Санкт-Петербургский государственный университет

Выпускная квалификационная работа

общей образовательной программы бакалавриата «Прикладная математика и информатика»

студента 4 курса, группы 17.Б05-мм Владислава Сергеевича Трошина

на тему

«Объединение различных методов классификации изображений для повышения качества распознавания»

Научный руководитель: к.ф.-м.н., М. С. Ананьевский доцент кафедры теоретической кибернетики

> Рецензент: д.т.н., Игорь Борисович Фуртат в.н.с. лаб. УСС ИПМаш РАН

г. Санкт-Петербург 2021 год Saint Petersburg State University

Graduation Project

Applied Mathematics and Computer Science Control and Processing of Information in Cybernetical and Robotic Systems

Vladislav Troshin

Combining different methods of image classification to improve the quality of recognition

Scientific Supervisor: Mikhail Ananyevskiy Candidate of Physico-Mathematical Sciences

> Reviewer: Igor Furtat Doctor of Engineering Sciences

Saint Petersburg 2021

# Содержание

1	1 Введение						
2	2 Постановка задачи						
3	Предложенная SVM-MRF модель						
	3.1	Введённые обозначения	7				
	3.2	Модель SVM	8				
	3.3	Контекстная классификация изображений на основе MRF	9				
	3.4	MRF-ядро для модели SVM	11				
4	Реализация предложенного классификатора						
	4.1	Поиск оптимального параметра $\beta$ для MRF-ядра $\ $	12				
	4.2	Схемы соседей	13				
	4.3	Мультиклассовая стратегия классификации	15				
5	Полученные результаты						
6	Заключение						
7	Список литературы						
8	Приложение						
	8.1	Код	20				
	8.2	Поведение константы $\beta$	27				

## 1 Введение

Классификация с учителем играет центральную роль в анализе данных дистанционного зондирования, например, для составления карт землепользования или земного покрова, инвентаризации лесов или мониторинга городских территорий [4]. Классификаторы, основанные на методе опорных векторов (SVM, Support Vector Machine), в последнее время привлекают значительное внимание как из-за их способности к обобщению даже с входными данными большой размерности, так и из-за их точных результатов во многих приложениях [5, 6]. Однако теория SVM была разработана с акцентом на независимые и одинаково распределенные выборки и метки классов. С точки зрения классификации изображений этот фокус приводит к изначально неконтекстному подходу, то есть каждый пиксель классифицируется как таковой, независимо от соседних пикселей [4]. Этот подход не учитывает информацию, связанную с корреляциями между отдельными пикселями изображения, и представляет собой сильное ограничение на использование классификаторов на основе SVM для анализа изображений.

В этой работе я воспользовался интегрированной структурой, предложенной в статье "Combining Support Vector Machines and Markov Random Fields in an Integrated Framework for Contextual Image Classification" [1], которая объединяет подходы SVM и марковского случайного поля (MRF, Markov Random Field) [7] к классификации и, следовательно, позволяет ввести строгое контекстуальное обобщение SVM. MRF — это очень общее семейство вероятностных моделей, которые позволяют включать пространственную информацию в байесовские схемы анализа изображений с точки зрения минимизации подходящих "энергетических функций" [7, 8]. Соответственно, комбинирование байесовских схем обработки с моделями MRF довольно просто, но SVM — это небайесовские методы классификации, что делает проблему интеграции подходов SVM и MRF нетривиальной.

Эта проблема может быть выражена в общих рамках обработки изображений и распознавания образов, но играет особенно важную роль в дистанционном зондировании, особенно в отношении проблемы размерности и специфических характеристик пространственного контекста в изображениях Земли. Классификация таких изображений часто требует работы с данными большой размерности. Типичными примерами являются задачи классификации, которые включают гиперспектральные изображения и/или извлечение нескольких дополнительных признаков (например, текстового описания). И, напротив, работа с многомерными данными обычно не требуется в других областях обработки изображений (например, биомедицинская визуализация или компьютерное зрение). Проблема размерности данных критически влияет на точность контролируемых классификаторов из-за "проклятия размерности". Это явление вызывает серьезную потерю точности, когда количество обучающих выборок недостаточно для вычисления надежных оценок параметров классификатора в многомерном пространстве признаков. Чтобы избежать таких проблем, при дистанционном зондировании часто применяется сокращение признаков перед классификацией. Однако этот предварительный шаг нетривиален и, возможно, требует много времени. Методы опорных векторов не требуют предварительного сокращения признаков, поскольку они доказали свою устойчивость к "проклятию размерности" (если размер обучающей выборки не очень мал). Поэтому в настоящее время они признаны мощными инструментами в решении проблем размерности и вызвали большой интерес к классификации изображений дистанционного зондирования.

Точно так же контекстную информацию на изображениях дистанционного зондирования трудно смоделировать с точки зрения формы объекта (в отличие от других приложений распознавания изображений) из-за наличия естественного покрова и большого разнообразия форм и размеров искусственного покрова на Земле [9]. Напротив, модели MRF, которые характеризуют локальную и глобальную пространственную статистику изображений на попиксельной основе, обычно достаточно гибки, чтобы захватывать контекстную информацию, связанную с изображениями дистанционного зондирования. Эти свойства объясняют успех моделей MRF во многих задачах классификации, в том числе связанных с мультисенсорными [10], мультитемпоральными [11, 12, 13] или крупномастштабными спутниковыми изображениями [14].

Вышеупомянутые соображения мотивируют полезность интеграции SVM и MRF в уникальную структуру для совместного использования как спектральной, так и пространственной информации, связанной с подлежащим классификации изображением дистанционного зондирования. Предложенная структура [1] разработана путем определения аналитической взаимосвязи между марковским правилом принятия решений с минимальной энергией и применением SVM в соответствующем преобразованном пространстве, индуцированном определенным ядром (которое будет называться "марковским ядром"). Предыдущие методы были разработаны для включения пространственной информации в функции ядра для классификации изображений дистанционного зондирования (см., например, [16] или [17]). Однако, в отличие от этих методов, предлагаемая стратегия направлена на полную интеграцию подходов SVM и MRF в уникальную структуру. Эта формулировка представляет собой строгий и гибкий инструмент для включения контекстной информации, моделируемой MRF, в классификацию опорных векторов и охватывает как ядра, индуцирующие конечномерные собственные пространства (например, линейные или полиномиальные ядра), так и ядра, индуцирующие бесконечномерные собственные пространства (например, гауссово ядро). В последнем случае интеграция SVM-MRF достигается путем формализации задачи классификации в терминах подходящих случайных процессов с непрерывным и дискретным временем и путем расширения методологических аргументов, которые изначально были введены в цифровых коммуникациях для разработки оптимальных приемников для связи по каналам с аддитивным белым гауссовским шумом.

В этой работе будут рассмотрены разные модификации марковского ядра. Будут представлены экспериментальные результаты работы новых моделей и сравнение с классическими.

## 2 Постановка задачи

В этой работе будут описаны такие методы классификации, как метод опорных векторов (SVM) и классификатор на основе марковского случайного поля (MRF). Затем будет предложен способ объединения SVM и MRF, после чего полученный метод с разными схемами соседей будет протестирован на наборе данных. Результаты тестирования будут сравнены с работой классического SVM. В качестве данных взяты изображения поверхности Луны [2].

## 3 Предложенная SVM-MRF модель

#### 3.1 Введённые обозначения

Пусть изображение состоит из d каналов, и пусть  $\mathcal{I}$  будет соответствующей решеткой пикселей,  $x_i (x_i \in \mathbb{R}^d)$  будет вектором признаков *i*-го пикселя, а  $\mathcal{X}$  будет компактным подмножеством  $\mathbb{R}^d$ , содержащим все образцы изображений, состоящих из  $x_i$   $(i \in \mathcal{I})$ . Будем проводить бинарную классификацию, т. е. предполагаем, что в изображенной сцене присутствуют два тематических класса, и обозначим через  $\mathcal{L} \subset \mathcal{I}$  набор обучающих пикселей для таких классов. Двоичная метка  $y_i$  прикрепляется к каждому *i*-му пикселю, так что  $y_i = 1$  или  $y_i = -1$ , если пиксель связан с некоторым классом  $(i \in \mathcal{I})$ . Истинная метка класса известна для каждой обучающей выборки (т. е.  $i \in \mathcal{L}$ ). Следовательно, на решетке  $\mathcal{I}$  определено непрерывнозначное случайное поле  $\{x_i\}_{i\in\mathcal{I}}$  векторов признаков и дискретнозначное случайное поле  $\{y_i\}_{i\in\mathcal{I}}$  меток классов.

Если  $\{f_i\}_{i\in\mathcal{I}}$  - произвольное поле на  $\mathcal{I}$ , а  $\mathcal{A} \subset \mathcal{I}$  - подмножество пикселей, мы обозначим через  $\mathbf{f}_{\mathcal{A}}$  вектор, собирающий все выборки полей  $f_i$ ,  $i \in \mathcal{A}$ . Обозначим через  $P(\cdot)$  и  $p(\cdot)$  функцию вероятности дискретных случайных величин и функцию плотности вероятности непрерывных случайных величин соответственно.

#### 3.2 Модель SVM

Подход SVM заключается в вычислении линейной разделяющей функции f между двумя классами в нелинейно преобразованном пространстве, минимизируя верхнюю границу ошибки обобщенного классификатора и принимая формулировку на основе ядра. Пусть K — ядерная функция, т.е. пусть существуют вещественное векторное пространство  $\mathcal{F}$ , снабженное скалярным произведением  $(\cdot, \cdot)_{\mathcal{F}}$ , и отображение  $\Phi : \mathcal{X} \to \mathcal{F}$  такие, что K(x, x') = $(\Phi(x), \Phi(x'))_{\mathcal{F}}$  для всех  $x, x' \in \mathcal{X}$ . Разделяющая функция на основе SVM может быть эквивалентно выражена как линейная функция от  $\mathcal{F}$ , т.е.  $(x \in \mathbb{R}^d)$ 

 $f(x) = (w, \Phi(x))_{\mathcal{F}} + b$ 

или как взвешенная сумма нелинейных ядер с центром на подмножестве обучающих признаков, т. е.

$$f(x) = \sum_{j \in S} \alpha_j y_j K(x_i, x_j) + b,$$

где w и b ( $w \in \mathcal{F}, b \in \mathbb{R}$ ) — вес и смещение линейной разделяющей функции в  $\mathcal{F}. S \subset \mathcal{L}$  — подмножество обучающих признаков, элементы которых называются опорными векторами. Неизвестному признаку x классификатор присваивает оценочную метку класса  $\hat{y} = \operatorname{sgn} f(x)$ . Как выбор признаков в S, так и вычисление набора коэффициентов  $\{\alpha_j\}_{j\in S}$  и b получаются путем решения следующей задачи квадратичного программирования:

$$\begin{cases} \min_{\alpha \in \mathbb{R}^n} \left( \frac{1}{2} \alpha^T Q \alpha - \mathbf{1}^T \alpha \right) \\ \alpha \in [0, C]^n, \quad y_{\mathcal{L}}^T \alpha = 0, \end{cases}$$

где l — количество обучающих признаков (т.е. мощность  $\mathcal{L}$ );  $\mathbf{1} - l$ -мерный вектор с унитарными компонентами;  $Q - l \times l$  симметричная матрица, (i, j)-ый элемент которой равен  $Q_{ij} = y_i y_j K(x_i, x_j)$   $(i, j \in \mathcal{L})$ ; C — параметр регуляризации метода. В частности,  $S = \{i \in \mathcal{L} : \alpha_i > 0\}$ . В ядро K могут быть включены дополнительные параметры (например, дисперсия гауссова ядра или порядок полиномиального ядра).

# 3.3 Контекстная классификация изображений на основе MRF

Марковское случайное поле (MRF) представляет собой широкое семейство стохастических моделей для контекстной информации, связанной с данными изображения. MRF предлагает мощный и эффективный в вычислительном отношении подход к формализации этой информации в терминах распределений априорной вероятности в байесовском анализе изображений. Пусть  $\{\partial i\}_{i\in\mathcal{I}}$  — система окрестностей на  $\mathcal{I}$ , где  $\partial i \subset \mathcal{I}$  — множество соседей каждого *i*-го пикселя. Например, окрестность первого и второго порядка *i*-го пикселя состоит из 4 и 8 окружающих пикселей соответственно. Поле меток  $\{y_i\}_{i\in\mathcal{I}}$  является марковским случайным полем по отношению к этой системе окрестностей, если его совместная вероятность  $P(y_{\mathcal{I}})$  строго положительна и выполняется следующее марковское свойство:

$$P(y_i|y_{\mathcal{I}-\{i\}}) = P(y_i|y_{\partial i}) \quad \forall i \in \mathcal{I}.$$

Предположим, что совместная плотность  $x_{\mathcal{I}}$  с заданным  $y_{\mathcal{I}}$  может быть факторизована как  $p(x_{\mathcal{I}}|y_{\mathcal{I}}) = \prod_{i \in \mathcal{I}} p(x_i|y_i)$ , где  $p(x_i|y_i) -$ плотность  $x_i$  при заданном  $y_i$  (условно — гипотеза независимости), и что  $\{y_i\}_{i \in \mathcal{I}}$  является марковским случайным полем. Затем, с помощью теоремы Хаммерсли — Клиффорда, максимизация совместного апостериорного распределения  $P(y_{\mathcal{I}}|x_{\mathcal{I}})$  всех меток с учетом всех векторов признаков (т. е. байесовское «максимальное апостериорное» правило принятия решения) эквивалентна минимизации глобальной энергетической функции, определение  $P(y_{\mathcal{I}}|x_{\mathcal{I}})$  однозначно определяется совокупностью всех краевых апостериорных распределений  $P(y_i|x_i, y_{\partial i})$  ( $i \in \mathcal{I}$ ) меток каждого пикселя, обусловленных его вектором признаков и соседними метками. Эти краевые распределения могут быть записаны (с точностью до мультипликативного множителя) как  $\exp[-U_i(y_i|x_i, y_{\partial i})]$ , где

$$U_i(y_i|x_i, y_{\partial i}) = -\ln p(x_i|y_i) + \beta \mathcal{E}_i(y_i|y_{\partial i})$$

— локальная апостериорная функция энергии,  $\mathcal{E}_i$  — локальная априорная функция энергии, характеризующая модель MRF, выбранную для  $\{y_i\}_{i\in\mathcal{I}}$ , а  $\beta$  — положительный параметр сглаживания. С точки зрения объединения

данных, локальная апостериорная функция энергии аддитивно объединяет два энергетических вклада, связанных с неконтекстной условной статистикой класса и контекстной информацией, соответственно. Параметр  $\beta$  регулирует обратные веса этих двух членов и, следовательно, влияет на свойства пространственного сглаживания MRF.

Многие широко используемые методы минимизации вышеупомянутой глобальной энергии могут быть выражены через следующую функцию разности энергий ( $i \in \mathcal{I}$ ):

$$\Delta U_i(x_i, y_{\partial i}) = U_i(-1|x_i, y_{\partial i}) - U_i(1|x_i, y_{\partial i}).$$

### 3.4 MRF-ядро для модели SVM

В дальнейшим будем использовать в качестве ядра для классического SVM функцию Гаусса  $K(x, x') = \exp(-\gamma ||x - x'||^2)$ . Это ядро порождает бесконечномерное собственное подпространство, поэтому потребуется утверждение теоремы 2 из [1]. Теперь, чтобы объединить MRF с SVM, введём следующие предположения.

Предположение 1.  $\{y_i\}_{i \in \mathcal{I}}$  — марковское случайное поле с системой соседей  $\{\partial i\}_{i \in \mathcal{I}}, \mathcal{E}_i \ u \ \beta$  обозначают априорную локальную энергию и параметр сглаживания, соответственно. Также имеется условная независимоть плотности вероятности  $\{x_i\}_{i \in \mathcal{I}}$  при  $\{y_i\}_{i \in \mathcal{I}}$ .

**Предположение 2.** Размерность преобразованного пространства  $\mathcal{F}$ , индуцированного ядром K, бесконечна.

Предположение 3. Для каждого *i*-го пикселя  $\tilde{x}_i(t)$ , обусловленный либо  $y_i = 1$ , либо  $y_i = -1$ , является гауссовским случайным процессом со средним значением  $m^+(t) = E\{\tilde{x}_i(t)|y_i = 1\}$  или  $m^-(t) = E\{\tilde{x}_i(t)|y_i = -1\}$  соответственно и одна и та же функция автоковариации для обоих классов. Кроме того, эта автоковариационная функция непрерывна и положительно определена.

Наконец, согласно теореме 2 из [1] под предположениями 1, 2 и 3 функция энергии разности может быть переписана в терминах ядра для метода опорных векторов:

$$\Delta U_i(x_i, y_{\partial i}) = \sum_{j \in S} \alpha_j y_j K_{MRF}(x_i, \varepsilon_i, x_j, \varepsilon_j) + b,$$

где  $K_{MRF}(x_i, \varepsilon_i, x_j, \varepsilon_j) = K(x_i, x_j) + \beta \varepsilon_i \varepsilon_j, \ \varepsilon_i = \mathcal{E}_i(-1|y_{\partial i}) - \mathcal{E}_i(1|y_{\partial i}), \ a \ \alpha = (\alpha_1, \ldots, \alpha_n)$  можно найти из задачи квадратичного программирования.

## 4 Реализация предложенного классификатора

#### 4.1 Поиск оптимального параметра $\beta$ для MRF-ядра

Пусть  $\{\hat{y}_{\partial i}^{0}\}_{i \in \mathcal{I}}$  — начальное множество предсказываемых меток для признаков  $\{x_i\}_{i \in \mathcal{I}}$  (например, результат работы SVM на обучаемом множестве). Обучаемое множество корректно классифицировано тогда и только тогда, когда выполняется следующее неравенство:

$$y_i \Delta U_i^0(x_i, \hat{y}_{\partial i}^0) \ge 0$$

Это условие можно эквивалентно переформулировать в следующей форме:

$$E\zeta \ge 0$$

где E - матрица размера  $l \times 2$ ,  $\zeta = (\zeta_1 \ \zeta_2)^T$  — такой вектор, что  $\beta = \zeta_2/\zeta_1, \zeta_1 > 0. E_{i1}, E_{i2}$  вычисляются следующим образом:

$$E_{i1} = \sum_{j \in S} \alpha_j y_i y_j K(x_i, x_j) + y_i t$$
$$E_{i2} = \sum_{j \in S} \alpha_j y_i y_j \varepsilon_i^0 \varepsilon_j^0$$

Согласно [4], оцениваем  $\beta$  как численное решение линейной системы неравенств, чтобы определить вектор  $\zeta$ , который способствует правильной классификации обучающих выборок.

#### 4.2 Схемы соседей

Рассмотрим следующие схемы соседей:

Тип 1. Всего 4 соседа: левый, верхний, правый, нижний.

**Тип 2.** Все пиксели внутри квадрата с произвольной длиной стороны, кроме рассматриваемого.

**Тип 3.** Все пиксели внутри квадрата с произвольной длиной стороны, кроме рассматриваемого, и пиксели на произвольном удалении от квадрата.

В качестве ядра для классического SVM будет использована функция Гаусса  $K(x, x') = \exp(-\gamma ||x - x'||^2)$ , а в качестве локальной априорной функции энергии  $\mathcal{E}_i(y_i|y_{\partial i}) = -\sum_{j\in\partial i} \delta(y_i, y_j)$ . Таким образом, SVM-MRF ядро можно переписать как:

$$K_{MRF}(x_i, y_{\partial i}, x_j, y_{\partial j}) = \exp(-\gamma ||x_i - x_j||^2) + \beta \left( \sum_{k \in \partial i} \delta(1, y_k) - \delta(-1, y_k) \right) \left( \sum_{k \in \partial j} \delta(1, y_k) - \delta(-1, y_k) \right)$$



Рис. 1: Тут представлены 2 схемы соседей: тип 1 и тип 2. Сами соседи выделены жёлтым. У схемы типа 1 соседями являются только левый, верхний, правый и нижний пиксели. У схемы типа 2 соседи расположены внутри квадрата со стороной в 5 пикселей.



Рис. 2: У схемы типа 3 соседи расположены внутри квадрата со стороной в 5 пикселей, а также "соседями" являются пиксели на удалении от квадрата на 2 пикселя.

Как видно, ядру необходимо иметь всю карту меток для построения предсказания. Однако при использовании модели для построения предсказания для неизвестного признака карта меток заведома неизвестна. Но в качестве начальной инициализации можно брать карту меток, заполненную нулями, тогда классификатор справится как обычный SVM. После чего полученные метки можно использовать в качестве приближенной карты и затем итерационно улучшать карту меток.

Параметр  $\gamma$  находится с помощью выборочной дисперсии обучающей выборки. Параметр  $\beta$  находится численным решеним системы неравенств из секции 4.1

#### 4.3 Мультиклассовая стратегия классификации

Таким образом, был получен бинарный классификатор, однако будем работать с числом классов большим двух. Для этого будет использована мультиклассовая стратегия "каждый против каждого" ("one-vs-one"). То есть будут построены n(n-1)/2 классификаторов, где n — число классов, которые будут работать только с двумя классами, пытаясь отличить один от другого.

## 5 Полученные результаты

Использовался следующей набор данных "Artificial Lunar Landscape Dataset" из [2] с разрешением 720 × 480. Для простоты вычислений было решено промасштабировать изображения до разрешения 90 × 60 и брать пять изображений для обучения, а тест проводить на пяти других случайных изображениях из оставшихся изображений.

Из полученных результатов видно, что MRF-SVM справляется на этом наборе данных не лучше обычного SVM, однако некоторые схемы соседей могут улучшить распознование наиболее плохо предсказанных классов. Улучшению распознования отдельного класса способствует схождение параметра  $\beta$ , из классификаторов модели, соответствующих этому классу, к своему оптимальному значению. Графики параметра  $\beta$  представлены в приложении.

	Небо	Грунт	Камни	Общая точность
SVM	91%	81%	26%	88%
MSVM (тип 1)	91%	81%	26%	88%
MSVM (тип 2, $a = 1$ )	91%	80%	28%	88%
MSVM (тип 2, $a = 2$ )	91%	81%	26%	88%
MSVM (тип 2, $a = 3$ )	91%	79%	38%	87%
MSVM (тип 2, $a = 5$ )	91%	78%	32%	87%
MSVM (тип 3, $a = 1$ , $bs = 5$ )	91%	81%	26%	88%
MSVM (тип 3, $a = 3$ , $bs = 5$ )	91%	78%	32%	87%
MSVM (тип 3, $a = 5$ , $bs = 5$ )	91%	78%	32%	87%

Таблица 1: Результаты полученные на наборе данных "Artificial Lunar Landscape Dataset". В зависимости от схемы соседей модификации MRF-SVM справляются по-разному, однако общая точность существенно не отличается от обычного SVM. Здесь а — сторона квадрата, bs — смещение от квадрата.

## 6 Заключение

В ходе этой работы был написан класс, реализующий модель MRF-SVM и различные настраиваемые схемы соседей, на языке Python. Различные вариации этой модели были протестированы на наборе данных "Artificial Lunar Landscape Dataset". Разные способы охвата контекстной информации были сравнены и было выяснено, что локальные априорные функции энергии, охватывающие большие множества соседей, способны собрать достаточное количество контекстной информации и тем самым повлиять на принятие решения в пользу хуже представленных классов, что улучшает распознование экземпляров таких классов. Рассмотренный подход позволяет успешно решать задачу распознавания неба (точность 91%), грунта ( $\sim 80\%$ ) и камней ( $\sim 30\%$ )

на изображениях поверхности Луны. При этом удачный выбор схемы позволяет существенно поднять точность распознавания камней — с 26% для SVM до 38%. Таким образом, подобное объединение методов имеет практический смысл и может быть полезно для решения ряда практических задач распознавания объектов на фотографиях.

## 7 Список литературы

- Gabriele Moser and Sebastiano B. Serpico, "Combining Support Vector Machines and Markov Random Fields in an Integrated Framework for Contextual Image Classification," IEEE Geosci. Remote Sens., vol. 51, no. 5, pp. 2734–2752, May 2013.
- [2] Kaggle [Электронный ресурс]: Artificial Lunar Landscape Dataset. URL: https://www.kaggle.com/romainpessia/artificial-lunar-rocky-landscapedataset (дата обращения: 22.05.2021).
- [3] Chih-Chung Chang and Chih-Jen Lin, "A Library for Support Vector Machines," ACM TIST, vol. 2, no. 3, article 27, Apr. 2011.
- [4] D. A. Landgrebe, "Signal Theory Methods in Multispectral Remote Sensing," Hoboken, NJ: Wiley, 2003.
- [5] G. Camps-Valls and L. Bruzzone, "Kernel Methods for Remote Sensing Data Analysis," Hoboken, NJ: Wiley, 2009.
- [6] P. Mantero, G. Moser, and S. B. Serpico, "Partially supervised classification

of remote sensing images using SVM-based probability density estimation," IEEE Trans. Geosci. Remote Sens., vol. 43, no. 3, pp. 559–570, Mar. 2005.

- [7] S. Li, "Markov Random Field Modeling in Image Analysis," Berlin, Germany: Springer-Verlag, 2009.
- [8] S. Geman and D. Geman, "Stochastic relaxation, Gibbs distributions, and the Bayesian restoration," IEEE Trans. Pattern Anal. Mach. Intell., vol. PAMI-6, no. 6, pp. 721–741, Nov. 1984.
- [9] F. Melgani and S. B. Serpico, "A statistical approach to the fusion of the spectral and spatio-temporal contextual information for the classification of remote sensing images," Pattern Recognit. Lett., vol. 23, no. 9, pp. 1053–1061, Jul. 2002.
- [10] A. H. S. Solberg, T. Taxt, and A. K. Jain, "A Markov random field model for classification of multisource satellite imagery," IEEE Trans. Geosci. Remote Sens., vol. 34, no. 1, pp. 100–113, Jan. 1996.
- [11] F. Melgani and S. B. Serpico, "A Markov random field approach to spatiotemporal contextual image classification," IEEE Trans. Geosci. Remote Sens., vol. 41, no. 11, pp. 2478–2487, Nov. 2003.
- [12] G. Moser and S. B. Serpico, "Unsupervised change detection from multichannel SAR data by Markovian data fusion," IEEE Trans. Geosci. Remote Sens., vol. 47, no. 7, pp. 2114–2128, Jul. 2007.
- [13] G. Moser, S. B. Serpico, and G. Vernazza, "Unsupervised change detection from multichannel SAR images," IEEE Geosci. Remote Sens. Lett., vol. 4, no. 2, pp. 278–282, Apr. 2007.

- [14] G. Storvik, R. Fjortoft, and A. H. S. Solberg, "A Bayesian approach to classification of multiresolution remote sensing data," IEEE Trans. Geosci. Remote Sens., vol. 43, no. 3, pp. 539–547, Mar. 2005.
- [15] G. Moser and S. B. Serpico, "Automatic parameter optimization for support vector regression for land and sea surface temperature estimation from remote-sensing data," IEEE Trans. Geosci. Remote Sens., vol. 47, no. 3, pp. 909–921, Mar. 2009.
- [16] G. Camps-Valls, L. Gomez-Chova, J. Munoz-Mari, J. Vila-Frances, and J. Calpe-Maravilla, "Composite kernels for hyperspectral image classification," IEEE Geosci. Remote Sens. Lett., vol. 3, no. 1, pp. 93–97, Jan. 2006.
- [17] F. Lafarge, X. Descombes, and J. Zerubia, "Textural kernel for SVM classification in remote sensing: Application to forest fire detection and urban area extraction," in Proc. ICIP, Genoa, Italy, 2005, pp. III-1096–III-1099.

## 8 Приложение

#### 8.1 Код

```
1 from sklearn.svm import SVC
2 import numpy as np
3 import numexpr as ne
4
5
6 class MSVC(SVC):
7
8
      def __init__(self, width, height, C=1.0, kernel='rbf', gamma='scale',
9
                    beta = None, neigh_type = 0, deep = 1, bias = 0,
                    degree=3, coef0=0.0, shrinking=True, probability=False,
                    tol=1e-3, cache_size=200, class_weight=None,
12
                    verbose=False, max_iter=-1, break_ties=False,
13
                    random_state=None):
14
          self.neigh_type = neigh_type
16
          self.deep = deep
17
          self.bias = bias
18
          self.mrbf = False
19
          self.beta = beta
20
          self.C = C
21
          self.kernel = kernel
22
          self.gamma = gamma
23
          self.degree = degree
24
          self.coef0 = coef0
          self.shrinking = shrinking
26
          self.probability = probability
27
          self.tol = tol
28
          self.cache_size = cache_size
29
          self.class_weight = class_weight
30
          self.verbose = verbose
          self.max_iter = max_iter
32
          self.break_ties = break_ties
33
```

```
self.random_state = random_state
34
          self.width = width
35
          self.height = height
36
          if kernel == "mrbf":
38
               self.mrbf = True
39
40
41
      def fit(self, X, y):
42
           self.classes = np.unique(y)
43
          self.models = []
44
          if self.beta == None:
45
               self.beta = [0 for i in range(int(len(self.classes)*(len(self.
46
     classes) - 1) / 2))]
          if self.gamma == 'scale':
47
               self.gamma = 1/(X.var()*X.shape[1])
48
          elif self.gamma == 'auto':
49
               self.gamma = 1/(X.shape[1])
50
          for i in range(len(self.classes)):
               for j in range(i+1, len(self.classes)):
                   X_1, y_1, index = self.div_cl(X, y, fir_cl = self.classes[i],
53
      sec_cl = self.classes[j])
54
                   if self.mrbf:
                       self.kernel = self.my_kernel(self.gamma, self.beta[int
56
     ((2*len(self.classes)-1-i)*i/2)+j-i-1], index = X.shape[1])
57
                   model = SVC(C=self.C, kernel=self.kernel, gamma=self.gamma,
58
                    degree=self.degree, coef0=self.coef0, shrinking=self.
59
     shrinking, probability=self.probability,
                    tol=self.tol, cache_size=self.cache_size, class_weight=self.
60
     class_weight,
                    verbose=self.verbose, max_iter=self.max_iter,
61
                    break_ties=self.break_ties, random_state=self.random_state)
62
63
                   if self.mrbf:
64
                       self.models.append(model.fit(self.merge(X_1,self.
65
     neighbor_labels(y, width = self.width, height = self.height, cl1 = self.
```

```
classes[i], cl2 = self.classes[j], neigh_type = self.neigh_type,
                       deep = self.deep, bias = self.bias)[index]), y_1))
66
                   else:
67
                       self.models.append(model.fit(X_1, y_1))
68
69
                   self.beta[int((2*len(self.classes)-1-i)*i/2)+j-i-1] = self.
70
     beta_search(
                       self.models[int((2*len(self.classes)-1-i)*i/2)+j-i-1],
71
     X_1, y, index = index, gamma = self.gamma, width = self.width, height =
     self.height,
                       neigh_type = self.neigh_type, deep = self.deep, bias =
72
     self.bias, fir_cl = self.classes[i], sec_cl = self.classes[j])
73
          return self
74
75
      def predict(self, X, width, height, y = None):
76
          y_pred = []
77
          for i in range(len(self.classes)):
78
               for j in range(i+1, len(self.classes)):
79
                   if self.mrbf:
80
                       y_pred.append(self.models[int((2*len(self.classes)-1-i)*i
81
     /2)+j-i-1].predict(self.merge(X,self.neighbor_labels(y, width, height, cl1
      = self.classes[i], cl2 = self.classes[j], neigh_type = self.neigh_type,
                       deep = self.deep, bias = self.bias))))
82
83
                   else:
                       y_pred.append(self.models[int((2*len(self.classes)-1-i)*i
84
     /2)+j-i-1].predict(X))
85
          y_ans = np.zeros([len(y_pred[0])])
86
          for i in range(len(y_ans)):
87
               count = [0 for k in range(max(self.classes)+1)]
88
               for j in range(int(len(self.classes)*(len(self.classes)-1)/2)):
89
                   count[int(y_pred[j][i])] += 1
90
               for k in range(len(count)):
91
                   if count[k] == max(count):
92
                       y_ans[i] = k
93
                       break
94
95
```

```
return y_ans
96
97
       @staticmethod
98
       def beta_search(self, x, y, index, gamma, width, height, neigh_type = 0,
99
      deep = 1, bias = 0, fir_cl = 0, sec_cl = 1):
100
           alpha = self.dual_coef_
           b = self.intercept_
           supp = self.support_
103
104
           eps = MSVC.neighbor_labels(y, width, height, cl1 = fir_cl, cl2 =
105
      sec_cl, neigh_type = neigh_type,
                deep = deep, bias = bias)[index]
106
           y = y[index]
107
           mx = 0
108
           mn = 0
109
           xj = x[supp]
110
           E10 = alpha
111
           E20 = np.sum(alpha*eps[supp])
112
           for i in range(len(y)):
113
                if y[i] == fir_cl:
114
                    yi = 1
115
                else:
116
                    yi = -1
117
                E1 = (np.sum(E10*(np.sum(np.exp(-gamma*(x[i]-xj)**2),axis = 1)))+
118
      b)*yi
                E2 = E20*yi*eps[i]
119
                if E2 > 0 and -E1/E2 > mx:
120
                    if mn >= -E1/E2:
121
                         mx = -E1/E2
                elif E2 < 0 and -E1/E2 < mn:
123
                    if -E1/E2 >= mx:
124
                         mn = -E1/E2
125
                elif E2 < 0 and mn == 0:
126
                    mn = -E1/E2
127
           return mn
128
129
130
```

```
@staticmethod
131
       def my_kernel(gamma = 1, beta = 0, index = 1):
132
           def MRF_kernel(X1, X2):
                return ne.evaluate('exp(-gamma*(A+B-2*C)) + beta * D', {
134
                         'A' : np.einsum('ij,ij->i',X1[:,:index],X1[:,:index])[:,
135
      None],
                         'B' : np.einsum('ij,ij->i',X2[:,:index],X2[:,:index])[
136
      None,:],
                         'C' : np.dot(X1[:,:index], X2[:,:index].T),
137
                         'D' : (X1[:,index]*X2[:,index,None]).T,
138
                         'gamma' : gamma,
139
                         'beta' : beta
140
                        })
141
           return MRF_kernel
142
143
       @staticmethod
144
       def neigh_index(i, width, height, neigh_type, deep = 1, bias = 0):
145
           neighs = []
146
           if neigh_type == 0:
147
                if (i % width) > 0:
148
                    neighs.append(i-1)
149
                if (i % width) < width-1:</pre>
150
                    neighs.append(i+1)
151
                if (i % (width*height)) >= width:
152
                    neighs.append(i-width)
153
                if (i % (width*height)) < (height-1)*width:</pre>
154
                    neighs.append(i+width)
           elif neigh_type == 1:
156
                for j in range(2*deep+1):
157
                    for l in range(2*deep+1):
158
                         if (i \% width) - (deep-1) < 0 and 1 < deep:
                             continue
160
                         if (i % width) + (l-deep) >= width and l > deep:
161
                             continue
162
                         if (i % (width*height)) - (deep-j)*width < 0 and j < deep
163
      :
                             continue
164
                         if (i % (width*height)) + (j-deep)*width >= height*width
```

and j > deep: continue 166 n = i - deep - width \* deep + 1 + j \* width167 **if** n != i: 168 neighs.append(n) 169 elif neigh\_type == 2: 170 for j in range(2\*deep+1): 171 for l in range(2\*deep+1): if (i % width) - (deep-1) < 0 and 1 < deep: 173 continue 174if (i % width) + (l-deep) >= width and l > deep: continue 176 if (i % (width\*height)) - (deep-j)\*width < 0 and j < deep 177 : continue 178 if (i % (width\*height)) + (j-deep)\*width >= height\*width 179 and j > deep: continue 180 n = i - deep - width\*deep + 1 + j\*width181 **if** n != i: 182 neighs.append(n) 183 for j in range(2\*bias+1): 184 if (i % width) - (bias-j) >= 0 and j < bias:</pre> 185 continue 186 if (i % width) + (j-bias) >= width and j > bias: 187 continue 188 if (i % (width\*height)) - bias\*width >= 0: 189 neighs.append(i - bias - width\*bias + j) 190 if (i % (width\*height)) +bias\*width < height\*width:</pre> 191 neighs.append(i - bias + width\*bias + j) 192 if (i % width) - bias >= 0: 193 neighs.append(i - bias) 194 if (i % width) + bias < width:</pre> 195 neighs.append(i + bias) 196 return neighs 197 198 **@staticmethod** 199 def neighbor\_labels(Y, width, height, cl1 = 0, cl2 = 1, neigh\_type = 0, 200

```
deep = 1, bias = 0):
           if not (Y is None):
201
              Y2 = np.zeros([len(Y)])
202
              for i in range(len(Y)):
203
                  count_0 = 0
204
                  count_1 = 0
205
                  for j in MSVC.neigh_index(i, width, height, neigh_type, deep,
206
      bias):
                       if Y[j] == c12:
207
                           count_0 += 1
208
                       elif Y[j] == cl1:
209
                           count_1 += 1
210
                  Y2[i] = count_1 - count_0
211
              return Y2
212
           else:
213
              return []
214
215
       @staticmethod
216
       def div_cl(X, y, fir_cl, sec_cl):
217
           n = ((y == fir_cl) | (y == sec_cl)).sum()
218
           X_new = np.zeros([n, X.shape[1]])
219
           y_new = np.zeros([n])
220
           index = np.zeros([n], dtype = int)
221
           j = 0
222
           for i in range(len(y)):
223
                if y[i] == fir_cl or y[i] == sec_cl:
224
                    X_{new[j]} = X[i]
225
                     y_new[j] = y[i]
226
                     index[j] = i
227
                     j += 1
228
           return X_new, y_new, index
229
230
       @staticmethod
231
       def merge(X, y):
232
           return np.append(X, y[:,None], axis = 1)
```

233

## 8.2 Поведение константы $\beta$



Класс "небо" против класса "грунт"



Класс "грунт" против класса "камни"

Рис. 3: Поведение костанты  $\beta$  на 6 итерациях MRF-SVM (тип 1)



Класс "небо" против класса "камни"



Класс "небо" против класса "грунт"



Класс "грунт" против класса "камни"

Рис. 4: Поведение костанты  $\beta$ на 6 итерациях MRF-SVM (тип 2, а = 1)



Класс "небо" против класса "камни"



Класс "небо" против класса "грунт"



Класс "грунт" против класса "камни"

Рис. 5: Поведение костанты  $\beta$ на 6 итерациях MRF-SVM (тип 2, а = 2)



Класс "небо" против класса "камни"



Класс "небо" против класса "грунт"



Класс "грунт" против класса "камни"

Рис. 6: Поведение костанты  $\beta$ на 6 итерациях MRF-SVM (тип 2, а = 3)



Класс "небо" против класса "камни"



Класс "небо" против класса "грунт"



Класс "грунт" против класса "камни"

Рис. 7: Поведение костанты  $\beta$ на 6 итерациях MRF-SVM (тип 2, а = 5)



Класс "небо" против класса "камни"



Класс "небо" против класса "грунт"



Класс "грунт" против класса "камни"





Класс "небо" против класса "камни"



Класс "небо" против класса "грунт"

1.7



Класс "небо" против класса "камни"



Класс "грунт" против класса "камни"





Класс "небо" против класса "грунт"



Класс "небо" против класса "камни"



Класс "грунт" против класса "камни"

Рис. 10: Поведение костанты <br/>  $\beta$ на 6 итерациях MRF-SVM (тип 3, а = 5, bs = 5)