Секция «Теоретические и прикладные задачи дистанционного зондирования Земли»

Алгоритм пороговой обработки космических снимков Земли

Научный руководитель – Недопекин Федор Викторович

Несова Арина Владимировна

Acпирант

Донецкий национальный университет, Физико-технический факультет, Кафедра физики неравновесных процессов, Донецк, Украина

E-mail: arina.nesova@gmail.com

В эпоху современных технологий применение космических снимков Земли наиболее актуально, особенно, когда ставится задача получить информацию от объекта или территории удаленных от человеческого зрения на сотню тысяч километров, а также провести длительный мониторинг состояния тех или иных объектов интереса (ОИ).

Во время загрузки и обработки космических снимков Земли получаются «не чистые изображения» с большим процентом шума, поэтому выделить и рассмотреть изменения на таких снимках крайне трудно для человеческого глаза.

В связи с этим для анализа космических снимков Земли выделить ОИ на них, крайне важно, особенно, когда ставится задача по подсчету изменений на снимках: их количества и т.д.

Перед началом исследований рассмотрен стандартный ряд критериев выбора космических снимков Земли, который обычно должен присутствовать и учитываться при дальнейшей работе. Это такие критерии: стоимость на космические снимки, разрешающая способность снимков, объем данных, площадь, выбор различных спектральных характеристик, период съемки и т.д.

Анализ и обработка снимков Земли проводилась на основе метода бинаризации отсечением по порогу яркости. В основе метода лежит использование полутоновых изображений и параметра t_n , это порог, значение которого сравнивают со значением яркости каждого пикселя изображения [1].

Алгоритм обработки космических снимков Земли состоит из следующих пунктов. Производим загрузку космических снимков в рабочую область программы. Далее строим гистограмму яркости пикселей - для определения равномерности распределения яркости пикселей на изображениях, выравниваем гистограмму яркостей пикселей и вычисляем нормализированный вегетационный индекс. В конце вычитаем изображения для просмотра характерных изменений и вводим критический порог t_n , увеличиваем его до тех пор, пока не будет соблюдено определенное условие[2]. Так же в конце высчитываем значение площади критических изменений $S \kappa pum$ с учетом масштаба нашего изображения и количества закрашенных пикселей на изображении.

В результате экспериментальных исследований получен ряд обработанных изображений со значениями критического порога равными: 5, 10, 30, 50, 100, 150, 200, 250. Также вычислена площадь критических изменений равная 8e-14 км 2 .

Использование предложенного алгоритма эффективно, когда надо выделить различия на снимках и получить более чистые изображения, но только при условии, что будет подобрано «идеальное» значение порога t_n .

Источники и литература

1) Янковский А.А., Бугрий А.Н. Критерии выбора метода бинаризации при обработке изображений лабораторных анализов // АСУ и приборы автоматики. [Электронный

- pecypc], 2010. № 153. Режим доступа: https://cyberleninka.ru/article/n/kriterii-vybor a-metoda-binarizatsii-pri-obrabotke-izobrazheniy-laboratornyh-analizov/ (дата обращения: 20.02.2020).
- 2) Колесенков А.Н. Несова А.В. Оценка состояния объектов лесного хозяйства на основе реализации нви-подхода средствами математического моделирования // Математические методы в технике и технологиях ММТТ-28: сборник трудов XXVIII Международной научной конференции. Том 9. Саратов: Саратовский государственный технический университет, 2015. С. 138-141.