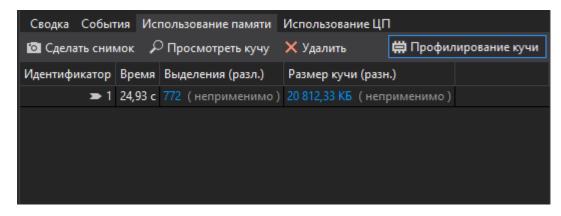


Рисунок 28 – Работа с утечками памяти

Нажимаем на этот размер. У нас появится окошко, в котором будут содержаться объекты, которые хранятся в этой куче.

Внутренняя память (Main.exe)					
		Режим пр			
Тип объекта	Счетчик	Размер (байт) ▼			
Main.exe!Place[]	4	20 737 852			
Main.exe!std::_Fac_node[]	2	240			
Main.exe!Place	2	76			
Main.exe!std::_Fac_node	1	8			

Рисунок 29 – Работа с утечками памяти

Чтобы посмотреть подробную информацию, необходимо выбрать объект и нажать на кнопку "Экземпляры представления объекта Foo".

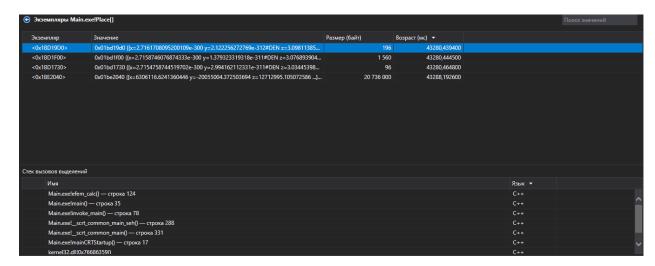


Рисунок 30 – Работа с утечками памяти

Полная трассировка с местоположением вызовов! Это то, что было необходимо изначально.

Фиксим утечку и получаем:

```
Koncons ornagew Microsoft Visual Studio

Visual Leak Detector Version 2.5.1 installed.

File is opening

Maximum calculation error in C++ compared to MatLab:

delta_X, m = 0.000000000005821

delta_Y, m = 0.000000000005821

Time of the programm:

Time, s = 24.468

No memory leaks detected.

Visual Leak Detector is now exiting.
```

Рисунок 31 – Работа с утечками памяти

```
Visual Leak Detector read settings from: C:\Program Files (x86)\Visual Leak Detector\vld.ini Visual Leak Detector Version 2.5.1 installed.
Поток 0x5600 завершился с кодом 0 (0x0).
"Main.exe" (Win32). Загружено "C:\Windows\SysWOW64\kernel.appcore.dll".
Поток 0x4d40 завершился с кодом 0 (0x0).
Поток 0x47c0 завершился с кодом 0 (0x0).
No memory leaks detected.
Visual Leak Detector is now exiting.
Программа "[20348] Main.exe" завершилась с кодом 0 (0x0).
```

Рисунок 32 – Работа с утечками памяти

Заметим, что время выполнения программы увеличилось до ~25 с, это связано с тем, что мы профилирование кучи со снимками, для того, что бы программа выполнялась быстрее, его нужно отключить:

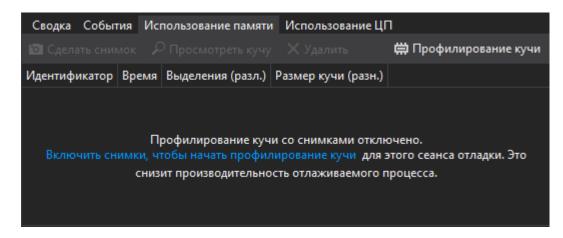


Рисунок 33 – Работа с утечками памяти

Тогда получим:

```
Maximum calculation error in C++ compared to MatLab:

delta_X, m = 0.000000000005821

delta_Z, m = 0.000000000005821

Time of the programm:

Time, s = 12.973

No memory leaks detected. Visual Leak Detector is now exiting.
```

Рисунок 34 – Работа с утечками памяти

Из этого делаем вывод о том, что на оценку утечек у нас уходит 4,735 с. После устранения утечек, подключенную библитеку «vld.h» следует отключить.

Вывод к этапу 3

Перенесла код на C++, оптимизировала под среду и устранила утечки памяти. На C++ программа выполняется быстрее чем на MatLab. В программе на C++ предусмотрена проверка входных данных, таких как время, на ликвидность. Сама программа написана в виде статической библиотеки, которую потом можно использовать в других проектах.

Вывод

Поставленная техническая цель - добавление в программное обеспечение приемника функции расчета положения спутника ГЛОНАСС на заданное время по данным его эфемерид, достигнута.

Для достижения цели выполнен ряд задач:

- обработка данных от приемника ГНСС в RTKLIB для проверки входных данных и формирования проверочных значений;
- обработка данных и моделирование в Matlab для эскизного проектирования модуля;
- реализация программного модуля на C++.
- Выполнены следующие требования:
- отсутствие утечек памяти;
- малое время выполнения;
- низкий расход памяти;
- корректное выполнение при аномальных входных данных.

Взаимодействие осуществлялось через github.

Конечная цель проекта - получить библиотечные функции на Си++, позволяющие рассчитывать положение спутника ГЛОНАСС по эфемеридам - достигнута.