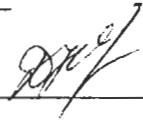



МІНІСТЕРСТВО ОСВІТИ І НАУКИ УКРАЇНИ
ОДЕСЬКИЙ ДЕРЖАВНИЙ ЕКОЛОГІЧНИЙ УНІВЕРСИТЕТ

МЕТОДИЧНІ ВКАЗІВКИ
до лабораторної роботи
„ДОСЛІДЖЕННЯ ПРОЦЕСУ ПЕРЕТВОРЕННЯ
СУПУТНИКОВИХ ДАНИХ В ЗОБРАЖЕННЯ”

з дисципліни „Методи дистанційного зондування навколишнього
середовища”
для студентів 1 курсу

Спеціальність: 193 Геодезія та землеустрій
Освітньо-професійна програма: Землеустрій і кадастр

ЗАТВЕРДЖЕНО
на засіданні групи забезпечення
спеціальності 193 Геодезія та землеустрій
« 15 » лютого 2024 року
протокол № 5
Голова групи  (Данілова Н.В.)

ЗАТВЕРДЖЕНО
на засіданні кафедри АСМНСІ
« 05 » листопада 2024 року
протокол № 8
Завідувач кафедри АСМНСІ
 Перелигін Б.В.

МІНІСТЕРСТВО ОСВІТИ І НАУКИ УКРАЇНИ
ОДЕСЬКИЙ ДЕРЖАВНИЙ ЕКОЛОГІЧНИЙ УНІВЕРСИТЕТ

**ДОСЛІДЖЕННЯ ПРОЦЕСУ ПЕРЕТВОРЕННЯ СУПУТНИКОВИХ
ДАНИХ В ЗОБРАЖЕННЯ**

Методичні вказівки для студентів 1 курсу
до лабораторної роботи з дисципліни
„Методи дистанційного зондування навколишнього середовища”

Одеса – 2024

МІНІСТЕРСТВО ОСВІТИ І НАУКИ УКРАЇНИ
ОДЕСЬКИЙ ДЕРЖАВНИЙ ЕКОЛОГІЧНИЙ УНІВЕРСИТЕТ

ДОСЛІДЖЕННЯ ПРОЦЕСУ ПЕРЕТВОРЕННЯ СУПУТНИКОВИХ
ДАНИХ В ЗОБРАЖЕННЯ

МЕТОДИЧНІ ВКАЗІВКИ ДЛЯ СТУДЕНТІВ 1 КУРСУ
ДО ЛАБОРАТОРНОЇ РОБОТИ З ДИСЦИПЛІНИ
„МЕТОДИ ДИСТАНЦІЙНОГО ЗОНДУВАННЯ НАВКОЛИШНЬОГО
СЕРЕДОВИЩА”

ЗАТВЕРДЖЕНО
на засіданні групи забезпечення
спеціальності 193 Геодезія та землеустрій
« 15 » лютого 2024 року
протокол № 5

ОДЕСА – 2024

Дослідження процесу перетворення супутникових даних в зображення.
Методичні вказівки до лабораторного заняття з дисципліни „Методи дистанційного зондування навколишнього середовища” для студентів 1 курсу навчання за спеціальністю 193 Геодезія та землеустрій освітньо-професійною програмою Землеустрій і кадастр. / Перелигін Б.В. – Одеса, ОДЕКУ, 2024 р. – 53 с.

ЗМІСТ

	стор.
ВСТУП.....	4
1 ТЕОРЕТИЧНІ ВІДОМОСТІ ПО ЛАБОРАТОРНІЙ РОБОТІ.....	7
1.1 Одержання супутникової інформації.....	7
1.1.1 Орбіти штучних супутників Землі.....	7
1.1.2 Фізичні основи одержання моніторингової інформації з штучних супутників Землі.....	12
1.1.3 Космічні системи дистанційного зондування Землі....	15
1.2 Супутникові дані формату HRPT.....	17
1.3 Супутникові дані формату ART.....	25
1.4 Структура прийнятого супутникового сигналу формату ART.....	37
1.5 Алгоритм формування зображення з супутникового сигналу формату ART.....	41
1.6 Команди і функції.....	42
2 ПРАКТИЧНА ЧАСТИНА ЛАБОРАТОРНОЇ РОБОТИ.....	47
2.1 Мета лабораторної роботи.....	47
2.2 Технічне забезпечення лабораторної роботи.....	47
2.3 Перелік операцій, команд і функцій, що рекомендуються для застосування в лабораторній роботі	47
2.4 Порядок виконання лабораторної роботи.....	47
2.5 Завдання на лабораторну роботу і порядок його виконання.....	48
КОНТРОЛЬНІ ЗАПИТАННЯ.....	52
ЛИТЕРАТУРА.....	53

ВСТУП

Дана лабораторна робота присвячена вивченню і дослідженню процесу перетворення супутникових даних в зображення.

Розвиток авіації і космонавтики дає все нові і нові відчутні результати. Переконаливим підтвердженням цього є перехід від окремих експериментів до повсякденного використання космічної техніки для потреб господарювання. Успіхи в розвитку космічної техніки сприяли створенню і успішному функціонуванню моніторингових космічних систем в різних країнах. З розвитком космічних досліджень виникають нові наукові напрями, такі, як космічна метеорологія, космічна біологія, космічне землезнавство і ін. На основі досягнень науки створюються нові служби, що відіграють поважну роль в господарській діяльності. Не менш важливе суспільне значення космічних досліджень і їх віддзеркалення в свідомості людства. Вони об'єднують і спрямовують зусилля народів багатьох держав на вирішення першочергових завдань, важливих для життя населення крупних географічних районів і всієї земної кулі в цілому.

Сучасний метеорологічний супутник Землі (МСЗ) – це автоматична космічна обсерваторія, забезпечена складним електротехнічним, оптико-механічним і радіоелектронним устаткуванням. Супутник оснащений апаратурою, що забезпечує одночасне вимірювання радіаційних потоків в різних ділянках спектру і отримання зображень хмарного покриву і підстильної поверхні у видимих і інфрачервоних променях.

Багаторічне функціонування метеорологічних супутників Землі дозволило накопичити значний досвід практичного використання супутникових спостережень, відпрацювати і удосконалити методи їх обробки і інтерпретації не тільки в гідрометеорології, але і в багатьох інших галузях.

Метеорологічні дані про стан атмосфери, хмарність, поверхні суші і океану, витягуюнні з супутникових спостережень, вже до теперішнього часу, істотно доповнили *комплекс гідрометеорологічних спостережень*, вироблюваних традиційними методами. Великий внесок вони внесли до покращення аналізу і прогнозу погодоутворювальних процесів над океанами і труднодоступними районами суші, що займають в цілому 4/5 поверхні нашої планети. Проте і в районах з суцільною мережею наземних метеорологічних станцій супутникові дані дозволили вносити корективи до аналізу карт погоди.

Широкого визнання набула наукова інформація з МСЗ при практичному *метеорологічному забезпеченні авіації*, при вирішенні завдань *судноплавства і рибальства*, для *оцінки льодової обстановки*, для *агрометеорологічного обслуговування сільського господарства*, для *лісового господарства*, на користь *гідрології і екології*.

Тому майбутні фахівці в області геодезії та землеустрою зобов'язані знати, чим є супутникова інформація, яким чином вона виходить, як формується, як передається на Землю, приймається і обробляється для того, щоб самостійно зуміти поставити задачу на моніторинг або на обробку аерокосмічної моніторингової інформації.

В результаті підготовки і проведення лабораторної роботи „Дослідження процесу перетворення супутникових даних в зображення” студенти повинні придбати:

знання:

- про принципи одержання супутникових сканованих даних та їхні формати,
- про принципи передачі і прийому супутникових даних формату АРТ,
- про принципи формування зображення з супутникових даних формату АРТ,

уміння:

- формувати зображення з супутникових даних формату АРТ на основі синхронізуючих сигналів,
- здійснювати візуалізацію отриманих зображень.

Мета лабораторної роботи:

вивчити і дослідити процес перетворення супутникових даних в зображення.

Порядок проведення і зміст лабораторної роботи:

на проведення лабораторної роботи виділяється 10 годин аудиторних занять і 9 годин самостійної роботи студентів,

на занятті вивчається процес перетворення супутникових даних в зображення; здійснюється відповідь на контрольні запитання, наведені в даних методичних рекомендаціях; по ходу заняття студенти повинні бути готовими відповісти на запитання викладача.

Звіт про роботу:

звітування студентів про виконану роботу здійснюється шляхом усної відповіді на запитання викладача і шляхом захисту оформленого звіту з лабораторної роботи.

Оцінювання виконаної роботи: здійснюється згідно до силлабуса дисципліни.

Вимоги правил техніки безпеки при проведенні лабораторної роботи на персональних ЕОМ

- 1) Включити апаратуру комп'ютера вимикачами на корпусах в послідовності: стабілізатор напруги, відеодисплейний термінал, процесор.
- 2) Відрегулювати яскравість свічення екрану відеодисплейного

терміналу, фокусування, контрастність. Не слід встановлювати велику яскравість свічення екрану щоб уникнути стомлення очей. Її слід встановити так, щоб відношення яскравості екрану до яскравості поверхонь, що оточують його, в робочій зоні було не більш, ніж 3:1.

- 3) Під час роботи за клавіатурою сидіти прямо, не напружуватися.
- 4) Для зменшення несприятливого впливу на користувача пристроєм управління маркером „миша” слід зайняти велику поверхню столу для переміщення „миші” і зручного упору ліктя суглоба.
- 5) Після закінчення роботи вимкнути апаратуру в порядку, зворотному включенню.
- 6) Під час лабораторної роботи не дозволяються сторонні розмови, дратівливі шуми.

При проведенні лабораторної роботи ЗАБОРОНЯЄТЬСЯ:

- 1) Користуватися кабелями і проводами з пошкодженою ізоляцією
- 2) Залишати під напругою кабелі і дроти з неізольованими провідниками.
- 3) Застосовувати саморобні подовжувачі, що не відповідають вимогам Правил устрою електроустановок.
- 4) Використовувати пошкоджені електричні розетки.
- 5) При необхідності перемикання мережних кабелів робити це тільки при вимкненому електричному живленні комп'ютера.
- 6) Класти будь-які предмети на апаратуру комп'ютера.

1 ТЕОРЕТИЧНІ ВІДОМОСТІ ПО ЛАБОРАТОРНІЙ РОБОТІ

„Дослідження процесу перетворення супутникових даних в зображення”

1.1 Одержання супутникової інформації

1.1.1 Орбіти штучних супутників Землі

Елементи орбіти ШСЗ. Рух матеріальної точки за незбуреною кеплеровою орбітою буде однозначно визначений, якщо будуть задані *елементи орбіти*, а саме:

- параметри, що визначають розміри і форму орбіти;
- площина, у якій розташовується орбіта;
- параметри, які характеризують орієнтацію орбіти в цій площині;
- момент часу проходження рухомої точки через певну точку орбіти (або положення рухомої точки на орбіті в заданий момент часу).

Елементи вводяться для деякої системи координат, початок якої збігається із притягуваним центром, а осі зберігають незмінні напрямки в просторі так, щоб добове і річне обертання Землі викликали найменшу зміну координат цієї площини. За основну площину беруть або площину екліптики певної епохи, або площину земного екватора, а вісь абсцис направляють у точку весняного рівнодення. Як точку відліку вибирають на екваторі точку Овна γ .

Нехай $P_N P_S$ – вісь світу, відносно до якої побудована небесна сфера, де показані екватор і точка Овна (рис. 1.1). Проведемо через центр O сфери площину орбіти і у цій площині побудуємо еліптичну орбіту ШСЗ так, щоб один з її фокусів був у точці O . Точки A_0 та P_0 будуть відповідно апогеєм і перигеєм орбіти. Проекцією орбіти на небесну сферу буде велике коло $A \omega P \omega$, по якому площина орбіти січе сферу. Точки перерізу цього кола з екватором ω і ω називаються вузлами орбіти – висхідним і спадним, а лінія $\omega \omega$ – лінією вузлів. Апогей і перигей проектується на сферу в точки A та P (апоцентр і перицентр), лінія AP називається лінією апсид.

Положення орбіти в просторі задається двома елементами:

1. Нахилення (нахил) площини орбіти до основної площини – двограний кут між площиною орбіти і площиною екватора, відлічуваний від площини екватора проти ходу стрілки годинника для спостерігача, що знаходиться в точці висхідного вузла. Позначається через i , змінюється від 0° до 180° .

2. Довгота висхідного вузла Ω – кут, розташований в екваторіальній площині і відлічуваний від напрямку на точку весняного рівнодення γ до лінії вузлів $\omega \omega$, тобто лінії перерізу площини орбіти із площиною екватора; висхідним вузлом ω орбіти називають точку, у якій тіло

переходить із південної півкулі в північну; протилежна точка ζ^o називається спадним вузлом. Довгота висхідного вузла змінюється від 0° до 360° .

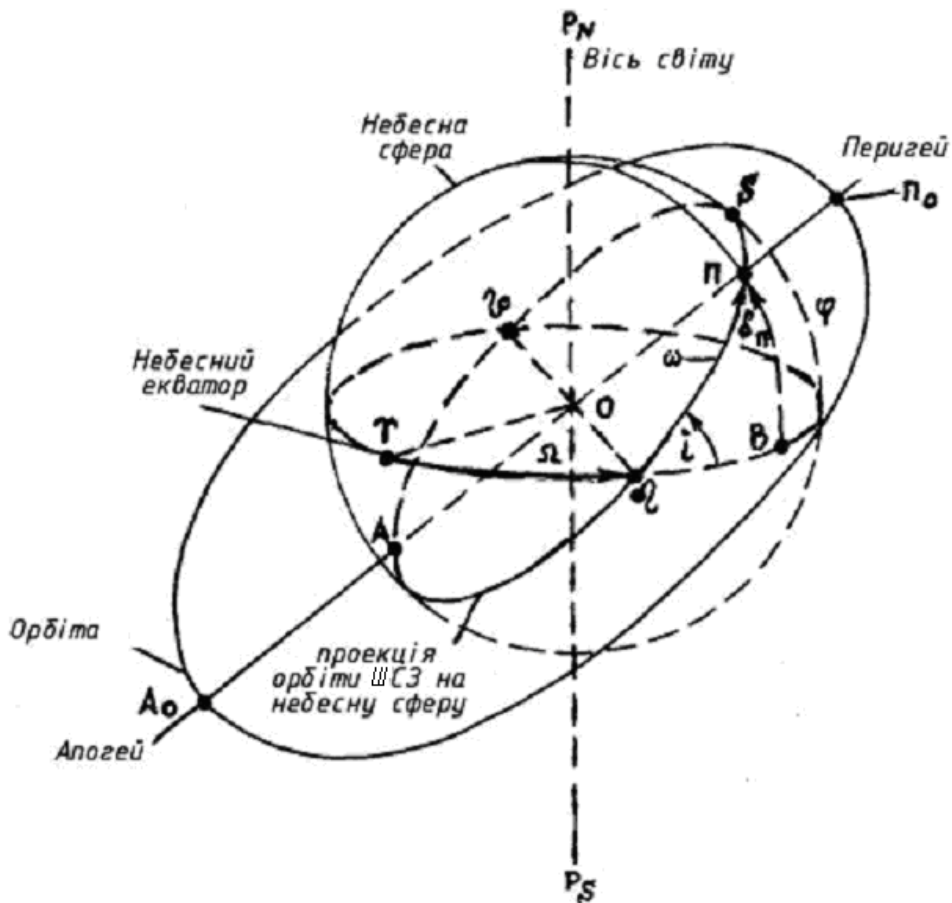


Рис. 1.1 – Елементи орбіти супутника

Орієнтація еліпса в площині орбіти визначається одним елементом:

3. Аргумент перигею або кутова відстань від вузла – це кутова відстань перицентра, що позначається ω , є кутом між лінією вузлів і лінією апсид; тобто, кут з вершиною в притягуваному центрі між напрямками на висхідний вузол і перицентр орбіти. Аргумент перигею змінюється в межах від 0° до 360° .

Характеристики еліпса орбіти задаються двома елементами:

4. Велика піввісь орбіти a :

Розміри орбіти задаються значенням півосі еліпса, наприклад значенням його великої півосі a : $a = 1/2 A_0 P_0$.

5. Ексцентриситет орбіти e : $e = c/a$.

Часовий параметр орбіти – один часовий параметр:

6. Момент $t(t_0)$ проходження рухомої точки через перицентр (перигей) орбіти або через висхідний вузол.

Така система елементів орбіти – одна з можливих. Іноді замість моменту проходження через перицентр задають інший елемент – середню

аномалію M_0 в епоху t_0 (звичайно t_0 – початковий момент часу), замість великої півосі користуються фокальним параметром P і т.д.

Орбіти ШСЗ. Орбіти ШСЗ залежно від значення їх параметрів можуть дуже розрізнятися між собою. Є кілька основних ознак, за якими орбіти розділяються на характерні типи. За ці ознаки беруться значення:

- ексцентриситету e ,
- нахилу орбіти i ,
- періоду обертання T ,
- висоти H .

Ексцентриситет e визначає форму орбіти: $e = 0$ – колова орбіта, $e < 1$ – еліптична, $e = 1$ – параболічна, $e > 1$ – гіперболічна орбіта. Найбільший інтерес для космічних методів дослідження становлять колові і еліптичні орбіти. Перші з них важливіші при запуску метеорологічних супутників.

У відповідності із значенням нахилу орбіти супутники поділяються на *екваторіальні* ($i = 0^\circ$), *похилі* ($0^\circ < i < 90^\circ$) і *полюсні* або *полярні* ($i = 90^\circ$) (рис. 1.2).

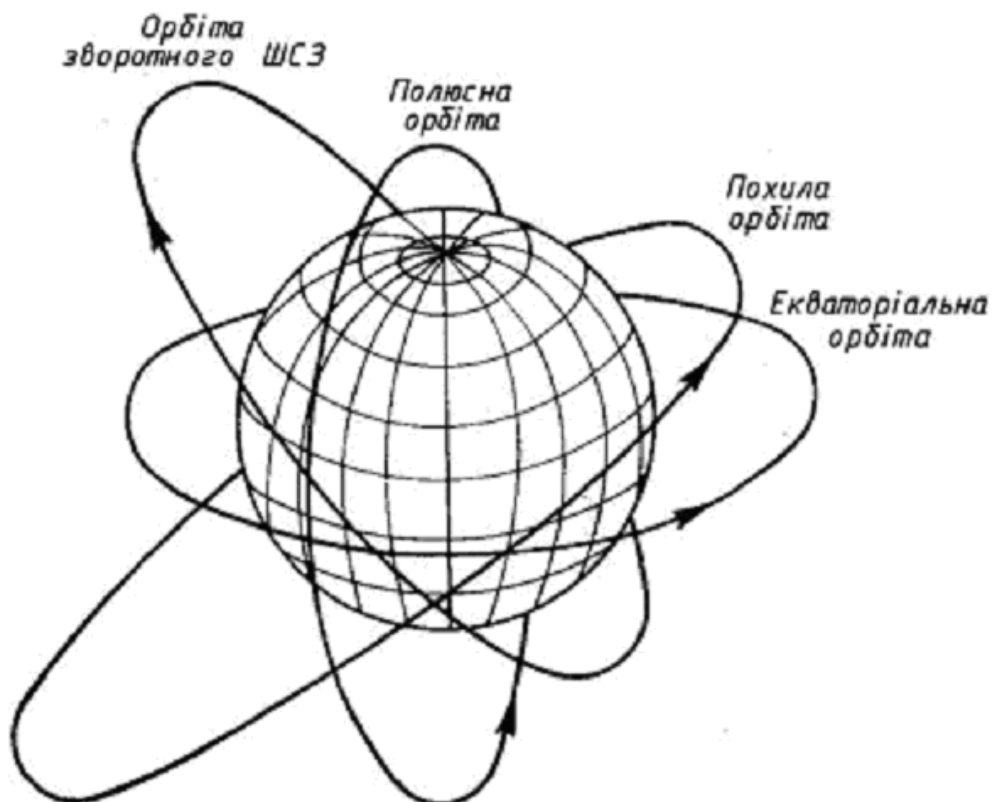


Рис. 1.2 – Основні типи орбіт ШСЗ

Екваторіальний супутник буде завжди пролітати над екватором. При висоті орбіти 35810 км період обертання ШСЗ зрівняється із зоряним періодом обертання Землі. Супутник буде обертатися з такою ж кутовою

швидкістю, що і Земля, і, переміщуючись по орбіті в напрямку, який збігається із напрямком обертання Землі, буде увесь час перебувати над тим самим наземним пунктом. Такий ШСЗ називається *стаціонарним*. Екваторіальні супутники спостерігаються в смузі, пов'язаній з екватором, причому, чим вища орбіта, тим ширша ця смуга.

Витки полюсного ШСЗ при кожному новому оберті через обертання Землі будуть *зміщатися до заходу*. Такі супутники будуть спостерігатися в будь-якому пункті земної поверхні в той або інший час.

Похили ШСЗ проєктуються на поверхню Землі тільки в межах широт $\Delta\varphi = \pm i$.

Всі ШСЗ можуть розділятися на *прямі* і *зворотні*. Прямі рухаються в напрямку обертання Землі із заходу на схід, для них $0^\circ \leq i \leq 90^\circ$; зворотні – із сходу на захід і для них $90^\circ < i < 180^\circ$.

Прямі супутники запускати легше, тому що при їх виведенні на орбіту до швидкості ракети додається лінійна швидкість обертання Землі.

При запуску зворотних супутників лінійна швидкість обертання Землі віднімається із швидкості ракети.

Штучні супутники Землі розділяються також на *періодичні* і *неперіодичні*. Період обертання перших кратний періоду оберту Землі. Тому, положення супутника відносно поверхні Землі щодоби повторюється. Неперіодичні супутники цієї властивості не мають.

За висотою орбіти ШСЗ можуть бути розділені на три групи: *низькоорбітальні*, *середньоорбітальні* та *високоорбітальні*. У першу групу включені супутники, які запускають на висоти 200–500 км. Це – пілотовані космічні кораблі, орбітальні космічні станції, окремі супутники серії „Космос” і інші літальні апарати. Друга група представлена супутниками, які запускають на висоти від 500 до декількох тисяч кілометрів. На цих висотах літають супутники метеорологічного, геодезичного, астрономічного призначення, а також інші ШСЗ. Третя група – це супутники з висотою польоту в десятки тисяч кілометрів. Ці висоти використовуються для запуску метеорологічних стаціонарних супутників, технологічних ШСЗ, місячних автоматичних і пілотованих космічних кораблів і інших апаратів.

Орбіти метеорологічних ШСЗ. Основна перевага метеорологічних спостережень із супутників полягає в можливості одержувати інформацію про стан атмосфери для всієї (або майже всієї) території земної кулі, а також здійснювати безперервне простежування процесів на певних великих ділянках Землі.

Для метеорологічних супутників Землі (МСЗ) вибір орбіти має велике значення. У зв'язку з цим до орбіт МСЗ ставляться певні вимоги, основними є такі:

- забезпечення широкої смуги огляду з супутника;

- можливість одержання космічних знімків високої роздільної здатності;
- забезпечення необхідної для метеорологічних спостережень періодичності;
- одержання метеорологічних даних над конкретним географічним районом у певний час.

Ці вимоги можуть бути задоволені шляхом вибору висоти, форми і нахилу орбіти, а також шляхом визначення оптимального часу запуску МСЗ.

Для максимального охоплення земної поверхні спостереженнями оглядовою апаратурою застосовуються *полярні орбіти*.

Для одержання зображень над певним районом Землі в той самий місцевий час, який залежить від часу запуску МСЗ, використовують так звані *сонячно-синхронні орбіти*, площина яких повертається (прецесує) синхронно із обертанням Землі навколо Сонця в східному напрямку зі швидкістю $0,986^\circ$ за добу. Орбітальна площина супутника повинна бути компланарна із напрямком Земля–Сонце. Необхідна швидкість прецесії забезпечується при запуску вибором відповідного кута нахилу орбіти до екватора. Це основна умова при виборі орбіт для ряду метеорологічних супутників. Супутники, що знаходяться на *зворотних похилих сонячно-синхронних орбітах*, знаходяться над певною точкою земної поверхні в той самий місцевий час, значення якого залежить від часу запуску. Ці переваги є важливими при розв'язанні ряду метеорологічних завдань за матеріалами супутникових спостережень.

Велике значення при метеорологічних спостереженнях, за допомогою МСЗ, має *детальність спостережень*, тобто розходження необхідних деталей при заданій смузі огляду. Ця умова визначає вибір висоти орбіти МСЗ. Зі збільшенням висоти польоту смуга огляду збільшується, а детальність спостережень погіршується. Тому, при необхідності одержання високої детальності спостережень (зображень), використовуються середньоорбітальні МСЗ, з висотою польоту 600–1500 км, для збору узагальненої інформації з великої площі звичайно використовуються супутники, що мають висоту орбіти $H \approx 36000$ км.

Для метеорологічних спостережень використовуються *колові* або близькі до них орбіти. Вони забезпечують спрощення географічної прив'язки, обробки і аналізу супутникової інформації.

При виборі орбіт супутників враховується, що глобальні метеорологічні спостереження повинні виконуватися, принаймні, 2 рази на добу. Час запуску визначається таким, щоб забезпечити збір максимальної інформації над тим або іншим районом, при цьому час намагаються зістикувати із строками наземних спостережень з метою *синхронного спільного аналізу даних*.

При запуску декількох супутників дуже важливо, щоб їх *орбіти* були *взаємопов'язані*. Ця вимога дозволяє вирішити комплекс завдань, пов'язаних із глобальними метеорологічними спостереженнями.

1.1.2 Фізичні основи одержання моніторингової інформації з штучних супутників Землі

Дистанційне зондування навколишнього середовища є сукупністю методів вимірювання параметрів фізичного стану підстильної поверхні і атмосфери за допомогою приладів, розташованих на деякій відстані від об'єктів дослідження. Дистанційні дослідження проводяться з різних вимірювальних платформ: МСЗ, літаків, аеростатів, суден, а також з поверхні Землі. На відміну від контактних (прямих) вимірювань, коли вимірювальний пристрій знаходиться в безпосереднім зіткненні з досліджуванним об'ємом середовища, прилади дистанційного (непрямого) зондування одержують інформацію про середовище шляхом вимірювання ефектів взаємодії з нею різних випромінювань. Стосовно до моніторингу, найбільш важливим є взаємодія із середовищем електромагнітного випромінювання.

Джерелом інформації при спостереженні Землі з космосу є просторові, часові і кутові варіації інтенсивності електромагнітних хвиль, відбитих або випромінених системою підстильна поверхня – атмосфера (СППА). Вимірювання характеристик поля електромагнітного випромінювання на різних довжинах хвиль λ є основою для оцінки параметрів фізичного стану атмосфери, океану, материкових покривів.

Для проведення спостережень за допомогою МСЗ можуть застосовуватись пристрої, що реєструють випромінювання в діапазоні довжин хвиль від 0,3 мкм до 1 м.

Цю широку ділянку спектра розділяють на ряд піддіапазонів (рис. 1.3):

- 0,3–0,4 мкм – ближній ультрафіолетовий (УФ),
- 0,4–0,76 мкм – видимий,
- 0,76–1,5 мкм – ближній інфрачервоний (ІЧ),
- 1,5–1000 мкм – середній і далекий інфрачервоний,
- 1мм–1м – надвисокочастотний (НВЧ) або мікрохвильовий.

Залежно від природи електромагнітного випромінювання дистанційне зондування Землі може здійснюватися *пасивними і активними методами*.

Пасивні методи оснований на вимірюванні характеристик поля власного теплового випромінювання досліджуваних об'єктів та (або) відбитого ними сонячного випромінювання. Інтенсивність (яскравість) цього випромінювання є, в загальному випадку, функціоналом полів температури, вологості, тиску, концентрації озону і інших малих газових

складових атмосфери, водності і фазового складу хмар, параметрів опадів, вологості підстильної поверхні, характеристик рослинного, сніжного і крижаного покривів і т.д. і залежить від частоти, поляризації і кута візування.

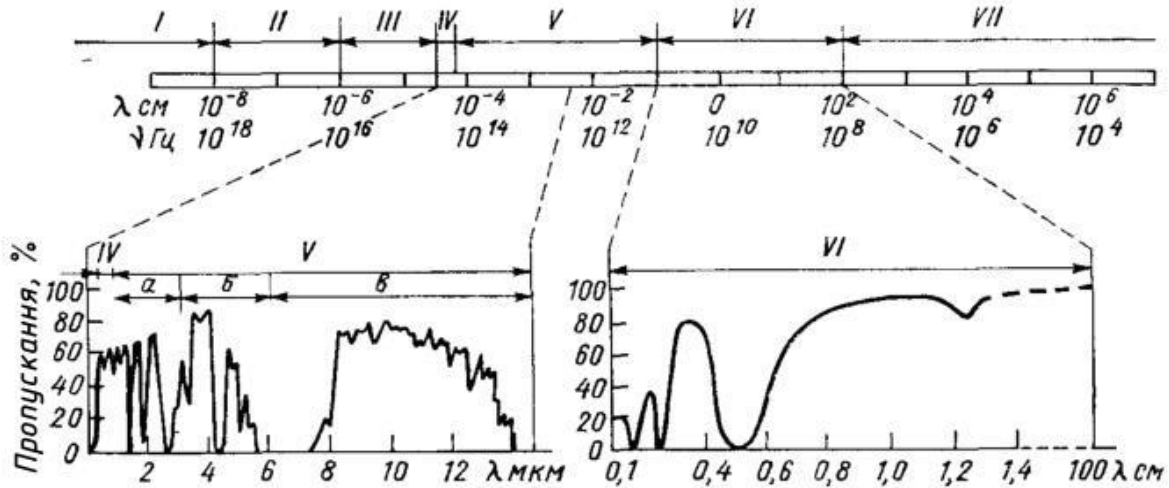


Рис. 1.3 – Спектр електромагнітного випромінювання і спектр пропускання безхмарної стандартної атмосфери.

Випромінювання: I–гама, II–рентгенівське, III–УФ, IV–видиме, V–ІЧ (зони: а – ближня, б – середня, в – далека), VI– НВЧ, VII–радіо

За допомогою МСЗ можуть бути реалізовані *три методи пасивного дистанційного зондування*, основані на вимірюваннях:

- відбитої і розсіяної СППА сонячної радіації;
- власного теплового випромінювання СППА;
- прозорості атмосфери за природними джерелами випромінювання.

Фізичною основою *першого методу* є залежність відбитого і розсіяного сонячного випромінювання від безлічі фізичних параметрів атмосфери і підстильної поверхні (геометричні розміри, водність і фазовий склад хмар, характеристики аерозолу, стан поверхні акваторій, рослинного, крижаного і сніжного покривів і т.д.).

Фізична основа *другого методу* пасивного зондування аналогічна першому, але тут залежність від гідрометеорологічних параметрів власного теплового випромінювання СППА. До цих параметрів слід додати температуру верхньої межі хмар, поверхні океану і материкових покривів, температуру повітря на різних висотах. Залежність оптичної щільності атмосфери від частоти призводить до того, що із частотою змінюється відносний внесок різних шарів атмосфери (при зондуванні лімба – різних ділянок на трасі зондування) в інтенсивність власного випромінювання на супутнику, що є основою для оцінки висотних профілів метеорологічних елементів.

Третій метод базується на використанні принципів абсорбційної спектроскопії і пов'язаний із спектральними вимірюваннями електромагнітного випромінювання від зовнішнього (природного або штучного) джерела. Такі вимірювання дозволяють визначити усереднену оптичну характеристику атмосфери на трасі джерело випромінювання – прилад – її спектральну прозорість. Залежність спектральної прозорості атмосфери від параметрів атмосфери і є фізичною основою цього методу.

При *активному зондуванні* (радіо– і лазерна локація) джерело випромінювання (передавач) розташований на супутнику. Потужність, фаза, частота і інші характеристики відбитого (розсіяного) випромінювання, що генерується цим джерелом, також визначаються перерахованими вище параметрами атмосфери і підстильною поверхнею. Власне випромінювання Землі і відбите сонячне випромінювання в цьому випадку будуть перешкодою.

Активне зондування за допомогою МСЗ може здійснюватися з використанням двох методів, основаних на вимірюванні:

- відбитого і розсіяного СППА випромінювання від активного джерела;
- прозорості атмосфери.

У поточний час більшість пристроїв для зондування Землі з космосу – це чутливі приймачі випромінювання (пасивне зондування). Активні методи дистанційного зондування ще не знайшли широкого практичного застосування, яке обумовлено головним чином великим енергоспоживанням радіолокаційних станцій (РЛС) і лідарів. Однак, із зростанням потужності бортових джерел живлення роль активних методів зондування СППА з космосу істотно зростає.

Можливості і фізико-технічні особливості дистанційного зондування Землі залежать від використовуваного діапазону довжин хвиль.

У видимому і ближньому ІЧ-діапазонах джерелом інформації про параметри СППА є відбите сонячне випромінювання. Тому спостереження можуть здійснюватися на освітленій стороні планети. Однак активне лазерне зондування на цих довжинах хвиль передбачається виконувати переважно вночі, оскільки в цьому випадку відбите сонячне випромінювання є перешкоджаючим чинником.

В ІЧ і НВЧ діапазонах довжин хвиль вимірювання можуть проводитися незалежно від часу доби.

Хмарність перешкоджає вивченню характеристик підхмарних шарів атмосфери і підстильної поверхні у видимому і ІЧ ділянках спектра. У НВЧ діапазоні хмарність – напівпрозоре середовище, яке дозволяє за даними дистанційних вимірювань оцінювати як властивості земної поверхні, так і параметри самої хмарності.

1.1.3 Космічні системи дистанційного зондування Землі

Зі всіх існуючих космічних систем моніторингу розглянемо систему, що представляє супутникові дані у форматі АРТ.

Супутник NOAA (США). Метеорологічні і природознавчі супутники NOAA (рис. 1.4) мають довжину 4,18 м, діаметр 1,88 м, масу на орбіті 1030 кг. Колова орбіта має висоту 870 км, один виток супутник здійснює за 102 хвилини. Площа сонячних батарей супутника 11,6 м², потужність батарей не менше 1,6 кВт, але з часом батареї деградують із-за дії космічних променів і мікрометеоритів. Для нормальної роботи супутника необхідна потужність не менше 515 Вт.

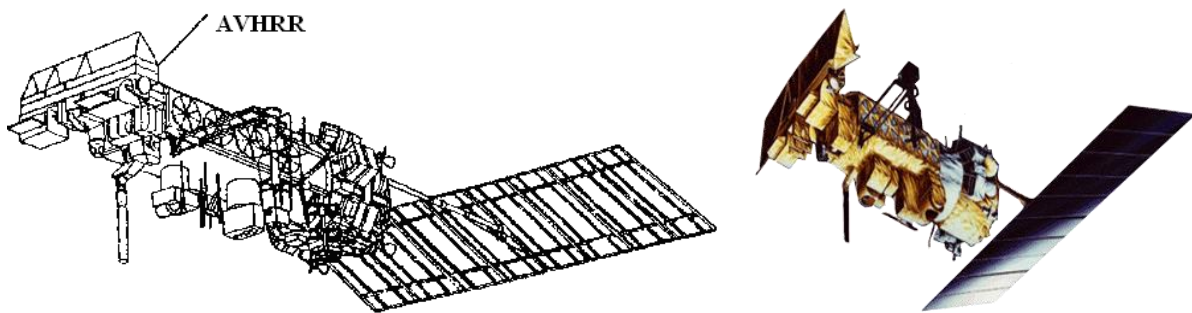


Рис. 1.4 – Космічний апарат NOAA

В даний час на орбіті функціонують декілька супутників цієї серії.

Сканер AVHRR (Advanced Very High Resolution Radiometer – вдосконалений радіометр з дуже високою роздільною здатністю) встановлюється на супутниках NOAA (рис. 1.5).

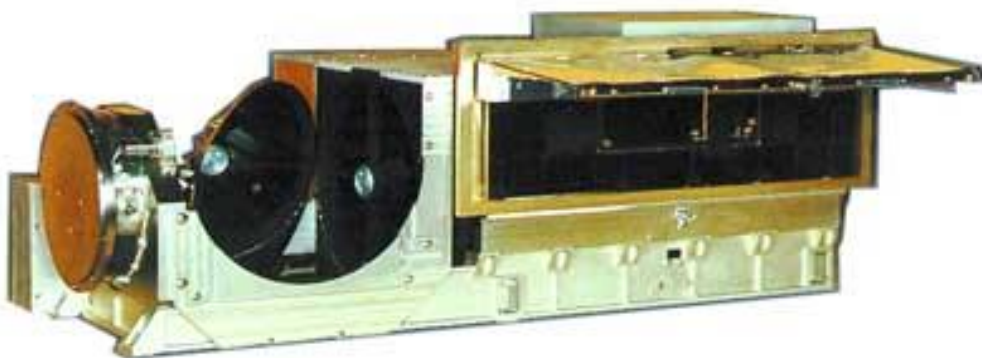


Рис. 1.5 – Радіометр AVHRR

Він призначений для сканування навколишнього простору дзеркалом з берилію, що обертається із швидкістю 360 обертів за хвилину (6 об/с) перпендикулярно до напрямку польоту супутника (циліндрове сканування).

Має 8-дюймову (20 см) оптичну систему Кассегрена. Кут сканування $\pm 55^\circ$, смуга огляду близько 3000 км. Із-за кривизни Землі зона радіовидимості супутника складає ± 3400 км, тому за один прохід супутника вдається отримати інформацію з поверхні близько 3000×7000 км.

З кожним обертом дзеркала радіометр послідовно оглядає глибокий космос, земну поверхню і нагрітий радіатор абсолютно чорного тіла, який є частиною приладового кожуха.

Промениста енергія, зібрана дзеркалом, проходить через телескоп і розділяється на п'ять (або шість) оптичних каналів відповідних спектральним „вікнам”. Датчик кожного оптичного каналу чутливий до променистої енергії в межах відповідної спектральної області: видимій, ближній інфрачервоній, середній інфрачервоній, термальній інфрачервоній.

Спектральні канали сканера вибрані так, що потрапляють у вікна прозорості атмосфери:

1. 0,58...0,68 мкм (червона ділянка спектру – видиме світло);
2. 0,725...1,1 мкм (межа червоного видимого світла – ближня ІЧ);
3. 3,55...3,93 мкм (середина ІЧ – діапазону, це ділянка, оптимальна для вимірювання випромінювання від лісових і інших пожеж);
4. 10,3...11,3 мкм (дальній інфрачервоній – канал для вимірювання температури поверхні суші, води і хмар);
5. 11,4...12,5 мкм (дальній інфрачервоній – канал для вимірювання температури поверхні суші, води і хмар).

На супутниках, починаючи з NOAA-15, встановлений 6-й додатковий канал, що працює на хвилі завдовжки близько 1,6 мкм для розпізнавання снігу і льоду.

Канали 1 і 2 показують землю у відбитому сонячному світлі. Вони підходять для спостереження хмар, меж землі/води, особливостей ландшафту і льоду. Канали 4 і 5 вимірюють чорну радіацію поверхні землі безпосередньо. Ці канали підходять для оцінки температур і спостереження хмар, особливо вночі. Канал 3 знаходиться в спектральному „проміжку” між відбитою сонячною променевою і земною власною радіацією. Цей канал чутливий до критичних джерел теплоти типу пожеж.

У 1-му і 2-му каналах, спектральні характеристики яких приведені на рис. 1.6, в якості детекторів випромінювання застосовуються кременеві фотодіоди. У 4-му і 5-му каналах встановлені охолоджувані фоторезистори на основі (HgCd)Te, в 3-му каналі – охолоджуваний фоторезистор на основі InSb. Три останні теплові детектори ІЧ-випромінювання встановлено на пасивно охолоджуваній установці, яка називається „коректором”. Температура цієї установки підтримується в межах 105°K для надійного функціонування цих детекторів ІЧ-випромінювання. На

спутнику NOAA, як і на інших супутниках, передбачено бортове калібрування датчиків.

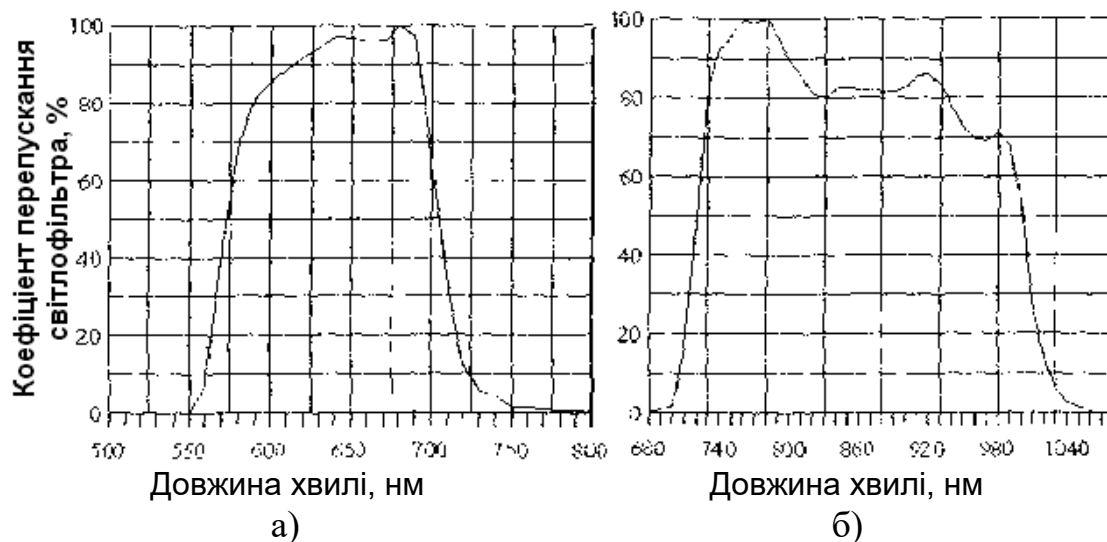


Рис. 1.6 – Спектральні характеристики 1-го (а) і 2-го (б) каналів сканера AVHRR

Сканер AVHRR має миттєве поле зору у всіх каналах $\Delta\varphi=1,26 \cdot 10^{-3}$ рад, роздільну здатність на місцевості в підсупутниковій точці вибрано $\Delta L=1,1$ км. Це пов'язано з тим, що швидкість супутника на орбіті складає 7,42 км/с, його проекція рухається по поверхні Землі із швидкістю 6,53 км/с, сканер робить 6 сканів/с, за час одного скану проекція переміщається на $l=6,53/6$ км = 1,09 км. Вказаному полю зору в підсупутниковій точці відповідає піксель розміром $1,1 \times 1,1$ км. Сигнали кожного каналу квантуються на 1024 рівні (10-бітове квантування). Передавачі супутника мають потужність 5,5 Вт, частота передавача цифрових даних формату HRPT – 1700 МГц, а частота передавача аналогових даних формату ART – 137–138 МГц. Швидкість передачі цифрової інформації з сканера AVHRR складає 665,4 Кбіт/с.

1.2 Супутникові дані формату HRPT

Дані з супутника передаються в частотному діапазоні 1,7 ГГц з роздільною здатністю 1,1 км/піксель в цифровому форматі HRPT (high resolution picture transmitting – передача зображення високої роздільної здатності). Передаються з супутника файли зображення і інформаційні (оброблювані) файли в однобайтовому або двобайтовому форматі.

Для прийому цих даних необхідне наступне устаткування:

- гостронаправлена антена, як правило, дзеркального типу,
- координатний пристрій або пристрій наведення, який

- направлятиме антену на супутник
- перетворювач (конвертер), що перетворює високу частоту (1,7 ГГц) в нижчу, наприклад 137 МГц, на якій можна реалізувати максимальне посилення сигналу, прийнятого з супутника,
 - програмне забезпечення, яке управляє антенною і обробляє сигнал.

Формат одноканальних даних супутників NOAA (*.pr1).

Для інформаційних (оброблюваних) файлів далі прийняті наступні аббревіатури.

	Тип паспорта
УФ - початкові упаковані файли HRPT	! 1
РФ - розпаковані 2-байтові канали AVHRR	! 1
КФ - 1-байтові канали AVHRR, що калібруються	! 1
ФП - проєкції	! 1
КИ - композиційні зображення (формат ФП)	! 1
ФГ - гістограми	! 2
ЕФ - еталонна гістограма (формат ФГ)	! 2
ФМ - файли-масиви	! 2
БМ - берегові маски	! -
БК - берегові контури	! -
ДА - вхідні дані для графічної підсистеми	! -
ГР - графічні файли (формату RFGS В.Федерякова)	! -

УФ, РФ, КФ, ФП містять паспорт („нульовий блок“) у перших 512 байтах файлу. Формат паспорта зображення:

ТИП ПАСПОРТА 1

Зсув ! Довжина ! Вміст

0	1	день за Грінвічем
1	1	місяць за Грінвічем
2	1	рік за Грінвічем (2 останніх цифри)
3	1	біт 0: 0 -канал А, 1 -канал В; біти 1-6 - номер ШСЗ; біти 7: 0 -АРТ, 1 -HRPT
4	1	години за Грінвічем
5	1	хвилини за Грінвічем
6	1	секунди за Грінвічем
7	1	тики (1/100 сек.)
8	2	номер витка
10	2	кількість рядків в початковому зображенні
12	2	номер мірної орбіти
14	2	номер опорної орбіти
16	4	період обертання ІСЗ в хв.

20	4	ексцентриситет орбіти
24	4	аргумент перигею
28	4	кут нахилу орбіти в град.
32	4	велика піввісь орбіти в м.
36	4	зміна перигею день за днем
40	4	час перетину екватора висхідним вузлом опорної орбіти
44	4	довгота перетину екватора --#--
48	4	інкремент довготи
52	1	тип супутника: 0 -NOAA, 1 -GMS
-- параметри з	55	по 168 відносяться до мірної орбіти --
54	1	рік запуску супутника (2 останніх цифри)
55	1	рік (2 останніх цифри)
56	1	місяць
57	1	день
58	1	години
59	1	хвилини
60	4	секунди (REAL*4)
64	8	час в днях від початку року
72	4	кут на Овен в град.
76	4	аномалістичний період
80	8	аргумент перигею
88	8	пряме сходження в град.
96	8	середня аномалія в град.
104	8	координата X
112	8	координата Y
120	8	координата Z
128	8	швидкість по X
136	8	швидкість по Y
144	8	швидкість по Z
152	8	балістичний коефіцієнт
160	4	похідна прямого сходження
164	4	похідна середньої аномалії
168	16	резерв
184	4	мінімальна радіація або температура після калібрування
188	4	крок по радіації/температурі
192	1	номер каналу після розпаковування AVHRR
193	1	код калібрування 0-немає/1-радіації/2-
температури		
194	1	число класів після класифікації (не більше 20)
195	1	код класу 1
196	1	мін висота 1 (у сотнях метрів)
197	1	мах висота 1 --#--
198	1	код класу 2
199	1	мін висота 2 (у сотнях метрів)
200	1	мах висота 2 --#--
.....		
256	1	тип файлу:

	0	-	АРТ
	1	-	початковий HRPT
	2	-	розпакований HRPT (2 байт/піксель)
	3	-	для виведення HRPT (1 байт/піксель)
	4	-	результат. GMS LRFAX
	5	-	результат. GMS HRFAX
	6	-	проекція Меркатора
	7	-	проекція рівнопрямісна
257	1		початковий тип упаковки HRPT:
	0	-	одне 10 бітове слово -> 2 байти
	1	-	три 10 бітових слова -> 4 байти
	2	-	вісім 10 бітових слів -> 10 байт
258	2		кількість малих кадрів HRPT
260	2		довжина кадру HRPT
262	2		резерв
264	2		маска сегментів кадру HRPT
266	2		к-ть пропущених пікселів від початку рядка
AVHRR			
268	2		к-ть прийнятих пікселів рядка AVHRR
270	2		число пікселів в рядку проекції
272	2		число рядків проекції
274	2		число байт на піксель проекції
276	4		розмір одного пікселя проекції (град.)
280	4		мінімальна широта проекції (град.)
284	4		максимальна широта проекції (град.)
288	4		мінімальна довгота проекції (град.)
292	4		максимальна довгота проекції (град.)
296	2		зсув проекції по горизонталі
298	2		зсув проекції по вертикалі
300	2		слово стану обробки:
	біт 0	-	поведена фільтрація гармонійної складової
	біт 1	-	проведена корекція рядків АРТ режиму
	біт 2	-	проведено калібрування
302	4		середнє по фрагменту відношення висоти ШСЗ над Землею до радіусу орбіти
306	2		ступінь апроксимуючого полінома для відновлення позиції в рядку початкового знімка
308	2		ступінь апроксимуючого полінома для відновлення номера рядка початкового знімка
310	164		коефіцієнти апроксимуючих поліномів
474			резерв
508	1		вид упаковки (0 -не упаковано)
509	1		версія упаковки
510	1		модель даних упаковки
511	1		резерв

9 дійсних (REAL*4) параметрів по зсувах з 16 по 52 зберігаються у внутрішньому представленні плаваючих чисел для PDP-11 (для сумісності з архівом ІАПУ за 1984-1992гг.)

Формат двобайтових даних супутників NOAA (*.pro).

1. Формат паспорта

Паспорти файлів мають однакову довжину (512 байт).
Паспорт складається з двох частин: постійної (перші 64 байти паспорта) і специфічної (залишок паспорта).
Постійна частина однакова для всіх типів файлів
специфічна ж визначається типом даних вказаним в постійній частині.

Постійна частина

зсув

	розмір	тип (Ci)	
0	1	byte	Тип формату - FFh1
1	3	char[13]	Назва Ісз2, заголовними буквами (див. Примітка 1).
14	4	unsigned long	Ідентифікатор ШСЗ (див. Таблицю „Ідентифікатори ШСЗ“)
18	4	unsigned long	Номер витка
22	2	unsigned	дата початку прийому (UTC) --- рік
24	2	unsigned	день року (1-based)
26	4	unsigned long	час початку прийому (мілісекунд з початку дня)
30-37	8		Резерв
38-59	22		Службові
60-61	2		Резерв
62	2	byte[2]	Тип даних (див. Таблицю „Поле 62/Поле 63“)

Ідентифікатори ШСЗ

NOAA-9	15427
NOAA-10	16969
NOAA-11	19531
NOAA-12	21263
NOAA-14	23455
NOAA-15	25338
NOAA-16	26536
NOAA-17	27453
GMS-5	23522
FY-1c	25730
FY-1d	27431

Тип даних задається полями по зсувах 62 і 63:

Поле 62		Поле 63	
1	початкові дані	1	HRPT NOAA
		11	GMS S-VISSR
2	одноканальні дані	1	NOAA AVHRR
		11	GMS S-VISSR
3	проекція	1	NOAA AVHRR

			11	GMS S-VISSR
4	дані телеметрії		1	NOAA/AVHRR
			11	GMS S-VISSR (дані з DOC-сектора)

2. Специфічні частини паспорту

2.1 HRPT

64	2	unsigned		Кількість прийнятих кадрів без збою синхронізації
66	2	unsigned		Кількість прийнятих кадрів із збоєм синхронізації
68	2	unsigned		Кількість кадрів без збоїв по полю часу
70	2	unsigned		Кількість кадрів із збоєм по полю часу
72	2	unsigned		Кількість пропусків (gaps)
				Опис рядка
74	2	unsigned		Тип упаковки: 0 - одне 10 бітове слово
				2 байти 1 - три 10 бітових слова
				4 байти 2 - вісім 10 бітових слів
				10 байт
76	2	unsigned		Повна довжина рядка
78	4	unsigned long		Маска сегментів кадру HRPT
82	2	unsigned		Кількість пікселів, пропущених від початку рядка
84	2	unsigned		Кількість прийнятих пікселів рядка
86	2	unsigned		Тип витка: 0 - низхідний, 1 - висхідний
88-127	40			Резерв

Орбітальні дані NORAD

128	4	unsigned long		Номер опорного витка (повний)
132	2	unsigned		Номер набору елементів
134	2	unsigned		Тип ефемерид
136	2	unsigned		Рік (повний) Опорного витка
138	8	double		День від початку року (1-based)
146	8	double		Середній рух (рад/мин)
154	8	double		Опір атмосфери (BSTAR Drag Term)
162	8	double		Нахил орбіти (радий)
170	8	double		Пряме сходження висхідного вузла (рад)
178	8	double		Ексцентриситет
186	8	double		Аргумент перигею (рад)
194	8	double		Середня аномалія (рад)
202-255	54			Резерв

Дані географічної корекції

256	2	unsigned		Номер версії корекції, 0 - відсутність корекції
258	2	int		Поправка бортового годинника по TBUS, мсек
				Версія 1

260	2	int	Поправка часу, мсек
262	8	double	Негоризонтальні платформи ШСЗ (рад) - крен (roll)
270	8	double	- тангаж (pitch)
278	8	double	- рискання (yaw)
286-511	226		Резерв

2.2 Одноканальні дані

2.2.1 Одноканальні дані NOAA AVHRR

Одноканальні дані NOAA AVHRR

64	4	unsigned long	Стадія обробки даних.
----	---	---------------	-----------------------

Биті:

- 0 - проведено калібрування
- 1 - проведена атмосферна корекція
- 16 - проведено відсікання суші
- 17 - проведено відсікання морить

68	2	unsigned	Номер каналу. Можливі значення: 1, 2, 3, 4, 5.
70	2	unsigned	Загальна кількість рядків.
72	2	unsigned	Повна довжина рядка в пікселях.
74	2	unsigned	Кількість пікселів, пропущених від початку рядка
76	2	unsigned	Кількість прийнятих пікселів рядка
78	2	unsigned	Тип витка: 0 - низхідний, 1 - висхідний
80	2	int	Максимальне значення серед значущих пікселів зображення

коефіцієнти перерахунку значення -> температура/альbedo)

$$T = A * C + B$$

82	8	double	Коефіцієнт A
90	8	double	Коефіцієнт B
98-127 30			Резерв

Орбітальні дані NORAD

128	4	unsigned long	Номер опорного витка (повний)
132	2	unsigned	Номер набору елементів
134	2	unsigned	Тип ефемерид
136	2	unsigned	Рік (повний)
138	8	double	День від початку року (1-based)
146	8	double	Середній рух (рад/хв)
154	8	double	Опір атмосфери (BSTAR Drag Term)
162	8	double	Нахил орбіти (рад)
170	8	double	Пряме сходження висхідного вузла (рад)
178	8	double	Ексцентриситет
186	8	double	Аргумент перигея (рад)
194	8	double	Середня аномалія (рад)
202-255	54		Резерв

Корекція

256	2	unsigned	Номер версії корекції, 0 - відсутність корекції
258	2	int	Поправка бортового годинника по TBUS, сек.

	Версія 1		
260	2	int	Поправка часу, мсек
262	8	double	крен (roll)
270	8	double	тангаж (pitch)
278	8	double	рискання (yaw)
286-511		226	Резерв

2.3 Проекції

Проекції

64	4	unsigned long	Стадія обробки даних.
		Биті:	
		0	- проведено калібрування
		1	- проведена атмосферна корекція
		16	- проведено відсікання суші
		17	- проведено відсікання морить
68	2	unsigned	Номер каналу. Можливі значення: 1, 2, 3, 4, 5.
70	2	int	Максимальне значення серед значущих пікселів зображення
			Опис географічного району
72	2	unsigned	Тип проекції: 1 - Меркаторська, 2 - рівнопроміжна
74	2	unsigned	Кількість рядків
76	2	unsigned	Кількість пікселів в рядку
78	4	float	Широта (градуси)
82	4	float	Довгота (градуси)
86	4	float	Розмір по широті (градуси)
90	4	float	Розмір по довготі (градуси)
94	4	float	Крок по широті (секунди)
98	4	float	Крок по довготі (секунди)
			Параметри перетворення до фізичних величин
102	8	double	Коефіцієнт А
110	8	double	Коефіцієнт В
118-128		10	Резерв
			Орбітальні дані NORAD
128	4	unsigned long	Номер опорного витка (повний)
132	2	unsigned	Номер набору елементів
134	2	unsigned	Тип ефемерид
136	2	unsigned	Рік (повний)
138	8	double	День від початку року (1-based)
146	8	double	Середній рух (рад/хв)
154	8	double	Опір атмосфери (BSTAR Drag Term)
162	8	double	Нахил орбіти (рад)
170	8	double	Пряме сходження висхідного вузла (рад)
178	8	double	Ексцентриситет
186	8	double	Аргумент перигею (рад)
194	8	double	Середня аномалія (рад)
202-255		54	Резерв
			Корекція

256	2	unsigned	Номер версії корекції, 0 - відсутність корекції
258	2	int	Поправка бортового годинника по TBUS, мсек
260	2	int	Поправка часу, мсек
262	8	double	крен (roll)
270	8	double	тангаж (pitch)
278	8	double	рискання (yaw)
286-511	226		Резерв

2.4 Дані телеметрії каналу AVHRR NOAA HRPT

Дані телеметрії каналу AVHRR NOAA HRPT

64	2	unsigned	Загальна кількість рядків.
66	2	unsigned	Номер каналу. Можливі значення: 1, 2, 3, 4, 5.
68-511	444		Резерв

Примітка.

До початку 2000 року поле satName описувалося як char satName [15], а по зсуву 16 розташовувалося поле unsigned short satNum. На той момент в архіві були файли даних тільки супутників NOAA (до NOAA-15 включно), тому поле satName містило ASCII-строку „NOAA“, а поле satNum - номер супутника в серії, тобто для NOAA-12 воно містило 12.

Зараз поле satName описується як char satName [13] і для супутників NOAA містить ASCII-строку виду „NOAA 12“, а по зсуву 14 розташовано поле unsigned long satId.

1.3 Супутникові дані формату АРТ

Розглянемо докладніше порядок формування даних сканера AVHRR супутника NOAA у форматі АРТ (automatic pictures transmitting – автоматична передача зображення). Цей формат передачі супутникових даних є аналоговим форматом.

У форматі HRPT формуються і передаються на Землю по радіоканалу з частотою 1,7 ГГц і швидкістю передачі даних 665,4 Кбіт/с: 1 – файли зображення і 2 – інформаційні (оброблювані) файли в однобайтовому або двобайтовому форматі, причому частина з них містить паспорти зображення у перших 512 байтах.

Дані формату АРТ формуються на супутнику з даних формату HRPT таким чином (рис. 1.7).

З усіх 5-ти спектральних каналів вибрані для передачі у форматі АРТ два канали. Зазвичай канали 2 (VIS) і 4 (IR) передаються при прольоті супутника над денною стороною Землі, а канали 3 (mIR) і 4 (IR) при прольоті супутника над вечірньою і нічною сторонами Землі.

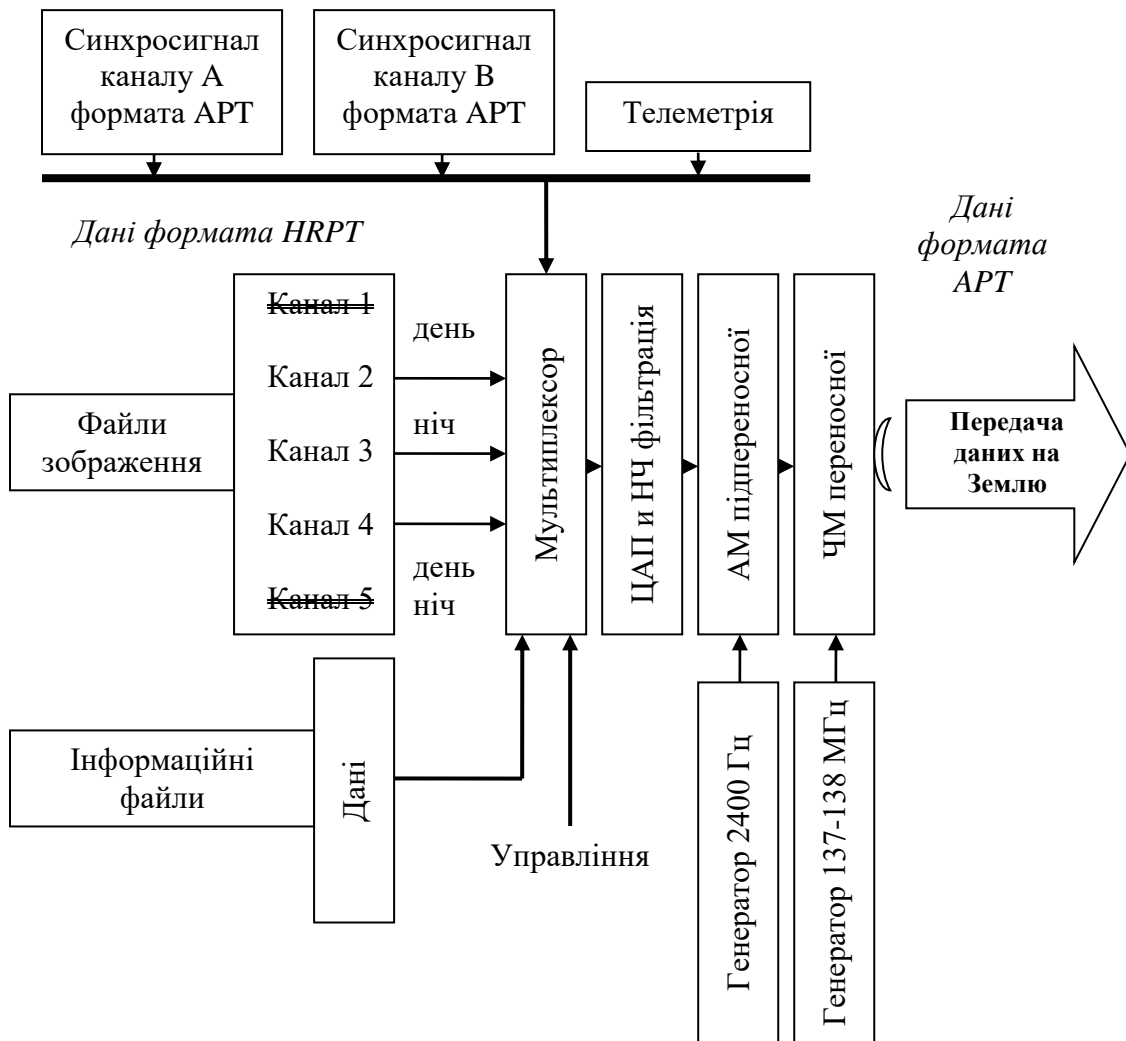


Рис. 1.7 – Перетворення даних сканера AVHRR супутника NOAA з формату HRPT у формат ART

Передаванні зображення каналів загруплені у 16 разів (рис. 1.8), тобто зменшені в роздільній здатності з 1,1 км/пкс до 4 км/пкс і проведена лінеаризація даних уподовж скану так, щоб роздільна здатність була рівномірною.

Після цифрової обробки дані мультиплекуються з відповідними калібрувальними і телеметричними даними і передаються по черзі, в каналах А і В формату ART.

Потім процесор перетворює мультиплексовані дані в аналоговий сигнал, проводить його низькочастотну фільтрацію і модулює по амплітуді цим сигналом підпереносну частоту 2400 Гц з коефіцієнтом модуляції в межах від 10,6% (рівень темно-сірий) до 87,0% (рівень білий). До амплітудного модулятора для фільтрації використовується фільтр низької частоти Баттерворта-Томсона з частотою зрізу 2,4 кГц.

Потім, цими повністю сформованими даними формату АРТ, тобто модульованим по амплітуді тоном з частотою 2400 Гц, модулюють по частоті переносну частоту передавача 137-138 МГц. Девіація частоти при цьому складає ± 17 кГц. Вихідна потужність передавача 5 Вт. Поляризація кругова правого обертання.

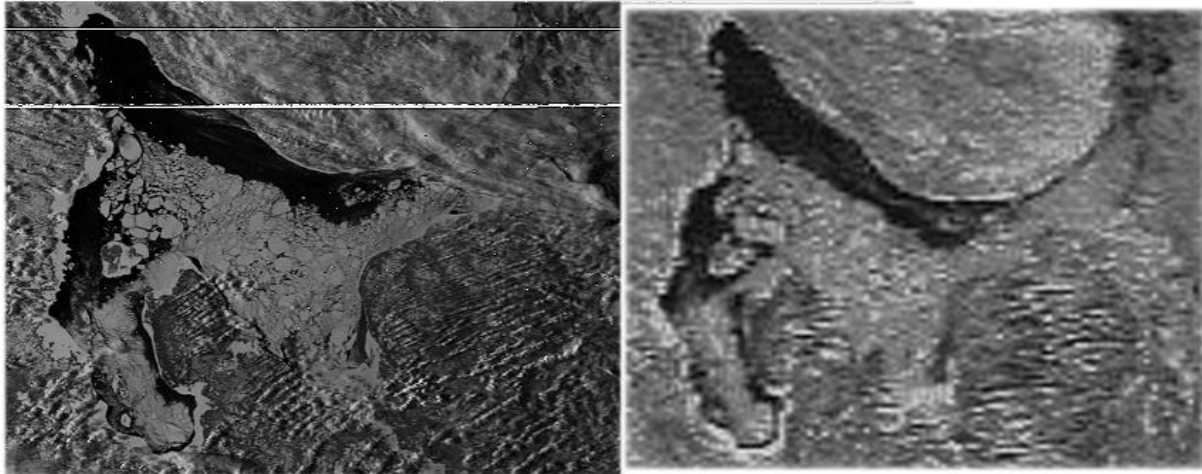


Рис. 1.8 – Знімок однієї і тієї ж ділянки земної поверхні з різною роздільною здатністю (ліворуч – у форматі HRPT, праворуч – у форматі АРТ)

При використанні спеціального програмного забезпечення для прийому і обробки супутникових даних АРТ формату (наприклад, SatSignal) можна отримати основні характеристики прийнятого сигналу (рис. 1.9).

На Землі інформація приймається за допомогою нескладного радіоприймача з частотним детектором і з простою всюди направленою антеною (рис. 1.10, 1.11, 1.12).

Дані формату АРТ мають наступну структуру.

Зображення передається в двох напіврядках з різним вмістом (канал А і В) (рис. 1.13). Ці два напіврядки передають зображення різних спектральних областей. Кожна з них має власні синхронізуючі сигнали (рис. 1.14). Частота передачі – 120 рядків за хвилину, тобто два напіврядки кожену чверть секунди.

До проведення цифро-аналогового перетворення сигналу на супутнику вміст одного пікселя передається одним 8-ми розрядним словом, після проведення амплітудної модуляції – відповідним цьому 8-ми розрядному слову значенням електричної напруги.

У рядку всього 2080 пікселів (слів), які передаються протягом 0,5 секунди. Таким чином, швидкість передачі пікселів (слів) в рядку складає 4160 пікселів (слів) в секунду, а період передачі – $1/4160$ секунди.

Повний фрагмент даних формату АРТ (кадр) складається з 128 рядків (сканів) і продовжується 64 секунди, він має структуру, показану на рис. 1.15, і вид декількох повних фрагментів даних формату АРТ (кадрів), показаний на рис. 1.16.

```
SatSignal V5.1.0.550 - run started at 2012-мар-06 16:46:35 UTC
Licensed to: Basic function only
Обработка wave файла
  C:\Sat\Wx\Sat\05230318.wav
Non-standard sample rate reset to 11025 Hz
Signal analysis at 0.50 into the file...
Apparent carrier freq: 2394.76 Hz, suggested sampling freq: 11047 Hz
Meteor/Resurs analysis: mean signal: 3353.19
  256 Hz tone: average: 0.041 (req: 0.095), peak: 0.005 (req: 0.080)
Analysis - checking auto-correlation
  ACF for F = 0Hz: acf[0] = 1.05, [t/2]=-0.30, [t]=1.01, [3t/2]=-0.31, ratio [t] / avg([t/2],
[3t/2])=-3.33
  ACF: minimum 11.3%, mean 49.7% of peak signal
  ACF does not suggest double-speed signal
NOAA analysis: mean signal: 3430.51
  832 Hz tone: average: 0.059 (req: 0.015), peak: 0.207 (req: 0.055)
  analyser recognised NOAA APT
Net signal analysis time: 140 msec
ACF (for plot) analysis time: 12 msec.
Уровень сигнала OK
Wave file processing time: 484 millisecs (elapsed)
  Signal_source  0 ms
  AM_demod2     282 ms
  Video_decoder  181 ms
NOAA: From wedge telemetry channel A is AVHRR sensor 2 (0.86um visible)
NOAA: From wedge telemetry channel B is AVHRR sensor 4 (11um thermal IR)
NOAA: Chan A is all sensor 2
NOAA: Channel switch line: -1
NOAA: Corrected wedge values: 31 63 95 127 159 191 224 255
NOAA: Expected wedge values: 31 63 95 127 159 191 223 255
NOAA: Blackbody PRT 8-bit values: [87 87 86 87], temperature: 294.6K (21.4C)
NOAA: Blackbody value: 110, apparent temperature 294.6K (21.4C)
NOAA: Channel A look-at-space (black) value: 8
NOAA: Channel B look-at-space value: 246
NOAA: Noise crop: first clean: 0 last: 453 (total height: 456 lines)
Video post-processing time: 500 millisecs (elapsed)
Главное Изображение: 2080 x 456 pixels (W x H)
Канал А (видимый): 1040 x 454 pixels (W x H)
Канал В (тепловой): 1040 x 454 pixels (W x H)
Синтезированный цвет: 1040 x 454 pixels (W x H)
```

Рис. 1.9 – Основні характеристики прийнятого сигналу, отримані за допомогою програми SatSignal



Рис. 1.10 – Зовнішній вигляд приймача супутникового сигналу формату АРТ



Рис. 1.11 – Склад наземного устаткування для прийому супутникового сигналу формату АРТ (існує комплектація без блоку управління антеною)



Рис. 1.12 – Зовнішній вигляд варіантів антен для прийому супутникового сигналу формату АРТ (ліворуч – квадрофілярна, праворуч – вібраторна)

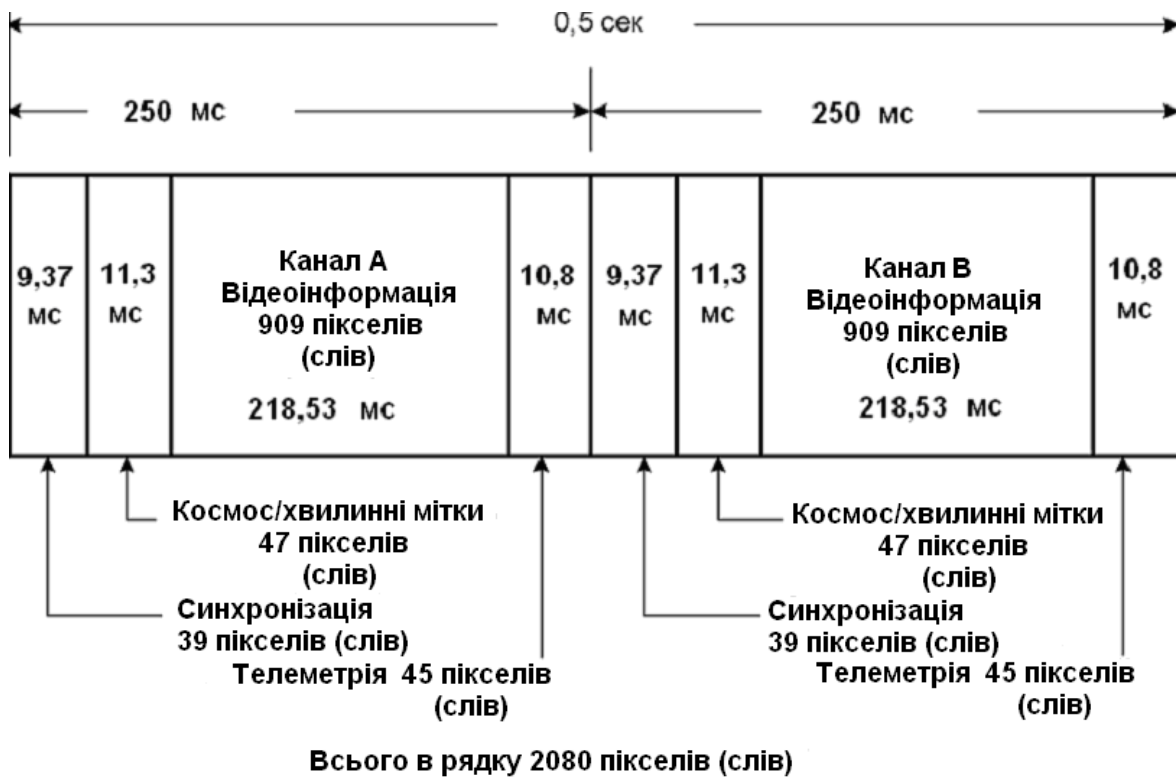


Рис. 1.13 – Структура рядка формату АРТ (одного скану)

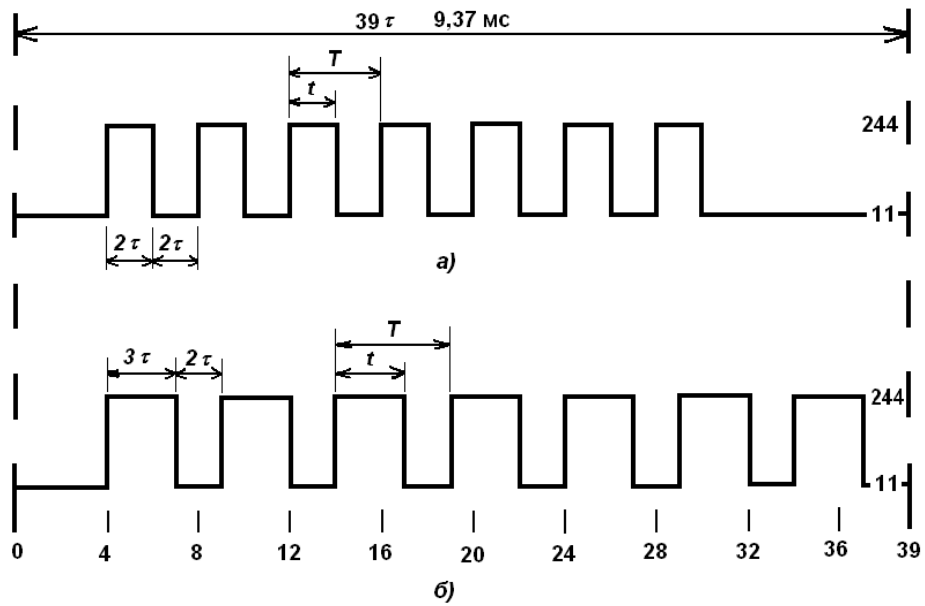


Рис. 1.14 – Структура синхронізуючих сигналів каналів
 а) – Канал А: 7 імпульсів з шпаруватістю 2 і частотою 1040 Гц
 б) – Канал В: 7 імпульсів з шпаруватістю 1,67 і частотою 832 Гц
 ($q = T/t$ – шпаруватість; $\tau = 1/4160$ секунди; числові значення 11 – мінімального і 244 – максимального рівня синхронізуючого сигналу для його цифроаналогового перетворення)

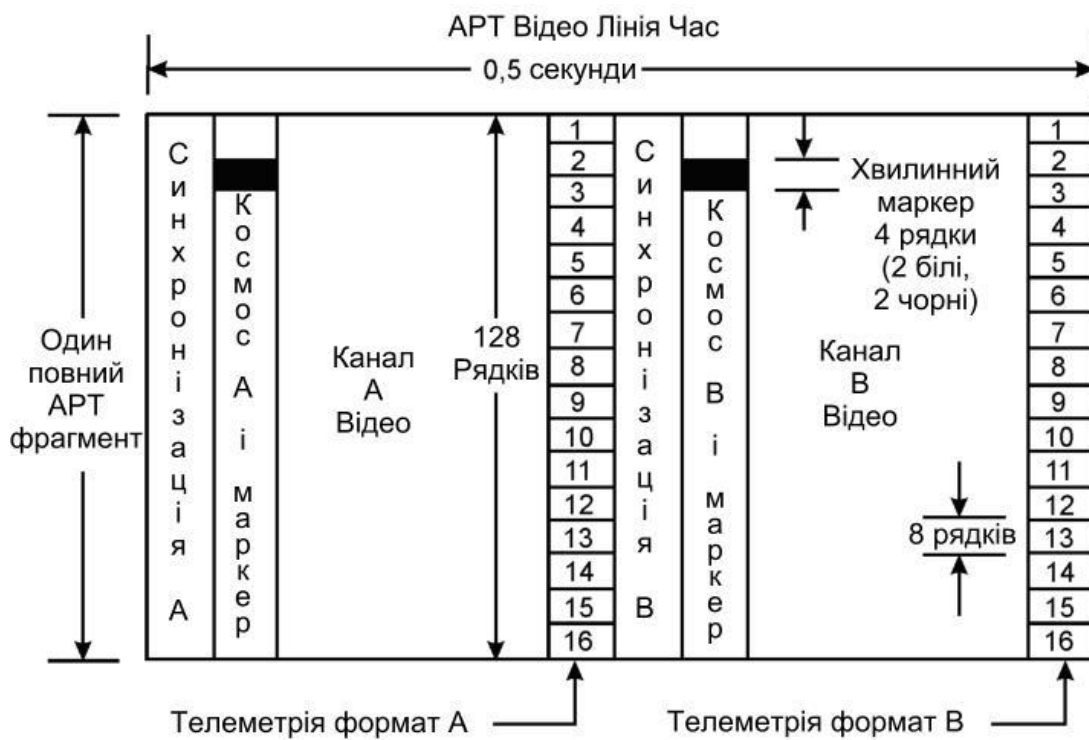


Рис. 1.15 – Структура повного фрагмента даних (кадру) формату ART

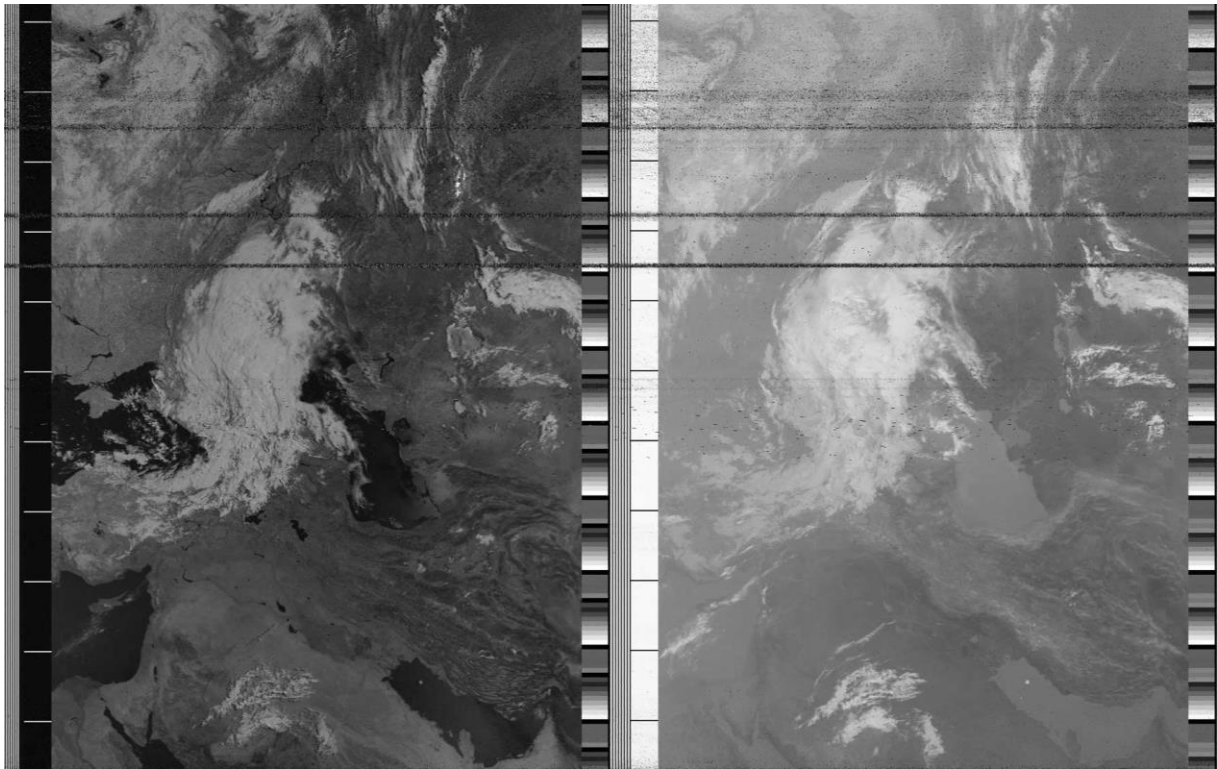


Рис. 1.16 – Зображення у форматі АРТ

При прольоті супутника можуть бути прийнятими до декількох десятків повних фрагментів (кадрів) АРТ, які і утворюють згодом знімок (рис. 1.16).

Для приведеного зображення на рис. 1.16 рух супутника був вдень з Півночі на Південь, відповідно рядки починаються з лівого боку. Канал А (ліва сторона) містить спектральний канал 2, а канал В (права сторона) містить спектральний канал 4.

Після синхронізації слідує мітка тривалістю 11,3 мс, що являє собою радіацію вільного простору (космічні дані) для вибраної спектральної області (рис. 1.17). Мітка буде темною для видимих каналів і яскравою для інфрачервоних каналів (рис. 1.16). Рівень сигналу цих даних дорівнює значенню, зміряному радіометром AVHRR при огляді глибокого космосу, і є експлуатаційним, оскільки оглядає глибокий космос в межах спектру частот ІЧ каналу. Для цілей температурного градуювання це значення є нульовим для кожного з теплових каналів AVHRR. Воно може використовуватися для того, щоб встановити одну з точок для температурної градуювальної кривої каналів радіометра. Згенерований з цих міток стовпець уривається хвилинними маркерами завтовшки в два рядки.

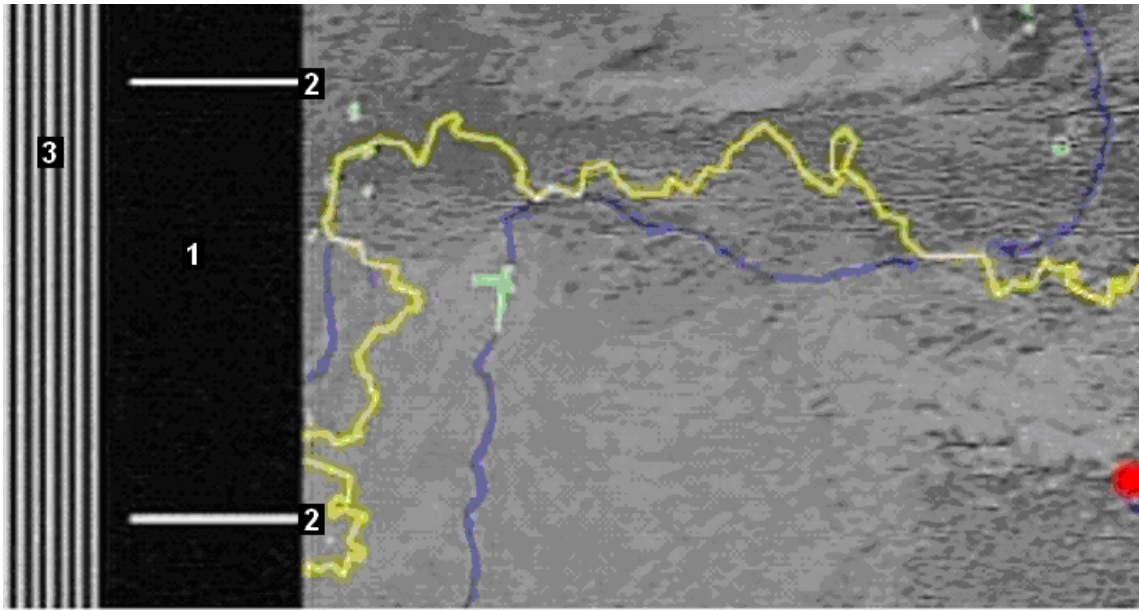


Рис. 1.17 – Мітки радіації вільного простору (1) з хвилинними маркерами (2), синхронізуючий сигнал Каналу А (3)

На протилежній стороні зображення знаходяться дані телеметрії (рис. 1.18).

Телеметрична інформація використовується для отримання температури підстильної поверхні від теплових інфрачервоних зображень. Точність вимірювання температури за відсутності перешкод в сигналі досягає $\pm 2^{\circ}\text{C}$.

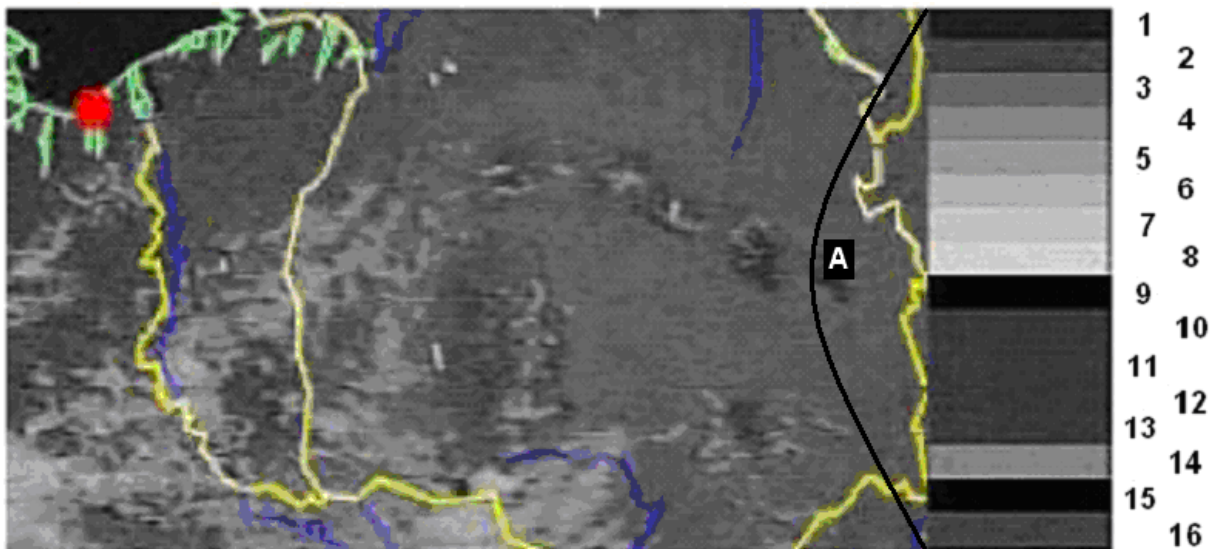


Рис. 1.18 – Клини телеметрії (А)

Один цикл телеметрії містить 16 індивідуальних клинів, кожен з яких складений з восьми послідовних рядків (рис. 1.18, 1.19). Ці цикли безперервно повторюються впродовж супутникової орбіти, так що протягом одного супутникового проходу для приймальних наземних станцій доступна велика кількість повних циклів телеметрії. Тривалість одного повного циклу телеметрії така ж, як і одного повного фрагмента даних формату ART – 64 секунди. Необхідно відзначити, що перші 14 клинів ідентичні в обох зображеннях формату ART і лише клини 15 і 16 будуть відмінні в каналах А і В.

Інформація, вказана на рис. 1.19, означає наступне:

- коефіцієнт модуляції 10,6 % (висока температура)
- коефіцієнт модуляції 21,5 %
- коефіцієнт модуляції 32,4 %
- коефіцієнт модуляції 43,4 %
- коефіцієнт модуляції 54,2 %
- коефіцієнт модуляції 65,2 %
- коефіцієнт модуляції 76,0 %
- коефіцієнт модуляції 87,0 % (низька температура)
- коефіцієнт модуляції 0 % (нульове посилення, найнижча амплітуда)
- температурний датчик 1
- температурний датчик 2
- температурний датчик 3
- температурний датчик 4
- температура „коректора”
- зворотне сканування
- клин ідентифікації каналу (1–5 канал AVHRR)

Таким чином, в першій половині циклу телеметрії (8 клинів) картинка складається з восьми градацій яскравості. Кожному рівню яскравості відповідає певна температура. Чим яскравіше ділянка, тим вона холодніша (хмари, сніг, лід і т.д.).

Клини 1-8

Перші вісім клинів в межах одного циклу телеметрії виходять шляхом модуляції частоти 2400 Гц з вказаним вище коефіцієнтом модуляції.

Модульованим клином (рис.1.19) є „цифрове значення” зображення. А аналоговий сигнал, отриманий на наземній станції, показує це „цифрове значення” як коефіцієнт модуляції (КМ) і в аналоговій області існуватиме як рівень напруги для кожного клину.

Наземна станція, в якій використовується чорно-біла система відображення, бачитиме ці вісім клинів як фотограмметричну шкалу

яскравості від темного півтону до практично білого (КМ від 10,6 % до 87,0 %).

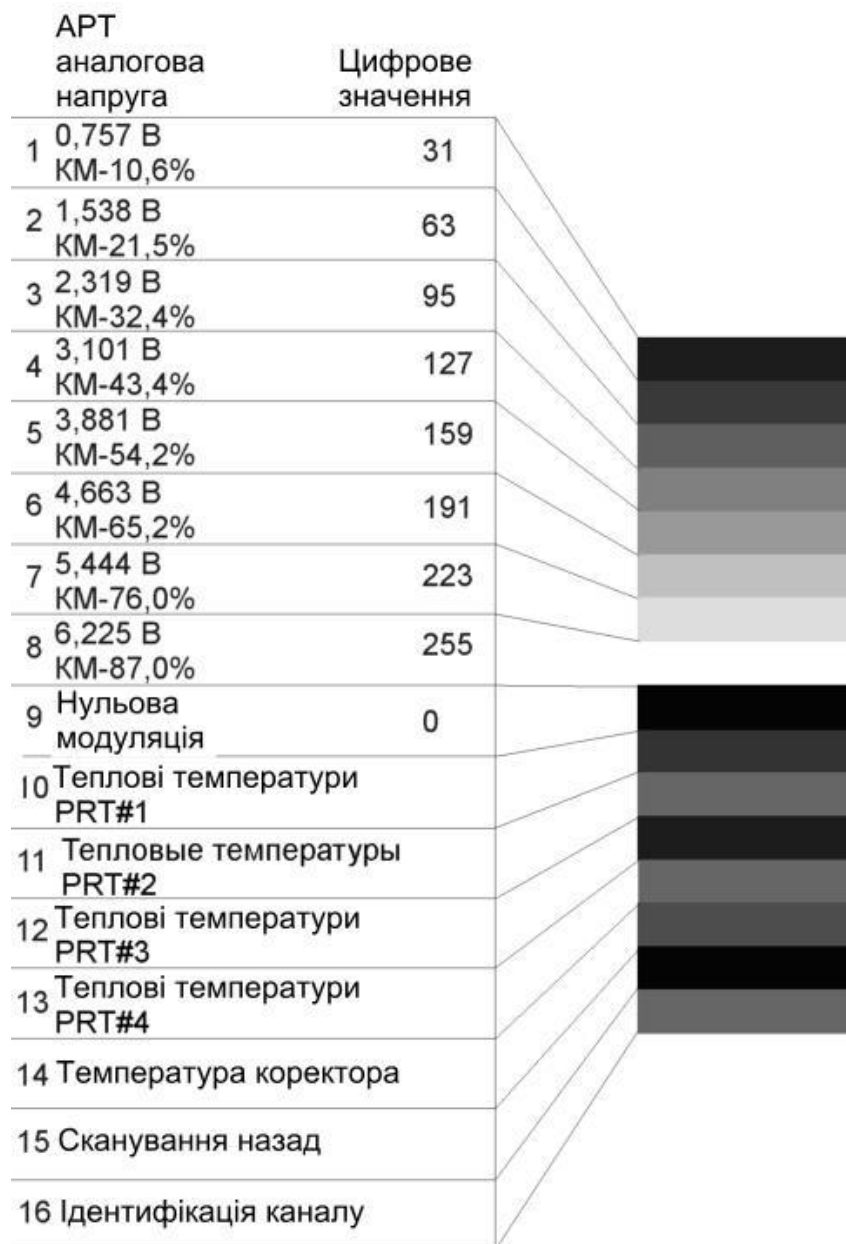


Рис. 1.19 – Цикл телеметрії (16 клинів) у форматі АРТ
(КМ – коефіцієнт модуляції, PRT – температури датчиків на радіаторі
абсолютно чорного тіла)

Графік на рис. 1.20 показує співвідношення між рівнями сірого і первинними 8-розрядними даними AVHRR.

За допомогою цієї лінійної залежності і формується стандартний АРТ вихідний сигнал, з яким можуть бути порівняні всі дані телеметрії в решті клинів.

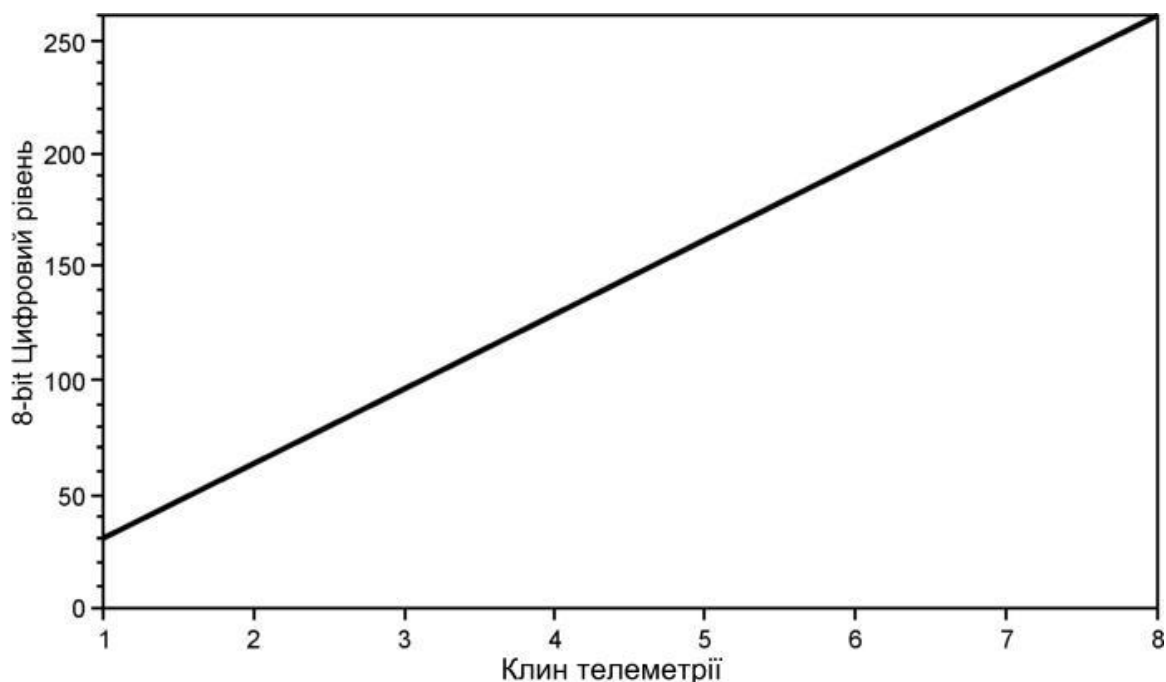


Рис. 1.20 – Аналого-цифрові співвідношення клину телеметрії

Клин 9. Нульова Модуляція

Нульовий модуляційний клин не містить ніякої сигнальної модуляції і є основною сигнальною послідовністю рівня. У чорно-білій системі відображення цей клин здаватиметься чорним і матиме рівень напруги рівний 0 і відповідне 8-розрядне значення рівне 0.

Клин 10-13. Теплові температури 1-4

На супутнику знаходиться нагрітий приблизно до 20°C радіатор абсолютно чорного тіла для того, щоб використовувати це теплове випромінювання абсолютно чорного тіла саме при цій температурі як опорне значення. На цьому радіаторі встановлено чотири платинові термометри опору. З виходу кожного термометра інформація поступає в цифровому вигляді і використовується для модуляції клинів 10–13. Температура цього нагрітого радіатора може трохи змінюватися через різниці температур на супутнику. Якнайкраща оцінка температури абсолютно чорного тіла виходить шляхом оцінки середнього значення даних, що містяться в клинах 10–13.

Клин 14. Температура коректора

Температура коректора – зміряє значення температури частини супутника, на якій встановлені деякі детектори сканера AVHRR і яка пасивно охолоджена до температури приблизно 105°K. Ця температура калібрувальна і не використовується безпосередньо в процесі градування апаратури.

Клин 15. Сканування назад

Зворотнє сканування – це набуте значення телеметрії, коли прилад AVHRR фіксує випромінювання від радіатора абсолютно чорного тіла. Це значення з невеликими варіаціями в температурі абсолютно чорного тіла змінюється з кожним ІЧ тепловим каналом (AVHRR канали 3, 4, 5).

Клин 16. Ідентифікація Каналу

Клин ідентифікації каналу містить інформацію для визначення того, який з 5 каналів радіометра AVHRR використовується для отримання даних.

У узагальненому вигляді дані формату приведені в таблиці 1.1.

Таблиця 1.1 – Узагальнені дані формату АРТ

Параметр	Значення параметра
Кадр (один повний фрагмент даних) кадрова частота кількість рядків формат	1 кадр в 64 секунди 128 рис. 1.15
Рядок (скан) частота рядків кількість слів в рядку кількість каналів кількість слів одного каналу формат	2 рядки в секунду 2080 2 909 рис. 1.13
Слово (піксель – для аналогової частини) частота ЦАП-АЦП точність темп передачі роздільна здатність рядкова синхронізація	4160 слів в секунду 8 старших розрядів з 10 точність AVHRR 120 рядків за хвилину 4 × 4 км. 7 імпульсів з частотою 1040 Гц з шпаруватістю 2 для каналу А, 7 імпульсів з частотою 832 Гц з шпаруватістю 1,67 для каналу В

1.4 Структура прийнятого супутникового сигналу формату АРТ

На Землі інформація приймається за допомогою радіоприймача з частотним детектором, функціональна і принципова схеми якого приведені, відповідно, на рис. 1.21 і на рис. 1.22.

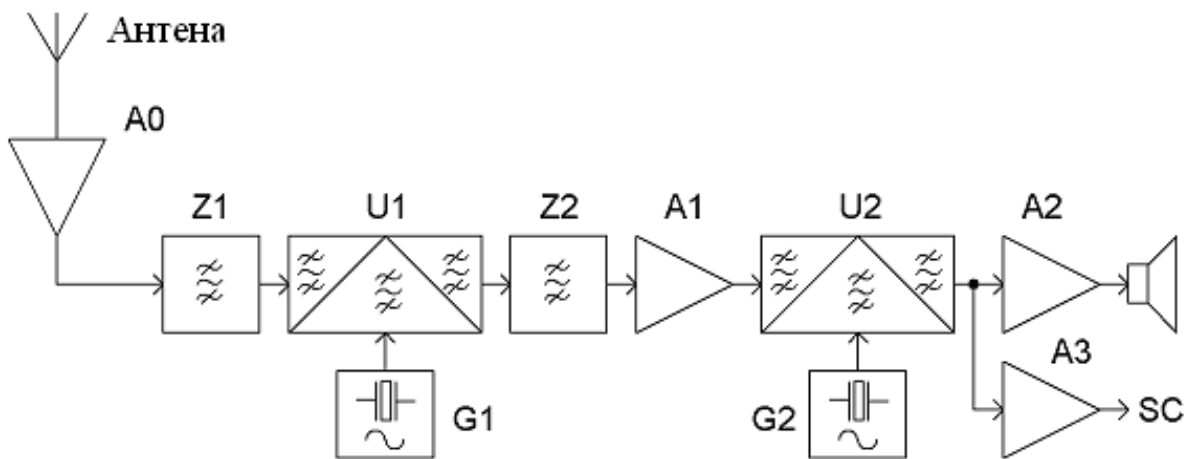


Рис. 1.21 – Функціональна схема приймача супутникових даних

Сигнал від антени через малошумний антенний підсилювач A0 поступає на вхід приймача (рис. 1.21). Приймачем є супергетеродин з подвійним перетворенням частоти. Для забезпечення хорошого придушення дзеркального каналу перша проміжна (ПЧ) частота вибрана – 10,7 МГц. Перший гетеродин складається з генератора G1 з синтезатором частот з кварцовою стабілізацією частоти (10 МГц), що виробляє коливання частотою 126,3 – 127,3 МГц.

Колівання частотою 126,3 – 127,3 МГц з гетеродина подаються на змішувач U1. Сюди ж через вхідний фільтр Z1 поступають сигнали з супутника (137,0–138,0 МГц). Перетворений змішувачем U1 спектр проміжних частот лежить в районі частоти 10,7 МГц. Смуга пропускання першої ПЧ визначається фільтром Z2 і підсилювачем A1. Керамічний фільтр Z2 має смугу пропускання – 40 кГц і включений між першим U1 і другим U2 змішувачами.

Другий гетеродин G2 має кварцову стабілізацію частоти. У ній використаний кварцовий резонатор на частоту 10,245 МГц, що відповідає другій проміжній частоті 455 кГц.

З виходу змішувача U2 сигнал подається на підсилювач A2 і далі на гучномовець і підсилювач A3 і далі на вхід звукової карти SC комп'ютера для подальшої обробки сигналу.

На виході приймача, після частотного детектування і під час вступу на звукову карту, цим сигналом є модульований по амплітуді тон з частотою 2400 Гц. Зберігається він в ЕОМ у вигляді файлу з розширенням *.wav. Частота дискретизації для нього дорівнює 11025 Гц, що відповідає вимогам теореми Котельникова, тобто частота дискретизації не менше чим в 2 рази повинна перевищувати максимальну частоту спектру сигналу, що

дискретизується, – 4160 Гц. Для зберігання кожного із слів, що включають службову інформацію і значення амплітуди відліків, виділяється 16 бітів (2 байти), що забезпечує динамічний діапазон сигналу по амплітуді рівний 96дБ. Повний прийнятий сигнал з супутника з розширенням *.wav може включати до $(10-12) \cdot 10^6$ відліків. Залежно від масштабу відображення від одного і того ж сигналу, що поступає на звукову карту ЕОМ, представлений на рис. 1.23.

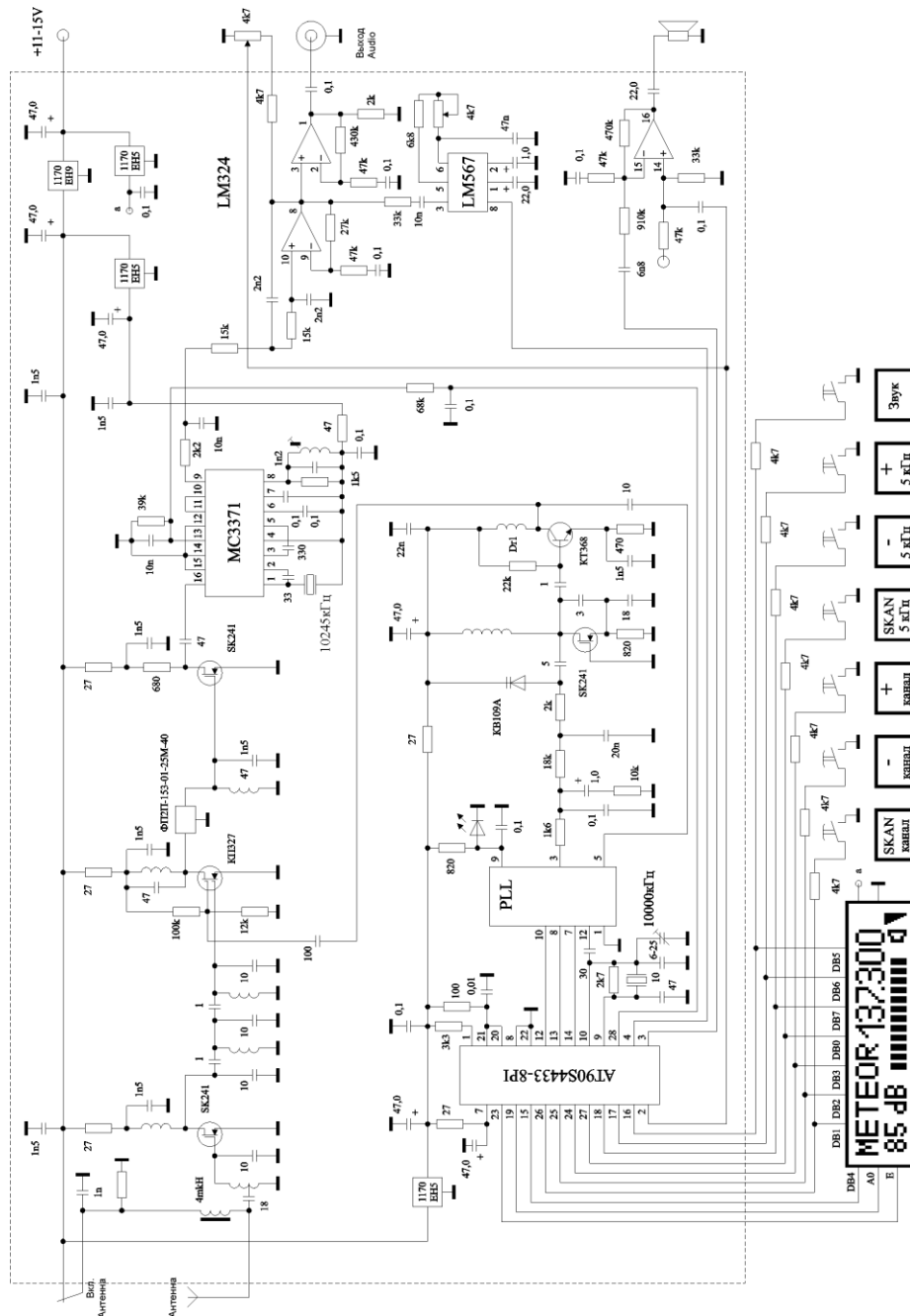


Рис. 1.22 – Принципова схема приймача супутникових даних

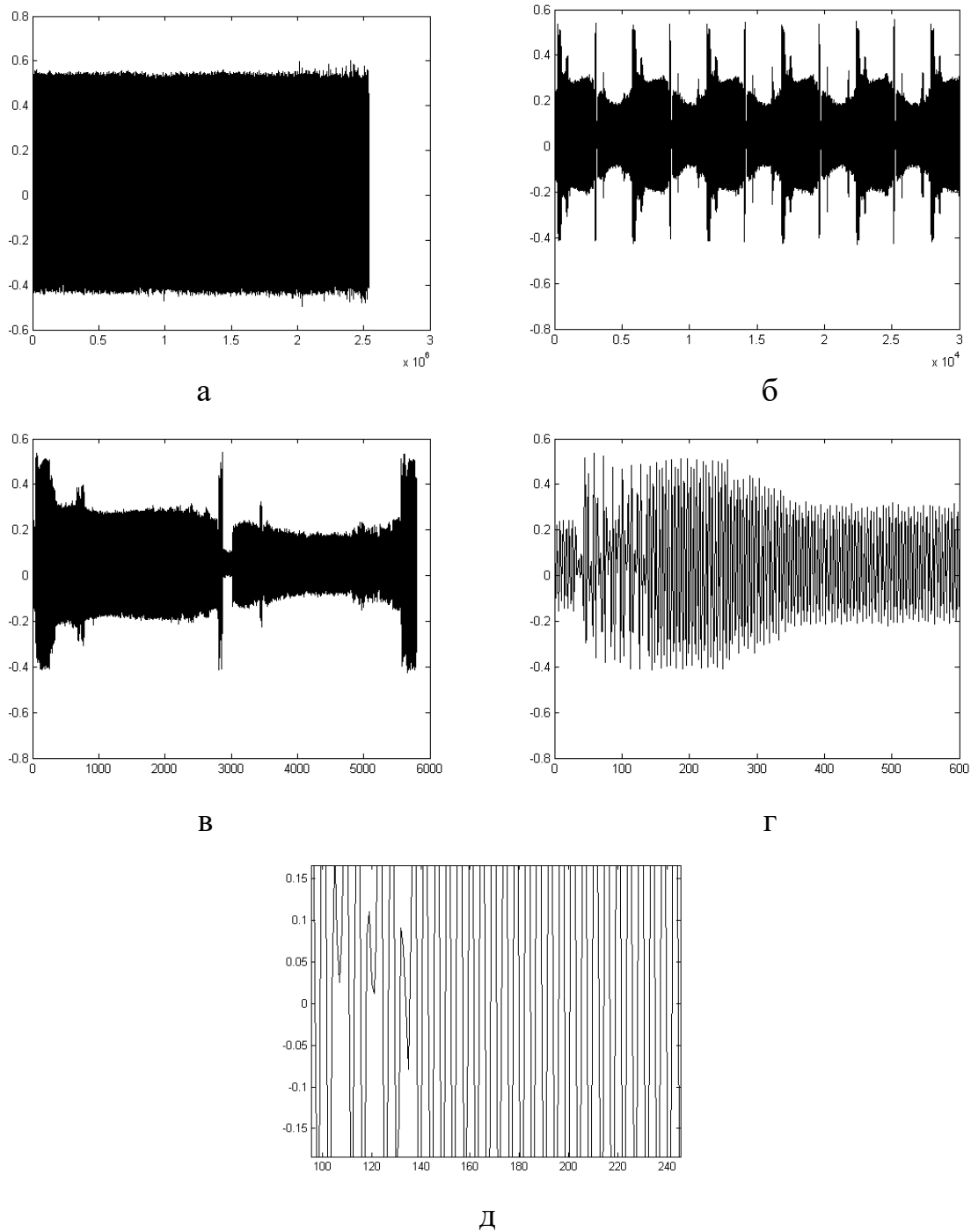


Рис. 1.23 – Вид супутникового сигналу, що надходить в ЕОМ, в різних масштабах відображення
а – повний прийнятий звуковий файл ($\approx 2,5$ млн. відліків), б – п'ять повних сканів в звуковому файлі, в – один повний скан в звуковому файлі
г – фрагмент звукового файлу, що містить синхронізуючий сигнал, космічні дані і початок зображення, д – великомасштабне відображення фрагмента звукового файлу

1.5 Алгоритм формування зображення з супутникового сигналу формату ART

Узагальнений алгоритм формування зображення з супутникового сигналу формату ART можна представити наступним чином (рис. 1.24).

Представлений алгоритм вимагає уточнення і деталізації на всіх своїх етапах.

Прийом сигналу полягає власне в радіоприйомі супутникового сигналу, його частотній демодуляції, перетворенні прийнятого сигналу в цифрову форму. Ці операції проводяться в радіоприймачі і в звуковій карті ЕОМ.

Амплітудне детектування потрібне двохнапівперіодне, щоб не втратити половину відліків сигналу.

Виділення оригінальної прийнятого сигналу здійснюється методом низькочастотної Фур'є-фільтрації.

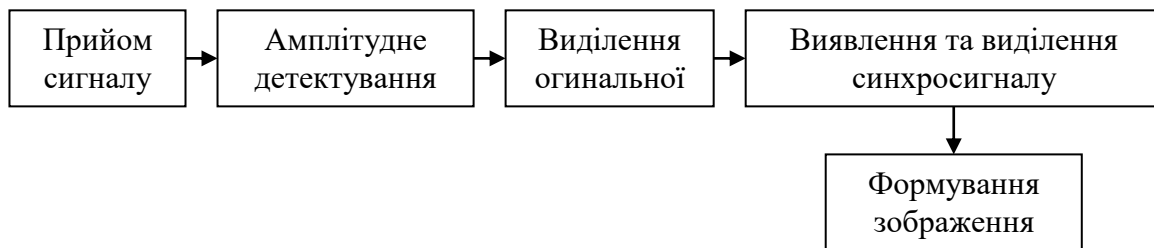


Рис. 1.24 – Узагальнений алгоритм формування зображення

Виявлення синхросигналу в прийнятому сигналі можна виконати по-різному: за допомогою Фур'є-фільтра, кореляційним методом, методами вейвлет-аналізу; а виділення синхросигналів проводиться шляхом формування списку їх індексів в масиві прийнятого сигналу, виявлення першого стійкого синхросигналу (захоплення синхронізації) і знаходження збійних синхроімпульсів.

Формування зображення полягає в прив'язці першого елементу кожного рядка розгортки зображення до відповідного синхроімпульса, в розгортці вмісту сканів уздовж рядків формованого зображення і в заміні збійних сканів вмістом попередніх не збійних сканів. Для приведення зображення до дійсного масштабу при скануванні на супутнику проводиться передискретизація отриманого зображення.

Остаточний варіант алгоритму лабораторної роботи, з урахуванням приведених вище міркувань, представлений на рис. 1.25.

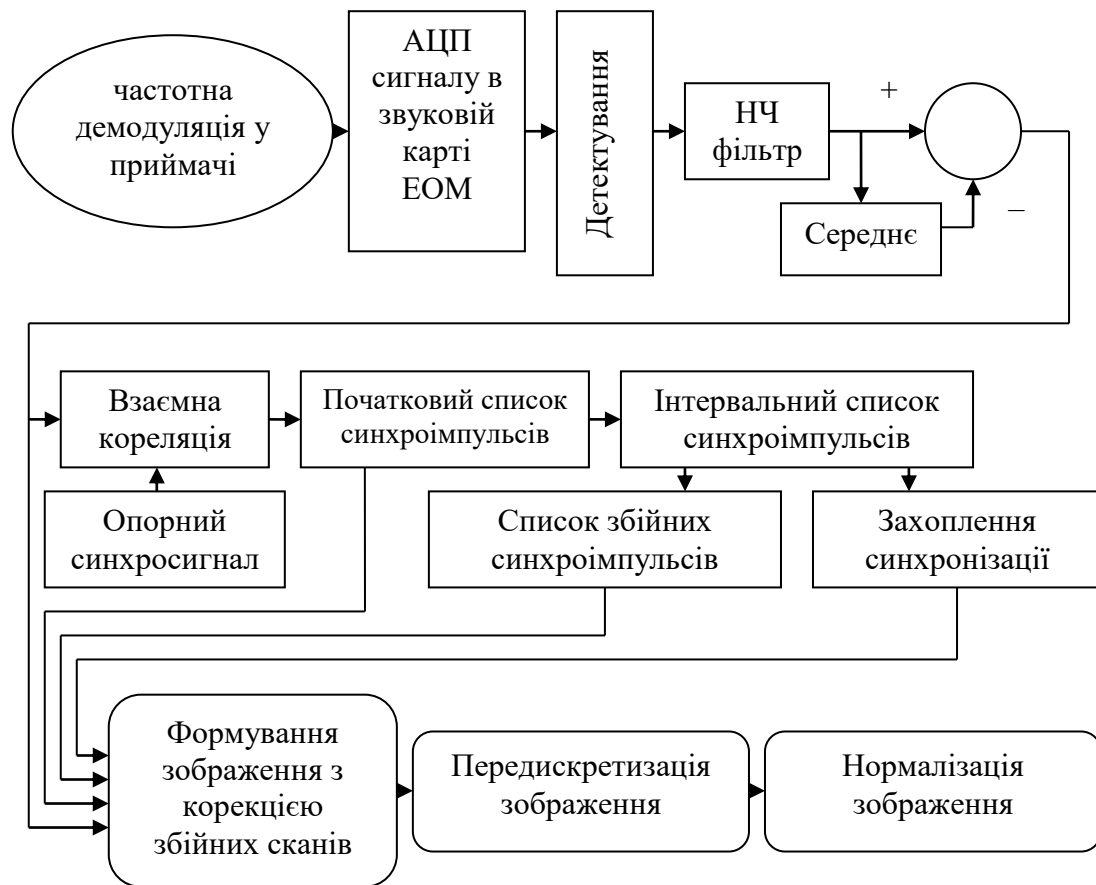


Рис. 1.25 – Алгоритм формування зображення з супутникових даних ART формату для проведення лабораторної роботи

1.6 Команди і функції

CONV – Згортка і багаточленне (поліноміальне) множення.

$C = CONV(A, B)$ виконує згортку векторів A і B . Результуючий вектор C має довжину $LENGTH(A)+LENGTH(B)-1$.

Якщо A і B – вектори коефіцієнтів багаточленів, то їх згортка еквівалентна множенню цих двох багаточленів.

BUTTER – Створення цифрового і аналогового фільтру Баттерворта.

$[B,A]=BUTTER(N,Wn)$ в результаті виходить низькочастотний цифровий фільтр N -го порядку з довжиною коефіцієнтів фільтру $N+1$ у векторах B (чисельник) і A (знаменник). Коефіцієнти відносяться до передавальної функції Z і перераховані в порядку убутання ступеня. Частота зрізу має бути в межах $0,0 < Wn < 1,0$, де $1,0$ відповідає половині частоти дискретизації.

Якщо $[B,A]=BUTTER(N,Wn,'high')$, то створюється високочастотний фільтр з частотою зрізу Wn .

Якщо W_n є двоелементним вектором $W_n = [W_1 \ W_2]$, то:

- $[B,A]=\text{BUTTER}(N,W_n)$ формує смугопропускаючий фільтр порядку $2N$ із смугою пропускання $W_1 < W < W_2$.
- При $[B,A]=\text{BUTTER}(N,W_n,'stop')$ створюється смугозагороджувальний фільтр з частотами зрізу $W_n = [W_1 \ W_2]$.

При використанні трьох лівобічних аргументів при створенні фільтру $[Z,P,K] = \text{BUTTER}(\dots)$ нулі і полюса передавальної функції повертаються у векторах Z і P , розміром в N стовпців кожен, і в скалярі коефіцієнта посилення K .

При використанні чотирьох лівобічних аргументів $[A,B,C,D] = \text{BUTTER}(\dots)$ повертаються матриці простору станів.

При застосуванні команд

- $\text{BUTTER}(N,W_n,'s')$,
- $\text{BUTTER}(N,W_n,'high','s')$,
- $\text{BUTTER}(N,W_n,'stop','s')$

створюється аналоговий фільтр Баттерворта. В цьому випадку W_n вимірюється в [рад/с] і може бути більше 1,0.

FILTER – Одновимірний цифровий фільтр.

$Y = \text{FILTER}(B, A, X)$ для отримання результату фільтрації Y здійснюється фільтрація вектора X за допомогою векторів A і B . Фільтр представлений в „прямій формі” і реалізує вирішення стандартного різницевого рівняння:

$$a(1) \cdot y(n) = b(1) \cdot x(n) + b(2) \cdot x(n-1) + \dots + b(nb+1) \cdot x(n-nb) - a(2) \cdot y(n-1) - \dots - a(na+1) \cdot y(n-na).$$

Якщо a не дорівнює 1, то коефіцієнти фільтра нормалізуються відносно $a(1)$. Фільтрація здійснюється уздовж першої неодичної розмірності.

$[Y,Zf] = \text{FILTER}(B,A,X,Zi)$ надає доступ до початкових умов – Zi , результату – Y і Zf – затримці. Zi – вектор довжиною $\text{MAX}(\text{LENGTH}(A),\text{LENGTH}(B))-1$, або масив з більшою розмірністю з $\text{MAX}(\text{LENGTH}(A),\text{LENGTH}(B))-1$ і з розмірностями, що залишилися, відповідними X .

RESAMPLE – Зміна частоти дискретизації (зміна кількості відліків сигналу) – передискретизація.

$Y = \text{RESAMPLE}(X,P,Q)$ передискретизує поліфазним способом початкову послідовність у векторі X з коефіцієнтом за часом P/Q . Y має період дискретизації, що відрізняється від початкового періоду дискретизації X в P/Q разів (або в найближче більше ціле, якщо P/Q не ціле число). P і Q при цьому мають бути позитивними цілими числами.

RESAMPLE для усунення ефекту „муару” під час процесу передискретизації застосовує до вектора X згладжувальний

(низькочастотний) фільтр з кінцевою імпульсною характеристикою (KIX-фільтр), а також компенсацію затримки сигналу у фільтрі. Фільтр створений з використанням команди FIRLS. RESAMPLE є альтернативною команді UPFIRDN, яка не вимагає фільтру і компенсації затримки сигналу, що виникає за рахунок фільтрації.

$Y = \text{RESAMPLE}(X,P,Q,N)$ використовує зважену суму $2 \cdot N \cdot \max(1, Q/P)$ відліків X для розрахунку кожного відліку Y . Довжина KIX-фільтру в RESAMPLE пропорційна N , збільшуючи N можна добитися більшої точності, але зросте і час обчислень. За умовчанням $N = 10$. Якщо $N = 0$, то виконується найближча інтерполяція, тобто $Y(n) \in X(\text{round}((n-1) \cdot Q/P) + 1)$ і $Y(n) = 0$, якщо $\text{round}((n-1) \cdot Q/P) + 1 > \text{length}(X)$.

$Y = \text{RESAMPLE}(X,P,Q,N,\text{BETA})$ використовує BETA як параметр вікна Кайзера при створенні низькочастотного фільтру. За умовчанням $\text{BETA} = 5$.

$Y = \text{RESAMPLE}(X,P,Q,B)$ застосовує вектор коефіцієнтів B для фільтрації X (при підвищенні частоти дискретизації). При цьому вважається, що B має узгоджену довжину і лінійно змінювану фазу, що компенсує затримку у фільтрі; для довгих фільтрів перекомпенсація в затримці усувається децимацією (використанням кожного другого відліку). Для фільтрів з нелінійною зміною фази використовують UPFIRDN.

$[Y,B] = \text{RESAMPLE}(X,P,Q\dots)$ повертає в B коефіцієнти фільтру, застосовані до X під час процесу передискретизації (після дискретизації, що підвищує частоту).

Якщо X – матриця, RESAMPLE передискретизує стовпці X .

WAVREAD (audioread) – читає звукові файли з розширенням *.wav (перетворює їх на числовий масив відліків).

$Y = \text{WAVREAD}(\text{FILE})$ прочитує звуковий файл з розширенням *.wav, визначений строковими даними FILE (ім'я файлу), і повертає відліки в Y . Розширення *.wav встановлюється при читанні за умовчанням. Значення амплітуд лежать в діапазоні $[-1, +1]$.

$[Y, \text{FS}, \text{NBITS}] = \text{WAVREAD}(\text{FILE})$ повертає відліки в Y , значення частоти дискретизації (FS) в Гц і число бітів на відлік (NBITS), вживаних для кодування даних у файлі.

$[...] = \text{WAVREAD}(\text{FILE}, N)$ повертає тільки перші N відліків з кожного каналу у файлі.

$[...] = \text{WAVREAD}(\text{FILE}[N1 \ N2])$ повертає відліки від $N1$ до $N2$ з кожного каналу у файлі.

$\text{SIZ} = \text{WAVREAD}(\text{FILE}, 'size')$ повертає у векторі $\text{SIZ} = [\text{samples channels}]$ розмір аудіоданих що містяться у файлі замість самих аудіоданих.

$[Y, \text{FS}, \text{NBITS}, \text{OPTS}] = \text{WAVREAD}(\dots)$ повертає в OPTS додаткову інформацію, що міститься у WAV-файлі. Зміст OPTS залежить від файлу.

Звичайно це структурні дані типу *.fmt – інформація про формат і *.info – текст, що описує ім'я об'єкту, авторські права і тому подібне

WAVREAD підтримує багатоканальні дані до 32 бітів на відлік.

Примітка. Функція WAVREAD підтримує дані тільки формату Microsoft PCM data format (імпульсно–кодова модуляція) і не підтримує дані формату wave-list data.

IMAGE – Відображення образу.

IMAGE(C) відображає матрицю C у вигляді зображення. Кожен елемент C визначає колір прямокутної ділянки зображення. C може бути матрицею розмірністю $M \times N$ або $M \times N \times 3$, і може містити дані форматів double, uint8, uint16.

Якщо C є двовимірною матрицею розмірністю $M \times N$, то елементи C використовуються як індекси в поточний палітрі colormap для того, щоб задати колір. Значення C в системі CDataMapping визначає внутрішню палітру для об'єктів відображення. За умовчанням – для 'direct' CdataMapping – значення в C розглядають як індекси палітри (1 – якщо формат даних double, 0 – якщо формат даних uint8 або uint16). Для 'scaled' CDataMapping, значення в C є первинною шкалою, відповідній області розміщення зображення CLim і тоді вміст розглядають як індекси колірної палітри.

Якщо C тривимірна матриця $M \times N \times 3$, то елементи в $C(:, :, 1)$ інтерпретуються як інтенсивність червоного кольору, в $C(:, :, 2)$ – як інтенсивність зеленого кольору, і в $C(:, :, 3)$ – як інтенсивність синього кольору. В цьому випадку властивості образів для CdataMapping ігноруються.

Для матриць, що містять дані формату double, інтенсивності кольорів знаходяться в діапазоні [0.0, 1.0]. Для матриць з даними формату uint8 і uint16 інтенсивність кольорів знаходиться в діапазоні [0, 255].

IMAGE(C) розміщує центр елемента $C(1,1)$ як і центр елемента $C(M,N)$ як (M,N) в області розміщення зображення, і формує одиничні в довжину і завширшки прямокутні ділянки зображення. В результаті, зовнішня межа зображення займає $[0.5N+0.5 \ 0.5M+0.5]$ в області розміщення зображення, і кожен центр пікселя зображення має цілочисельні координати, розташовані між 1 і M або N.

IMAGE(X,Y,C), де X і Y вектори, визначає місцеположення центрів пікселів $C(1,1)$ і $C(M,N)$. Елемент C (1,1) задає положення (X(1), Y(1)), елемент C (M, N) задає положення (X(end), Y(end)), а центри пікселів елементів C, що залишилися, розподілені рівномірно між вказаними двома елементами так, щоб прямокутні ділянки були рівні по довжині і ширині.

IMAGE повертає IMAGE–об'єкт. C або X,Y,C може супроводитися парою – параметр/значення – для завдання додаткових властивостей

зображення. Якщо пари не задаються, тоді всі властивості визначаються за умовчанням.

IMAGESC – Масштабування даних і відображення як образу.

IMAGESC(...) аналогічна IMAGE(...) за винятком масштабування даних по амплітуді з метою використання повної палітри colormap.

IMAGESC(...,CLIM) де CLIM = [CLOW CHIGH] може визначити масштаб.

SQUARE – Генератор імпульсів прямокутної форми.

SQUARE(T) формує прямокутні імпульси з періодом 2π для масиву часу T. SQUARE(T) подібний до функції SIN(T), але замість синусоїдальних хвиль створює прямокутні імпульси з розмахом від -1 до +1.

SQUARE(T,DUTY) формує прямокутні імпульси із заданим циклом. Заданий цикл, DUTY, є відсотком від періоду сигналу. У цьому циклі імпульс набуває позитивних значень.

2 ПРАКТИЧНА ЧАСТИНА ЛАБОРАТОРНОЇ РОБОТИ

„Дослідження процесу перетворення супутникових даних в зображення”

2.1 Мета лабораторної роботи

Ознайомитись з принципами формування супутникової інформації сканера в різних форматах, передачі даних на Землю в цих форматах і дослідити процес одержання супутникових даних формату ART і перетворення їх в зображення.

2.2 Технічне забезпечення лабораторної роботи

- 1) персональний комп'ютер,
- 2) програмне забезпечення – система комп'ютерної математики.

2.3 Перелік операцій, команд і функцій, що рекомендуються для застосування в лабораторній роботі

clear all, clc, close all, tic, toc, figure, abs, butter, axis, colormap, conv, gray, filter, floor, for, if, else, end, image, imagesc, length, max, min, mean, square, |, @, =, +, -, >, <, =, *, ./, ;, :, [], (), ' , xyzlabel, legend, title, plot, resample, imshow, wavread, while.

2.4 Порядок виконання лабораторної роботи

Напередодні лабораторної роботи:

- 1) вивчити завдання і порядок виконання лабораторної роботи,
- 2) вивчити теоретичні відомості по лабораторній роботі.

Під час лабораторної роботи:

- 1) отримати допуск до проведення лабораторної роботи, відповівши на питання викладача по теоретичній частині досліджень при проведенні лабораторної роботи,
- 2) написати програмний код по кожному пункту завдання і проаналізувати результати, отримані при виконанні програмних кодів,
- 3) зробити висновки по лабораторній роботі.

Після лабораторної роботи:

- 1) підготувати звіт про лабораторну роботу відповідно до наведених в даних методичних вказівках вимог,
- 2) захистити звіт перед викладачем, відповівши на його запитання по

практичному проведенню досліджень при виконанні лабораторної роботи.

Час, що відводиться на проведення лабораторної роботи в комп'ютерному класі, – 10 годин, на самостійну роботу з підготовки до проведення лабораторної роботи і до захисту звіту – 9 годин.

2.5 Завдання на лабораторну роботу і порядок його виконання

Прийняти супутниковий сигнал і сформувати з нього файл з розширенням *.wav.

Перетворити файл з розширенням *.wav в числовий масив і визначити його параметри

```
[s,fs,bits]=wavread('05230318.wav');
```

Відобразити результати

```
figure(1); plot(s,'-k');  
figure(2); plot(s(1+1e5:30000+1e5),'-k');  
figure(3); plot(s(201+1e5:800+1e5),'-k');
```

Здійснити двохнапівперіодне детектування сигналу і відобразити його результати

```
detsig=abs(s);  
figure(4); plot(detsig(1+1e5:30000+1e5));
```

Виділити оригінальну амплітудно модульованого сигналу за допомогою фільтрації, при цьому:

створити низькочастотний фільтр Баттерворта з потрібною частотою зрізу. Повернені атрибутиви при створенні фільтра – це відповідно його чисельник А і знаменник В при представленні передавальної функції фільтра у вигляді дроби. Фільтр 9 порядку, 0.44 – відповідає частоті зрізу фільтра з розрахунку: 1 – це половина частоти дискретизації (fs) яка в нашому випадку рівна 11025 Гц, а 0.44 – відповідає частоті зрізу: $0.44 \cdot 11025 / 2 = 2400$ Гц, що дорівнює підпереносній частоті.

```
[B,A]=butter(9,0.44);
```

здійснити фільтрацію сигналу для виділення оригінальної

```
y=filter(B,A,detsig);
```

Убрати постійну складову сигналу після фільтрації і відобразити результати

```
out=y-mean(y);  
figure(5); plot(out(1+1e5:30000+1e5));  
figure(6); plot(out(1+1e5:500+1e5));
```

Сформувати опорний синхросигнал каналу А формату АРТ і відобразити його

```
t=[0:1/fs:1/160];  
OSSaptA=(square(1040*t*(2*pi)))';  
figure(7); plot(OSSaptA);
```

Сформувати кореляційний масив сигналу з опорним синхросигналом і початковий масив синхроімпульсів і відобразити їх

```
vzcorr=conv((OSSaptA),out(1:length(out)));  
SS=vzcorr(length(OSSaptA):length(vzcorr));  
figure(8); plot(vzcorr(1+1e5:30000+1e5));  
figure(9); plot(SS(1+1e5:300000+1e5));
```

Побудувати початковий список індексів синхроімпульсів, для чого: визначити кількість відліків у скані (0,5 секунди)

```
Nsamples=floor(fs/2)
```

визначити кількість сканів у знімку

```
Nscans=floor(length(SS)/(fs/2))
```

знайти індекси (I) синхроімпульсів і побудувати початковий список індексів синхроімпульсів

```
for mm=1:Nscans  
    [U,II]=max(SS((mm-1)*Nsamples+1:mm*Nsamples));  
    listSS(mm)=II+Nsamples*mm;  
end;
```

Одержати дані для корекції початкового списку індексів синхроімпульсів, для чого: визначити інтервал (різницю індексів) між сусідніми синхроімпульсами для виявлення збоїв синхронізації

```

for kk=2:(length(listSS))
    interv(kk)=listSS(kk)-listSS(kk-1);
end;

```

визначити індекси збійних синхроімпульсів і сформувати список індексів збійних синхроімпульсів

```

rr=0;
for cc=2:length(interv)
    if interv(cc)<(fs/2-15)|interv(cc)>(fs/2+15)
        rr=rr+1;
        listSb(rr)=listSS(cc);
    end;
end;

```

Здійснити захоплення синхронізації, для чого:
 знайти перший синхроімпульс з правильним інтервалом, тобто визначити індекс першого відліку першого рядка майбутнього зображення

```

nn=1;
zahvat=0;
while(zahvat==0)
    if interv(nn)>(fs/2-15)&interv(nn)<(fs/2+15)
        zahvat=listSS(nn);
    end;
    nn=nn+1;
end;

```

Сформувати початкове зображення з одночасною корекцією збійних сканів і передискретизацією зображення, для чого:
 знайти індекс zahvat в масиві синхросигналу listSS

```

aa=1;
nom=0;
while (nom==0)
    if listSS(aa)==zahvat
        nom=aa;
    end;
    aa=aa+1;
end;

```

для подальшого завдання кількості рядків у початковому зображенні, знаходженні індексів синхросигналів рядків, перевірці рядка на збій і заміну збійного рядка правильним попереднім рядком, передискретизацією

сформованих рядків початкового зображення для одержання зображення, яке буде відповідати істинному масштабу знімка

```
for ii=1:(Nscans-nom-10)
    ind=listSS(nom-1+ii);
    if ind==listSb(:)
        isx(ii,1:Nsamples)=out((ind-Nsamples:ind-1),1).';
    else
        isx(ii,1:Nsamples)=out((ind:ind+Nsamples-1),1).';
    end;

izo(ii,1:2080)=resample(isx(ii,1:Nsamples),2080,5512)
;
    ii
end;
```

Відобразити результат

```
figure(10); imshow(izo);
```

Візуалізувати різними способами одержане скановане зображення

```
izo1=izo-min(izo(:));
figure(11); imshow(izo1);
normizo=izo1/max(izo1(:));
figure(12); imshow(normizo);
figure(13); imagesc(normizo); colormap(gray); axis
image;
figure(14); imagesc(normizo); colormap; axis image;
```

КОНТРОЛЬНІ ЗАПИТАННЯ

1. Перерахувати елементи орбіти штучного супутника Землі
2. Назвіть типи орбіт штучних супутників Землі
3. Назвіть типи орбіт метеорологічних штучних супутників Землі
4. Який зміст дистанційного зондування навколишнього середовища?
5. Що є джерелом інформації при дистанційному зондуванні навколишнього середовища?
6. У чому суть пасивного методу дистанційного зондування навколишнього середовища?
7. У чому суть активного методу дистанційного зондування навколишнього середовища?
8. Перерахувати основні характеристики космічного апарату NOAA
9. Перерахувати основні характеристики радіометра AVHRR
10. Яка структура цифрових супутникових даних формату HRPT?
11. Яким чином формуються дані формату ART з даних формату HRPT?
12. Яка структура рядка супутникових даних формату ART?
13. Яка структура кадру супутникових даних формату ART?
14. Яка структура синхросигналів супутникових даних формату ART?
15. Що таке телеметрія супутникових даних формату ART?
16. Яка структура сигналу, що подається на звукову карту EOM з приймача супутникової інформації?
17. Сформулюйте узагальнений алгоритм формування зображення з супутникових даних формату ART
18. Назвіть основні блоки алгоритму обробки супутникових даних в лабораторній роботі
19. Розкрийте зміст операцій згортки і фільтрації у використовуваній системі комп'ютерної математики
20. Розкрийте зміст операції передискретизації у використовуваній системі комп'ютерної математики
21. Розкрийте зміст операції читання звукових файлів у використовуваній системі комп'ютерної математики
22. Розкрийте зміст команд відображення у використовуваній системі комп'ютерної математики
23. Розкрийте зміст команди формування прямокутних імпульсів у використовуваній системі комп'ютерної математики

ЛІТЕРАТУРА

1. Перелигін Б.В. Одержання, передача, прийом і надання локаційної космічної інформації: Навчальний посібник. – Одеса: Екологія, 2006. 92 с.
2. Перелигін Б.В., Кузніченко С.Д. Методи і засоби обробки моніторингової інформації: Навчальний посібник у 2-х ч. Частина 1: Способи і засоби одержання, обробки і надання моніторингової інформації. – Одеса: Екологія, 2010. – 224 с.
3. Хоцкіна В.Б., Вдовиченко І.Н. Робота в пакеті MATLAB: навчальний посібник. – Кривий Ріг: ДУЕТ, 2023. 130 с.
(<https://dspace.duet.edu.ua/jspui/bitstream/123456789/851/1/%d0%9d%d0%9f%20MatLab.pdf>)
4. Лазарєв Ю.Ф. Довідник з MATLAB: навчальний посібник. – Київ: НТУУ КПІ, 2013. 133 с.
(https://cions.kpi.ua/Arhiv/Lazarev/dovidnyk_Matlab.pdf)