Нейросетевые методы поиска и сегментации объектов в данных современных космических обзоров (eROSITA, ART-XC)

Научные руководители:

Герасимов С.В., Мещеряков А.В.

Студент:

Немешаева Алиса, 3 курс бакалавриата ВМК МГУ

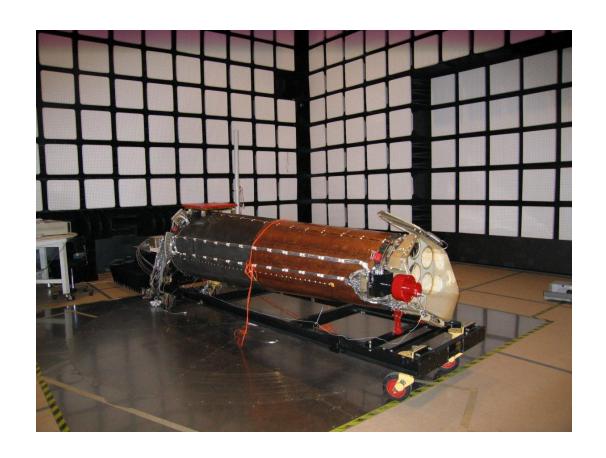
Общий план

- 1. Телескопы и их данные
 - 1.1. Характеристики телескопов
 - 1.2 Особенности данных
 - 1.3 Задачи обработки данных
- 2. Постановка задачи
 - 2.1 Актуальность
 - 2.2 Успехи нейросетевых методов в смежных областях
 - 2.3 Описание задачи
 - 2.4 Метрики для оценки качества сегментации

- 3. Обзор существующих методов сегментации данных с телескопов
 - 3.1 CIAO
 - 3.2 Однополосный оптимальныий фильтр
 - 3.3 Проблемы перечисленных методов
- 4. Обзор существующих нейросетевых методов
 - 4.1 U-net
 - 4.2 Point-CNN
- 5. Итог
 - 5.1 Текущие результаты
 - 5.2 План работы

1.1 Характеристики телескопов

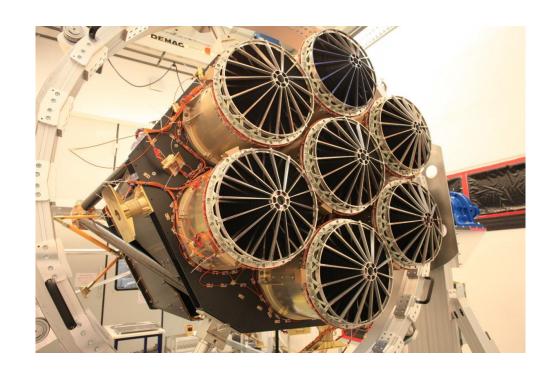
- ART-XC телескоп, изготовленный Институтом космических исследований Российской Академии наук совместно с Российским Федеральным ядерным центром (г. Саров, Россия). Также в проекте участвует Центр космических полётов им. Маршалла, НАСА, США.
- Количество зеркальных модулей: 7
- Энергетический диапазон: 5–30 кэВ



1.1 Характеристики телескопов

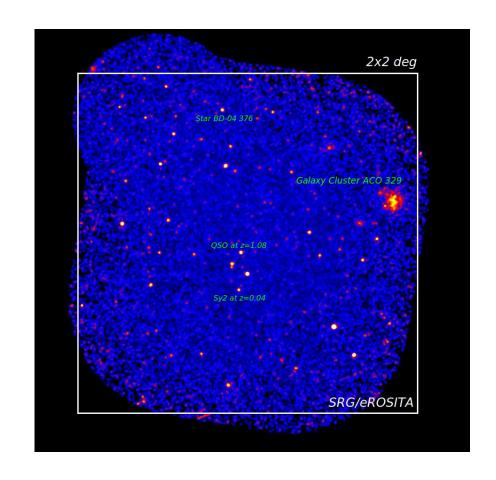
- eROSITA это рентгеновский телескоп, построенный Институтом внеземной физики Общества Макса Планка (MPE) в Германии.
- Количество зеркальных модулей: 7
- Энергетический диапазон: 0.3–11 кэВ

Целью запуска этих телескопов является получение полного обзора неба в рентгеновском диапазоне, что позволит обнаружить новые скопления и сравнить полученные результаты с предыдущими исследованиями.



1.2 Особенности данных

- В следствие того, что рентгеновские телескопы обрабатывают сигналы только в определённых частотных диапазонах, данные получаются сильно разреженными, и хранить их в виде обычных изображений слишком ресурсозатратно. Поэтому такие данные гораздо удобнее хранить и обрабатывать в виде облаков точек.
- Облака точек наборы вершин в выбранной системе координат. В данном случае для каждой вершины определена не только координата, но и её энергия.
- Кроме того, в данных могут появляться искажения и «шум», который нужно отсеивать от основной массы точек.



1.3 Задачи обработки данных

- Основная задача построение модели, позволяющей сегментировать данные и детектировать на них источники. Самый оптимальный вариант получить такую модель, которая сможет без предварительной обработки выдавать карту сегментации.
- Это задача компьютерного зрения, но она имеет свои особенности при использовании статистических методов нужно учитывать, что данные с рентгеновских телескопов аппроксимируются другими статистиками, нежели данные с повседневных фотографий и изображений, а значит оптимальные оценки алгоритмов будут другими в данном случае.

2.1 Актуальность задачи

- Упомянутые выше телескопы были отправлены для исследований только летом этого года. Данные обзоров появятся весной 2020 года, и есть время, чтобы подготовить нужные алгоритмы и изучить данные с предыдущих запусков других телескопов, а также данные симуляций.
- Фактически, до этого момента ещё не было попыток применить нейросетевые методы сегментации к данным рентгеновских телескопов, однако можно ожидать, что новые предложенные методы смогут решить многие проблемы существующих алгоритмов.

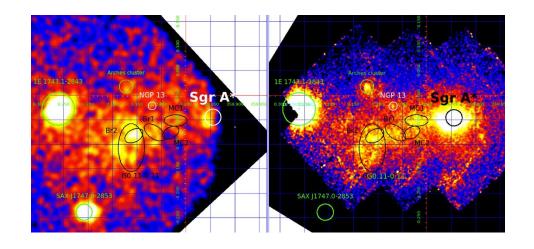
2.2 Успехи нейросетевых методов в смежных областях

• С развитием нейросетевых методов модели основанные на принципе глубокого обучения всё больше и больше вытесняют традиционные методы. Нейросети во многом упрощают процесс обработки данных, исключая из общего процесса факт предобработки информации.

https://arxiv.org/ftp/arxiv/papers/1910/1910.13796.pdf

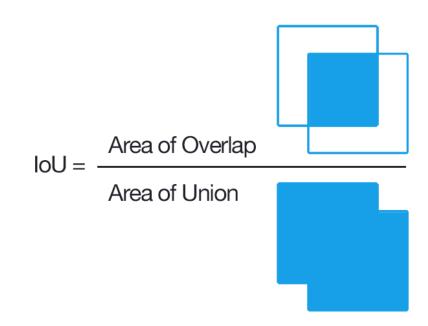
2.3 Описание задачи

• Исследование и разработка нейросетевых алгоритмов для детектирования астрономических объектов на рентгеновских данных телескопов eROSITA и ART-XC.



2.4 Метрики для оценки качества сегментации

- Чаще всего в области сегментации облаков точек используются метрики IoU (Intersection over union) и её модификации, а также классическая точность Overall Accuracy (отношение числа верно сегментированных точек к неверно сегментированным), mean per-class Accuracy (средняя точность для каждого класса).
- IoU считается для ground truth значений и для предсказанных как отношение количества верно опознанных точек к общему числу точек, обозначенных как верные.
- IoU можно посчитать для каждого класса, а в качестве результата использовать среднее между ними, получится mploU (mean per class IoU).
- ОА позволяет оценить общее количество верных ответов, в то время как IoU оценивает и количество отличных от истинного значения результатов.
- IoU очень часто используется как метрика для оценки методов компьютерного зрения.



3.1 CIAO

• На данный момент существует несколько пакетов программ, с помощью которых осуществляется сегментирование данных, полученных с рентгеновских телескопов. Одним из них является CIAO (Chandra Interactive Analysis of Observations), разработанный специально для Космической рентгеновской обсерватории «Чандра». Базовыми методами, которые предлагает CIAO, являются celldetect, и wavdetect.



https://cxc.harvard.edu/ciao/

3.1.1 celldetect

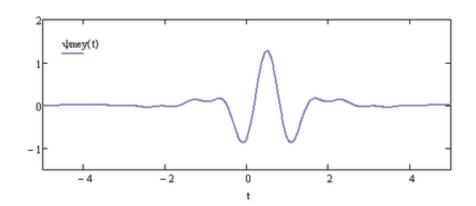
- celldetect использует скользящую квадратную клетку с изменяющимся размером для сегментации. Для каждого положения клетки вычисляется значение сигнал/шум, сравнивается со средним значением для фона, и если оно больше, то регистрируется источник, в котором может находится объект.
- Параметры: значения энергии и фракции подсчета для программы mkpsfmap, выполняющей предобработку. Значение ошибки для фона, максимальный размер окна, порог для входных данных.

3.1.2 vtpdetect

- **vtpdetect** использует обнаружение источников с помощью тесселяции и перколяции Вороного (VTP) для определения индивидуальных плотностей или потоков для каждого данного пикселя. Затем инструмент анализирует распределение плотностей для обнаружения объектов.
- Параметры: диапазон подгонки потока, диапазон отсечения общего потока, начальное значение масштабного коэффициента для фона, максимальное количество итераций

3.1.3 wavdetect

- wavdetect работает в два этапа. Сначала он обнаруживает возможные исходные пиксели в наборе данных, неоднократно коррелируя их с вейвлет-функциями с различными параметрами. Пиксели с достаточно большими значениями положительной корреляции удаляются из изображения в качестве предполагаемых источников, и последующие корреляции выполняются в том же масштабе.
- Второй этап генерирует список источников из информации первого этапа для каждого масштаба вейвлета. Этот инструмент разделяет близко расположенные точечные источники и находит расширенные источники, если вейвлетные масштабы выбраны соответствующим образом.
- Параметры: минимальная относительная экспозиция для анализа, максимальное количество итераций.



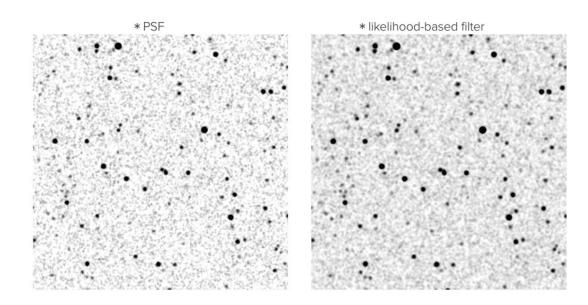
Один из вариантов всплесков Мейера (вейвлет-функция)

3.2 Однополосный оптимальныий фильтр

- Однополосный оптимальный фильтр статистический метод, основанный на лемме Неймана-Пирсона. Для каждой точки строится модель изображения, которую можно представить в виде
- $m = f \times P + b$,
- где $\iint P = 1$, P функция разброса точек, то есть плотность вероятности, обусловлена характеристиками прибора и оценивается отдельно;
- f общий поток источника, нормировка, описывающая количество фотонов в данной точке;
- b яркость фона, константная величина.

После всех вычислений будет получена величина Ф, характеризующая функцию правдоподобия для случайной величины, которая даёт информацию о том, существует ли источник в данной точке.

Данный метод наиболее эффективен для одиночных источников.



$$\Phi = \ln\left(\frac{f}{b}P + 1\right)$$

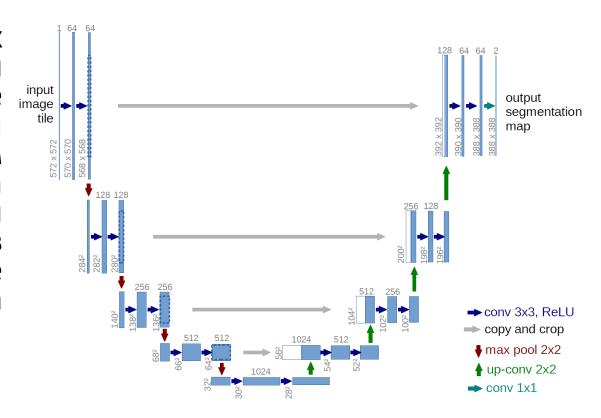
https://wwwastro.msfc.nasa.gov/lynx/docs/LynxConceptStudy.pdf

3.3 Проблемы перечисленных методов

- Поскольку данные являются разреженными не только по координатам точек, но и по значениям энергии, информация сохраняется в большом количестве каналов. Перечисленные методы не учитывают информацию со всех каналов полностью, а используют усреднённые по всем каналам данные.
- Кроме того, эти методы имеют большое количество параметров для настройки, из-за изменения которых результаты могут сильно отличаться. Поэтому зачастую приходится тратить время на подбор этих параметров для каждой порции данных.
- Все эти методы требуют предварительной обработки данных, кроме того они лучше всего работают, если известна точная калибровка телескопа. Однако эта информация всегда известна только приблизительно.
- Ожидается, что при использовании достаточного количества данных из симуляций, можно будет обучить нейросеть, у которой подобных проблем не будет.

4.1 U-net

• Одной из лучших нейросетевых архитектур для сегментации изображений является U-net. Её ключевой особенностью является наличие skip-connection слоёв, таким образом часть слоёв энкодера конкатенируется со слоями декодера, и при сжатии признаков нейросеть теряет меньше информации об изображении, на котором она обучалась.



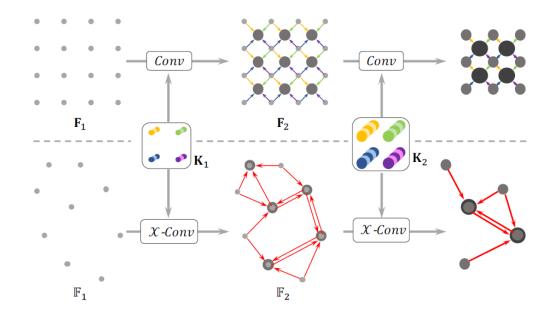
https://arxiv.org/pdf/1505.04597.pdf

4.2 Point-CNN

- Если напрямую преобразовывать облака точек в изображения и использовать на них архитектуры для сегментации, точность будет заметно ниже, чем для данных, изначально полученных в качестве изображений.
- Были изобретены особые свёртки для облаков точек, которые во многом подобны обычным свёрткам из нейросетей для изображений, но учитывают особенности данных.
- Из таких свёрток можно сделать полносвёрточную нейросеть для сегментации, используя архитектуры, которые работали хорошо для задач сегментации изображений, заменяя в них обычные свёртки.

4.2 Point-CNN

• Вместо обычных свёрток с размером ядра К, используются специальные преобразования — иерархические свёртки (х-свёртки), которые концентрируют в одной точке признаки К соседних точек, что по смыслу очень похоже на то, что происходит при использовании обычных свёрток. Из таких свёрток строится архитектура Point-CNN.



https://arxiv.org/pdf/1801.07791.pdf

4.2.1 χ-свёртки

- На вход свёртка получает 4 объекта:

 - р (точка-образец, которая будет агрегировать признаки своих соседей),
 - \circ Р (матрица параметров К соседних точек, размерность К х dim L),
 - \circ **F** (матрица признаков для обучения, размерность К х C_1).
- *L* пространство точек предыдущего слоя. Первый слой имеет размерность 3, поэтому размерность матрицы Р для первой свёртки будет К х 3.
- Выход свёртки:
- F_p проекция входных параметров на точку p.

4.2.1 χ-свёртки

- 1) Переводим P в локальную систему координат p.
- 2) Переводим **Р'** в пространство размерности δ с помощью многослойного персептрона.
- 3) Конкатенируем F_{δ} и F в матрицу F_{*} размера К х (C_{δ} + C_{1})
- 4) Преобразуем **Р'** с помощью другого многослойного персептрона.
- 5) Перемножаем матрицы **х** и **F**_{*}.
- 6) Обычная свёртка для матрицы **F*** с ядром **K**.
- C_1 , C_δ количество каналов в промежуточных матрицах.
- C_1 означает количество фильтров для первой χ -свёртки, а C_δ выбирают как ¼ от C_1 , хотя эти значения можно менять и смотреть, как это повлияет на общее качество результатов.

ALGORITHM 1: \mathcal{X} -Conv Operator

Input : \mathbf{K} , p, \mathbf{P} , \mathbf{F}

Output: \mathbf{F}_p

1:
$$\mathbf{P}' \leftarrow \mathbf{P} - p$$

2:
$$\mathbf{F}_{\delta} \leftarrow MLP_{\delta}(\mathbf{P}')$$

3:
$$\mathbf{F}_* \leftarrow [\mathbf{F}_{\delta}, \mathbf{F}]$$

4:
$$\mathcal{X} \leftarrow MLP(\mathbf{P}')$$

5:
$$\mathbf{F}_{\mathcal{X}} \leftarrow \mathcal{X} \times \mathbf{F}_*$$

6:
$$\mathbf{F}_p \leftarrow \text{Conv}(\mathbf{K}, \mathbf{F}_{\mathcal{X}})$$

5.1 Текущие результаты

- На данный момент на основе архитектуры U-net был создан образец нейросети, созданной при использовании библиотеки PyTorch и заготовок кода с
- https://github.com/data-mining-in-action/DMIA DL 2019 Spring/blob/master/hw05/homework segmentation.ipynb,
- поэтому уже можно проверить, насколько такая архитектура эффективна для поставленной задачи.
- Доработанный код:
- https://github.com/rt2122/datasegmentation/blob/master/unet fixed.ipynb
- Кроме того, проверена работа программ СІАО и изучены их параметры.

5.2 План работы

Подробно изучить синтезированные и настоящие данные. Исследовать закономерности, возникающие в этих данных.

Реализовать упомянутые архитектуры и проверить их работоспособность на имеющихся данных, реализовать оптимальный однополосный фильтр и сравнить результаты.

Рассмотреть способы улучшения архитектур и методы предварительной обработки входных данных.