



تحلیل بی‌هنگاری‌های یونسفری در زمین‌لرزه‌ها با استفاده از شاخص میانگین و تبدیل فوریه زمان کوتاه

لیدا کوشکی^۱

سیدرضا غفاری رزین^۲

تاریخ پذیرش مقاله: ۱۴۰۱/۱۰/۲۸

تاریخ دریافت مقاله: ۱۴۰۱/۰۸/۲۸

چکیده

پدیده زمین‌لرزه هرساله در جهان و مخصوصاً کشور لرزه‌خیزی چون ایران، زیان‌های جانی و مالی هنگفتی به بار می‌آورد و پیش‌بینی زمین‌لرزه به یکی از چالش‌های بزرگ دانشمندان در دهه‌های اخیر تبدیل شده است. از جمله این پیش‌نشانگرها می‌توان به وقوع بی‌هنگاری در پارامترهای یونسفری قبل از زمین‌لرزه اشاره نمود. پارامتر مورد بررسی در این تحقیق محتوای الکترون کلی (TEC) است و مناطق مطالعاتی برای بررسی، زمین‌لرزه دوگانه اهر- ورزقان با بزرگای ۶/۵ و زمین‌لرزه سرپل ذهاب با بزرگای ۶/۳ است. در زمین‌لرزه اهر- ورزقان از مشاهدات شش ایستگاه GPS و در زمین‌لرزه سرپل ذهاب از مشاهدات پنج ایستگاه GPS شبکه جهانی IGS، به منظور محاسبه مقدار محتوای الکترون کلی (TEC) یونسفر استفاده شده است. تبدیل فوریه زمان کوتاه (STFT) و پارامترهای آماری میانگین و انحراف معیار برای کشف بی‌هنگاری‌های موجود در سری زمانی یونسفر به کار گرفته شده‌اند. همچنین تغییرات شاخص‌های ژئومغناطیسی و آب و هوایی KP، F10.7، Dst، Vsw، E_y (سرعت پلاسمای میدان مغناطیسی) و IMF_{Bz} (میدان مغناطیسی بین‌سیاره‌ای) برای اطلاع از شرایط روزهای قبل از وقوع زمین‌لرزه مورد بررسی و آنالیز قرار گرفته‌اند. نتایج نشان می‌دهد که برای زمین‌لرزه اهر- ورزقان، بی‌هنگاری‌هایی در ۱۱، ۱۲، ۱۳ و نیز ۵ روز قبل از زمین‌لرزه وجود دارد. اما برای زمین‌لرزه سرپل ذهاب، در ۶، ۷، ۱۳ و ۲۱ روز قبل از زمین‌لرزه، بی‌هنگاری‌هایی قابل مشاهده است. آنالیز‌های انجام گرفته در این مقاله نشان می‌دهد که در صورت بررسی کلیه پارامترهای ژئومغناطیسی و آب و هوایی قبل از وقوع زمین‌لرزه، می‌توان با آنالیز سری زمانی یونسفر با روش STFT، بی‌هنگاری‌های موجود را به صورت مستقیم مشاهده نمود. توجه به این نکته ضروری است که در روزهایی که شرایط ژئومغناطیسی و آب و هوایی آرامی حاکم نیست، نمی‌توان تنها وقوع زمین‌لرزه را علت بی‌هنگاری‌های کشف شده در سری زمانی یونسفر، دانست.

واژه‌های کلیدی: یونسفر، TEC، تبدیل فوریه زمان کوتاه، پیش‌نشانگری زمین‌لرزه، GPS

۱- دانشجوی کارشناسی ارشد، دانشکده مهندسی نقشه‌برداری، دانشگاه صنعتی خواجه نصیرالدین طوسی، ایران kushki.kntu@gmail.com

۲- استاد دانشکده مهندسی نقشه‌برداری، دانشگاه صنعتی خواجه نصیرالدین طوسی، ایران vosoghi@kntu.ac.ir

۳- استادیار گروه مهندسی نقشه‌برداری، دانشکده مهندسی علوم زمین، دانشگاه صنعتی اراک (نویسنده مسئول) mr.ghafari@arakut.ac.ir

۱- مقدمه

مخابراتی، فیزیک جو و مطالعات فضایی مانند هواشناسی، مطالعه تغییرات مکانی و زمانی آن بسیار مهم است. به همین دلیل مدل‌سازی یونسfer به یکی از مهم‌ترین اهداف ژئودزی فضایی از سال ۱۹۷۰ میلادی تا به امروز مبدل شده است. مدل‌سازی یونسfer با استفاده از مشاهدات GPS در دو دسته کلی مدل‌های تک لایه و چندلایه تقسیم‌بندی می‌شود (کلوبیچار، ۱۹۹۷؛ غفاری رزین، ۲۰۱۵). هدف از مدل‌سازی تک لایه، مدل‌سازی محتوای الکترون کلی در راستای قائم است که کاربردهای مختلفی دارد. به طور مثال می‌توان به محاسبه تأخیر یونسferی و حذف آن از مشاهدات گیرنده‌های تک فرکانسه GPS اشاره نمود (عامریان و همکاران، ۲۰۱۳). در مطالعه یونسfer به کمک مشاهدات GPS، کمیتی موسوم به محتوای الکترون کلی به بیان دیگر انتگرال خطی چگالی الکترونی یونسfer از ماهواره تا گیرنده در سطحی به مساحت یک مترمربع بوده که موجب تأخیر در مشاهدات کد و تقدم در مشاهدات فاز می‌شود. با استفاده از مشاهدات حاصل از گیرنده‌های دو فرکانسه می‌توان این اثر را از مشاهدات حذف نمود.

با استفاده از مشاهدات حاصل از ایستگاه‌های GPS و پردازش آنها، سری زمانی یونسfer به دست خواهد آمد و تفسیر تغییرات آن و بررسی علت این تغییرات امکان‌پذیر خواهد شد. در حالت کلی سری زمانی، دنباله‌ای است که شاخص اصلی آن مربوط به زمان‌های متواتی بوده که با یک فاصله زمانی واحد جدا شده‌اند. برای تجزیه و تحلیل‌های یک سری زمانی آماری، باید فرض کرد که ساختار فرآیند آماری یا تصادفی که مشاهدات را ایجاد می‌کند اساساً در طول زمان ثابت نیست، همان‌طور که سری زمانی یونسfer نیز در طول زمان ثابت نبوده و ممکن است دارای بی‌هنگاری‌هایی باشد. به موجب کشف بی‌هنگاری‌های موجود در سری زمانی یونسfer می‌توان از روش‌های مختلف و متفاوتی استفاده کرد. کشف تغییرات ناگهانی در مطالعات بسیاری از جمله مطالعه رفتار یونسfer و کاربردهای آن در سیستم‌های ماهواره‌ای ناوبری جهانی و نیز تغییرات آن

لایه یونسfer به عنوان لایه‌ای از جو، در ارتفاع ۶۰ تا تقریباً ۱۰۰۰ کیلومتری سطح زمین قرار دارد. به دلیل تابش خورشید و برخورد این ذرات به اتم‌ها، الکترون‌ها جدا شده و باقی‌مانده اتم به صورت یون‌هایی در کنار یکدیگر شناور می‌شوند، در این حالت محیط یونیزه شده، حالت پلاسمایی داشته و به همین دلیل به آن واژه یونسfer اطلاق می‌شود (سیبر، ۲۰۰۳). وجود الکترون‌ها و ذرات باردار در این ناحیه، از عوامل اصلی تأثیر یونسfer بر انتشار امواج است؛ چراکه امواج بخش عمده‌ای از مسیر خود در راستای رسیدن از ماهواره به گیرنده را در یونسfer که محیطی پاشنده بوده و انتشار امواج وابسته به بسامد امواج حامل است، طی می‌کنند. این امواج در هنگام عبور از لایه یونسfer دچار تأخیر و یا تقدم خواهند شد. تولید الکترون آزاد در یونسfer به عوامل زیادی از جمله دوره فعالیت خورشیدی، فعالیت ژئومغناطیسی، امواج گرانشی و لرزه‌ای بستگی دارد. در حالت کلی یونسfer دارای تغییرات زمانی و مکانی است. تغییرات مکانی تحت تأثیر میدان مغناطیسی زمین بوده و خورشید عامل اصلی یونیزاسیون در یونسfer به حساب می‌آید؛ بنابراین میزان تراکم الکترون‌ها وابسته به زمان در روز، تغییر فصل و نیز تغییر موقعیت جغرافیایی است.

تغییرات زمانی یونسfer نیز در دو دسته کلی تغییرات منظم و تغییرات نامنظم قابل تقسیم است. تغییرات منظم شامل تغییرات روزانه، فصلی، نیمسالانه، سالانه و تغییرات ناشی از فعالیت‌های لکه‌های خورشیدی با دوره تناوب ۲۷ روزه و ۱۱ ساله است. تغییرات نامنظم (به دلیل شرایط آب و هوایی، زمین‌لرزه، سونامی، آتش‌نشان، طوفان‌های ژئومغناطیسی و اثر خورشیدی) و حوادث انسانی (پرتاب موشک، انفجار هسته‌ای و ...) ایجاد می‌شود. بررسی تغییرات نامنظم دشوار و اغلب غیرممکن است، این در حالی است که تغییرات منظم اغلب قابل مدل کردن و پیش‌بینی است (اسچانک و ناقی، ۲۰۰۰).

با توجه به اهمیت بالای این لایه از جو در بسیاری از زمینه‌ها از قبیل مشاهدات ژئودزی ماهواره‌ای، سیستم‌های

فصلنامه علمی - پژوهشی اطلاعات جغرافیایی (۲۸۰)

تحلیل بی‌هنگاری‌های یونسفری در زمین‌لرزه‌ها با استفاده از شاخص میانگین و ... ۹ /

شناخت بهتری از پیش‌نشانگرها و امکان استفاده از آن‌ها در پیش‌نشانگری زمین‌لرزه به وقوع بپیوندد. به همین دلیل طی سال‌های اخیر پارامترهای مختلف یونسفری و تغییرات آن‌ها در زمین‌لرزه‌های بزرگ مورد توجه محققین قرار گرفته و به یکی از روش‌های مهم در مطالعات پیش‌نشانگری زمین‌لرزه تبدیل شده است (لیو و همکاران، ۲۰۱۰).

اولین مورد مربوط به زمین‌لرزه آلاسکا (۱۹۶۴) با بزرگای گشتاوری ۹/۳ و عمق ۲۵ کیلومتری است که تغییرات یونسفری طی آن مورد توجه محققین قرار گرفت، در این بین بررسی داده‌های چگالی الکترونی سهم بسزایی در کشف تغییرات یونسفری مرتبط با زمین‌لرزه داشته است که امروزه با پیشرفت هرچه بیشتر در قدرت تفکیک مکانی و زمانی داده‌های TEC، مطالعات لرزه‌ای یونسفر به سرعت در حال توسعه است (مور، ۱۹۷۴). کالای و مینستر (۱۹۹۴) با بررسی تغییرات TEC حاصل از مشاهدات GPS، تغییرات لرزه‌ای زمین‌لرزه نورسریج، با بزرگای گشتاوری ۶/۷ و عمق ۱۸ کیلومتری را تحلیل کردند. لیو و همکاران (۲۰۰۱) با بررسی بی‌هنگاری لرزه‌ای یونسفری طی زمین‌لرزه F2 چی‌چی، متوجه وابستگی بالای فرکانس بحرانی لایه F به دست آمده از ایستگاه یونوسوند و TEC شدند. در ادامه بسیاری از محققان از نقشه‌های جهانی یونسفر برای بررسی تغییرات ناهنجار TEC پیش از وقوع زمین‌لرزه در سراسر جهان استفاده کردند. از جمله مهم‌ترین مطالعات، می‌توان به بررسی زمین‌لرزه سوماترا (۲۰۰۴) با بزرگای ۹/۳ (لیو و همکاران، ۲۰۱۰)، مطالعه زمین‌لرزه ونچون با بزرگای ۸ و زمین‌لرزه هائیتی با بزرگای ۷ اشاره نمود (لیو و همکاران، ۲۰۱۵). همچنین قدسی و مشهدی حسینعلی (۱۳۹۳) با استفاده از داده‌های TEC حاصل از شبکه جهانی IGS، بی‌هنگاری‌های یونسفری را برای زمین‌لرزه فیلیپین و ژاپن بررسی نمودند. معماریان و جمور (۱۳۹۴) نیز با استفاده از آنالیز تبدیل موجک قبل از زمین‌لرزه اهر-ورزقان به بررسی محتوای الکترون کلی پرداختند. نتایج نشان داد که آنالیز تبدیل موجک تغییرات غیر عادی TEC را در محدوده روزهای

در مسائلی چون ناوبری، پیش‌بینی وضعیت آب و هوایی، ارتباطات و سیستم‌های تعیین موقعیت جهانی، سنجش از دور و نیز مطالعات لرزه‌ای حائز اهمیت بوده و تجزیه و تحلیل سیگنال، نقش بسیار مهمی در بسیاری از برنامه‌های مهندسی ایفا می‌کند. برای تجزیه و تحلیل دقیق سیگنال‌ها، روش‌های متفاوتی از جمله تبدیل فوریه، تبدیل فوریه زمان کوتاه (STFT)، تبدیل موجک وجود دارد. این سیگنال‌های تجزیه و تحلیل شده در بسیاری از موارد نیز کارآمد هستند. تا به امروز دانشمندان بر اساس فرآیندهای ژئوفیزیکی و ژئوشیمیایی، تئوری‌های بسیاری برای توضیح چگونگی پیدایش بی‌هنگاری‌های یونسفر طی زمین‌لرزه ارائه داده‌اند. به طورکلی می‌توان عوامل اصلی ظهور بی‌هنگاری یونسفر را فشرده شدن سنگ‌های نزدیک به کانون زمین‌لرزه که باعث ایجاد موج مستقیم در یک طیف وسیع می‌شود و این موج می‌تواند منجر به ایجاد جریه‌های الکتریکی شود (پاروت، ۱۹۹۵)، ظهور گازهای گرم در اثر بالا آمدن سطح مایعات موجود در زیر زمین (فرزند، ۲۰۰۲) و تشعشعات یون‌های فلزی یا گازی مانند رادون که پتانسیل الکتریکی جو را در نزدیکی سطح زمین افزایش می‌دهند، (پولیتس و همکاران، ۲۰۰۳) دانست.

در دهه‌های اخیر مطالعات لرزه‌نگاری و پیش‌بینی زمین‌لرزه یکی از چالش‌های بزرگ دانشمندان شده است. البته با وجود پیشرفت‌های فراوان دانش لرزه‌شناسی در سال‌های اخیر، همچنان نمی‌توان راهکار قطعی و مؤثری برای پیش‌بینی زمین‌لرزه ارائه داد (آخوندزاده و سراجیان، ۲۰۱۱؛ از سویی وقوع زمین‌لرزه عمده‌تاً با مجموعه‌ای از بی‌هنگاری‌ها در ویژگی‌های فیزیکی و شیمیایی محیط همراه است. دانشمندان نیز با ارائه و استفاده از مدل‌های مختلفی که وقوع این بی‌هنگاری‌ها را توجیه می‌کند، سعی در بررسی تغییرات ژئوفیزیکی، ژئوشیمیایی و زیست‌شناختی مناطق مستعد زمین‌لرزه دارند. اگرچه این مشاهدات تاکنون نشانه‌های قطعی از رویداد زمین‌لرزه در اختیار قرار نداده‌اند، اما این امکان را فراهم می‌کنند تا با بررسی داده‌های مربوطه

دوگانه اهر-ورزقان و همچنین زمین‌لرزه سرپل‌ذهاب است. برای رسیدن به این هدف، از مشاهدات شش ایستگاه GPS در زمین‌لرزه اهر-ورزقان و مشاهدات پنج ایستگاه شبکه جهانی IGS در زمین‌لرزه سرپل‌ذهاب استفاده می‌شود. برای آنالیز سری زمانی TEC یونسfer، شاخص‌های آماری میانگین و انحراف معیار و همچنین تبدیل فوريه زمان کوتاه به کار گرفته می‌شوند.

۲- محاسبه TEC با استفاده از داده‌های GNSS
گیرنده‌های دو فرکانس GPS مشاهدات کد و فاز موج حامل ($i=1,2$) (P_i, Φ_i) را در باند L و با فرکانس‌های $L_1(1575.42\text{MHz})$ و $L_2(1227.60\text{MHz})$ در اختیار می‌گذارند. با استفاده از مقادیر مشاهدات کد و فاز در هر دو فرکانس خواهیم داشت (کیرالو و همکاران، ۲۰۰۷):

$$P_{1,u}^m = P_u^m + c(\delta t_u - \delta t^m) + d_{trop,u}^m + d_{ion1,u}^m + c(\varepsilon_l^m + \varepsilon_{1,u}^m) \quad (1)$$

$$P_{2,u}^m = P_u^m + c(\delta t_u - \delta t^m) + d_{trop,u}^m + d_{ion2,u}^m + c(\varepsilon_2^m + \varepsilon_{2,u}^m) \quad (2)$$

در روابط (۱) و (۲)، $P_{(1,2),u}^m$ فاصله دقیق مابین ماهواره و گیرنده برای دو فرکانس L_1 و L_2 ، U، اشاره به نام ایستگاه زمینی، m اشاره به شماره ماهواره، C سرعت نور در خلاء، $d_{ion,u}^m$ تأخیر تروپوسفری، $d_{trop,u}^m$ تأخیر یونوسفری بر روی دو فرکانس، δt_u خطای ساعت گیرنده، δt^m خطای ساعت ماهواره، $\varepsilon_{1,u}^m$ ، $\varepsilon_{2,u}^m$ بایاس داخل فرکانسی گیرنده و ε_l^m بایاس داخل فرکانسی برای ماهواره‌ها هستند. با تفاضل مقادیر P_1 و P_2 خطاهایی باقی می‌مانند که وابسته به فرکانس هستند. در نتیجه خواهیم داشت:

$$P_{4,u}^m = P_{2,u}^m - P_{1,u}^m = d_{ion2,u}^m - d_{ion1,u}^m + c(\varepsilon_2^m - \varepsilon_l^m) + c(\varepsilon_{2,u}^m - \varepsilon_{1,u}^m) \quad (3)$$

همانطور که در رابطه (۳) ملاحظه می‌شود، پارامتر عاری از خطاهای تروپوسفری و آنتن است. می‌توان برای

زمین‌لرزه به خوبی مشخص کرده و ابزار ریاضی مناسبی برای آشکارسازی تغییرات ناگهانی و لرزه‌ای یونسfer است، همچنین فعالیت بالای خورشیدی، طوفان‌های مغناطیسی و موجود نبودن مدار دقیق ماهواره در همان لحظه، از جمله محدودیت‌هایی هستند که در این روش باید در نظر گرفته شوند. در سال‌های اخیر، در ادامه مطالعه و کشف تغییرات ناگهانی موجود در سری زمانی TEC، آنالیز طیفی این بی‌هنجری‌ها با استفاده از روش تبدیل فوريه زمان کوتاه و کاربرد آن در پیش‌نstanگری زمین‌لرزه رواج پیدا کرده است. به عنوان نمونه ستრک و همکاران (۲۰۲۰) به طور جامع بی‌هنجری‌های یونسfer را برای زمین‌لرزه وان-ترکیه در ۲۳ اکتبر ۲۰۱۱ با روش‌های زمانی-مکانی و تجزیه طیفی انجام دادند. نتایج نشان داد که در سری زمانی TEC حاصل از ۲۸ ایستگاه GNSS و نقشه‌های GIM مورد استفاده، در روزهای خاصی قبل از زمین‌لرزه، بی‌هنجری‌هایی به اندازه ۲ تا ۸ TECU وجود داشته است. طارق و همکاران (۲۰۱۹) نیز با همین روش و با استفاده از داده‌های TEC مبتنی بر GNSS برای تشخیص بی‌هنجری‌های لرزه‌ای سه زمین‌لرزه بزرگ (بزرگ‌تر از ۷) در نپال و مرز ایران و عراق (از گله) طی سال‌های ۲۰۱۵ تا ۲۰۱۷ استفاده کردند. آزمون‌های آماری زمانی-مکانی نشان داد که تغییرات غیرطبیعی مثبت TEC، ۹ روز قبل از زمین‌لرزه ایران و عراق شناسایی شده است. به همین دلیل این نتیجه ثابت شد که روش‌های طیفی می‌توانند ابزار مفید و قابل اعتماد در تجزیه و تحلیل‌های بعدی باشند و روش STFT را می‌توان به عنوان روشی موفق برای تشخیص بی‌هنجری‌های یونسfer ارزیابی کرد که با روش‌های کلاسیک نیز سازگار است. از طرفی STFT ابزاری قدرتمند برای پردازش یک سری زمانی بدون نیاز به مقادیر میانگین و میانه است، بنابراین می‌تواند برای سایر مطالعات نظیر ناوبری، ژئوفیزیک، زمین‌شناسی و اقلیم‌شناسی نیز قابل بهره‌برداری باشد (ستورک و همکاران، ۲۰۲۰).

در این مقاله هدف مطالعه و کشف بی‌هنجری‌های احتمالی موجود در سری زمانی یونسfer قبل از زمین‌لرزه‌های

فصلنامه علمی - پژوهشی اطلاعات جغرافیایی (سمر)

تحلیل بی‌هنگاری‌های یونسferی در زمین‌لرزه‌ها با استفاده از شاخص میانگین و ... / ۱۱

$$STECE_u^m(n) = \frac{I}{A} \left(\frac{f_1^2 f_2^2}{f_1^2 - f_2^2} \right) [B + L_{4,u}^m(n) + c(DCB^m + DCB_u)] \quad (11)$$

در رابطه (۱۱) B مقداری است که با استفاده از اندازه‌گیری‌های فاز موج حامل در کمان‌های پیوسته محاسبه می‌شود. پس از محاسبه مقدار STEC با استفاده ازتابع تصویر می‌توان مقدار VTEC را به صورت رابطه (۱۲) محاسبه نمود.

$$VTEC_u^m(n) = \frac{STECE_u^m(n)}{M(\varepsilon_m(n))} \quad (12)$$

در رابطه (۱۲)، M تابع تصویر است که با رابطه (۱۳) می‌توان آنرا بدست آورد:

$$M(\varepsilon_m(n)) = \left[I - \left(\frac{R \cos \varepsilon_m(n)}{R + h} \right)^2 \right]^{\frac{1}{2}} \quad (13)$$

در روابط (۱۲) و (۱۳)، M تابع تصویر، عزاییه ارتفاعی ماهواره، Rشعاع کره زمین و h ارتفاع مدل تکلایه یونوسferی (۴۵۰ کیلومتر) است. بایاس داخل فرکانسی مربوط به ماهواره معمولاً از فایل IONEX محاسبه می‌شود که از محصولات IGS است. زاویه ارتفاعی نیز با استفاده از فاصله هندسی ماهواره و گیرنده و با داده‌های افمریز ماهواره محاسبه می‌شود.

۳. کشف بی‌هنگاری سری زمانی یونسfer با استفاده از پارامترهای میانگین و انحراف معیار

روش کلاسیک برای کشف بی‌هنگاری‌های موجود در سری زمانی یونسfer، استفاده از پارامترهای آماری میانگین و انحراف معیار است. در این روش، مرز پایین و مرز بالا برای تعیین حدود تشخیص بی‌هنگاری به فرم رابطه (۱۴) تعریف می‌شوند (ستورک و همکاران، ۲۰۲۰):

$$\begin{cases} LB = M - K\sigma \\ UB = M + K\sigma \end{cases} \quad (14)$$

در رابطه (۱۴)، LB و UB به ترتیب مرز پایین و مرز بالا، σ نشان‌دهنده انحراف معیار در بازه زمانی و M مقدار میانگین

مشاهدات فاز موج حامل نیز روابط (۴) و (۵) را نوشت.

$$L_{1,u}^m = \lambda_1 \phi_{1,u}^m = P_u^m + c(\delta t_u - \delta t^m) + \lambda_1 \phi_{ionl,u}^m + \lambda_1 \phi_{trop,u}^m - c(\varepsilon_1^m + \varepsilon_{1,u}) + \lambda_1 N_1^m \quad (4)$$

$$L_{2,u}^m = \lambda_2 \phi_{2,u}^m = P_u^m + c(\delta t_u - \delta t^m) + \lambda_2 \phi_{ion2,u}^m + \lambda_2 \phi_{trop,u}^m - c(\varepsilon_2^m + \varepsilon_{2,u}) + \lambda_2 N_2^m \quad (5)$$

در روابط (۴) و (۵)، λ_1, λ_2 طول موج فرکانس‌های f_1 و f_2 ، $\phi_{1,u}^m, \phi_{2,u}^m$ تأخیر فاز ضبط شده برای فرکانس‌های f_1 و f_2 ، $\phi_{ion2,u}^m, \phi_{ionl,u}^m$ تأخیرات فاز یونوسferیک فرکانس‌های f_1 و f_2 مربوط به ابهامات فاز اولیه و $\phi_{trop,u}^m$ تغییرات فاز مربوط به تروپوسfer هستند. با تفاضل دو معادله (۴) و (۵) خواهیم داشت:

$$L_{4,u}^m = \lambda_2 \phi_{2,u}^m - \lambda_1 \phi_{1,u}^m = \lambda_2 \phi_{ion2,u}^m - \lambda_1 \phi_{ionl,u}^m + c(DCB^m) + c(DCB_u) + \Delta N^m \quad (6)$$

با استفاده از تقریب داده شده توسط لیائو و کومجاتی خواهیم داشت (لیائو، ۲۰۰۱ و کومجاتی ۱۹۹۷):

$$d_{ion,u}^m = -\phi_{ion,u}^m \frac{c}{f} \approx A \frac{STECE_u^m}{f^2} \quad (7)$$

در رابطه (۷) مقدار A برابر با $40/3$ است. با جای‌گذاری $d_{ion,u}^m$ در معادلات $L_{4,u}^m$ و $P_{4,u}^m$ نتیجه به صورت روابط (۸) و (۹) خواهد شد:

$$P_{4,u}^m = A \left(\frac{f_1^2 - f_2^2}{f_1^2 f_2^2} \right) STECE_u^m - c(DCB^m + DCB_u) \quad (8)$$

$$L_{4,u}^m = A \left(\frac{f_1^2 - f_2^2}{f_1^2 f_2^2} \right) STECE_u^m - c(DCB^m + DCB_u) + \Delta N^m \quad (9)$$

با استفاده از روابط (۸) و (۹) مقادیر STEC به صورت روابط (۱۰) و (۱۱) حاصل خواهند شد.

$$STECE_u^m(n) = \frac{I}{A} \left(\frac{f_1^2 f_2^2}{f_1^2 - f_2^2} \right) [P_{4,u}^m(n) + c(DCB^m + DCB_u)] \quad (10)$$

در تمام فرکانس‌ها، به قسمت‌های کوچک‌تری تقسیم شده، تبدیل فوریه روی آن اعمال و در نهایت خروجی در دو بعد زمان-فرکانس ارائه خواهد شد. به این طریق می‌توان اطلاعاتی از اینکه هر سیگنال در چه زمان و با چه فرکانسی به وجود پیوسته است، به دست آورد. تبدیل فوریه یک سیگنال با رابطه (۱۶) محاسبه می‌شود:

$$STFT(f) = \int_{-\infty}^{+\infty} f(t)g(t-\tau)e^{-i\omega t} dt \quad (16)$$

در رابطه (۱۶)، $f(t)$ سیگنال اصلی، (t) تابع پنجره، ω شیفت زمان (مقدار جابجایی پنجره در هر گام) و $g(t)$ فرکانس زاویه‌ای است. همان‌طور که مشاهده می‌شود این معادله در واقع تبدیل فوریه سیگنال f بوده که در تبدیل فوریه تابع پنجره g ضرب شده است. تابع پنجره گاوسی که در این مطالعه استفاده شده، تابع پنجره گاوسی با رابطه (۱۷) است (هریس، ۱۹۷۱):

$$g(t) = e^{-0.5 \left(\alpha \left(\frac{t}{N/2} \right) \right)^2} \quad (17)$$

در این رابطه N طول پنجره و α پارامتر فرکانس (که رزولوشن فرکانس را کنترل می‌کند) است. پارامتر α با طول پنجره رابطه عکس داشته و هرچقدر بزرگ‌تر باشد پهنای پنجره باریک‌تر خواهد بود؛ بنابراین انتخاب این پارامتر وضوح نسبتاً دقیقی در حوزه فرکانس به ما ارائه خواهد داد (هریس، ۱۹۷۱). در این مطالعه پارامتر α مقدار ۰/۰۰۵ انتخاب شده است.

۴- منطقه مطالعاتی و داده‌های مورد استفاده

برای انجام آنالیز سری زمانی یونسfer و کشف بی‌هنگاری‌های احتمالی موجود به دلیل زمین‌لرزه، دو زمین‌لرزه سریل ذهاب و همچنین اهر-ورزقان مورد مطالعه و بررسی قرار گرفته است. علت انتخاب این دو زمین‌لرزه، بزرگ‌تری گشتاوری زمین‌لرزه‌ها و در دسترس بودن مشاهدات ایستگاه‌های GPS و IGS اطراف منطقه مورد مطالعه بوده است.

TEC برای زمان‌های مشخصی قبل از وقوع زمین‌لرزه هستند. در شرایط طبیعی که مشاهدات از توزیع نرمال پیروی کنند، هر مشاهده با احتمال ۰/۶۷۳٪ در فاصله اطمینان ($M \pm \sigma$)، با احتمال ۰/۹۵٪ در فاصله اطمینان ($M \pm 2\sigma$) و با احتمال ۰/۹۹٪ در فاصله اطمینان ($M \pm 3\sigma$) قرار خواهد گرفت (پولینت و بوبیارچاک، ۲۰۰۴). براساس رابطه (۱۴) هنگامی که TEC مشاهده شده برای هر روز از مقدار UB یا LB تجاوز کند، به ترتیب بیانگر بی‌هنگاری مثبت یا منفی خواهد بود و چنانچه مقدار سری زمانی TEC بین این مرز باشد، بی‌هنگاری وجود نخواهد داشت. مقدار پارامتر k نیز متناسب با بزرگ‌ای زمین‌لرزه است، به این صورت که برای زمین‌لرزه‌های با بزرگ‌ای بیش از ۷ مقدار این پارامتر می‌تواند بزرگ‌تر از ۲ انتخاب شود (منزابی، ۲۰۱۱).

در صد درجه واگرایی (TEC)، با انحراف از مقادیر میانگین به دست آمده از سری زمانی TEC محاسبه می‌شود. از آنجایی که DTEC مقدار TEC را به صورت نسبی بیان می‌کند، برای کشف تغییرات ناگهانی موجود در سری زمانی یونسfer، در حالتی که مقدار این تغییرات کم باشد، بهتر عمل می‌کند. در نتیجه می‌توان نوشت (ستورک و همکاران، ۲۰۲۰):

$$DTEC = \frac{[TEC_{obs} - TEC_{mean}] \times 100}{TEC_{mean}} \quad (15)$$

در این رابطه TEC_{obs} مقدار TEC محاسبه شده برای هر ایستگاه و TEC_{mean} مقدار میانگین TEC برای هر ساعت است.

۳- تبدیل فوریه زمان کوتاه در آنالیز طیفی سری زمانی یونسfer

تبدیل فوریه زمان کوتاه (STFT) در سال‌های اخیر به عنوان نسخه اصلاح شده از تبدیل فوریه کلاسیک، برای به دست آوردن اطلاعات فرکانس یک سیگنال در حوزه زمان مورد استفاده قرار گرفته است (گاپور، ۱۹۶۶). این روش، آنالیز بخش کوچکی از سیگنال را در زمان خاص از طریق پنجره کردن سیگنال ارائه می‌دهد (برز، ۱۹۹۵). در STFT سیگنال با یک رزولوشن زمان-فرکانس ثابت و با طول پنجره یکسان

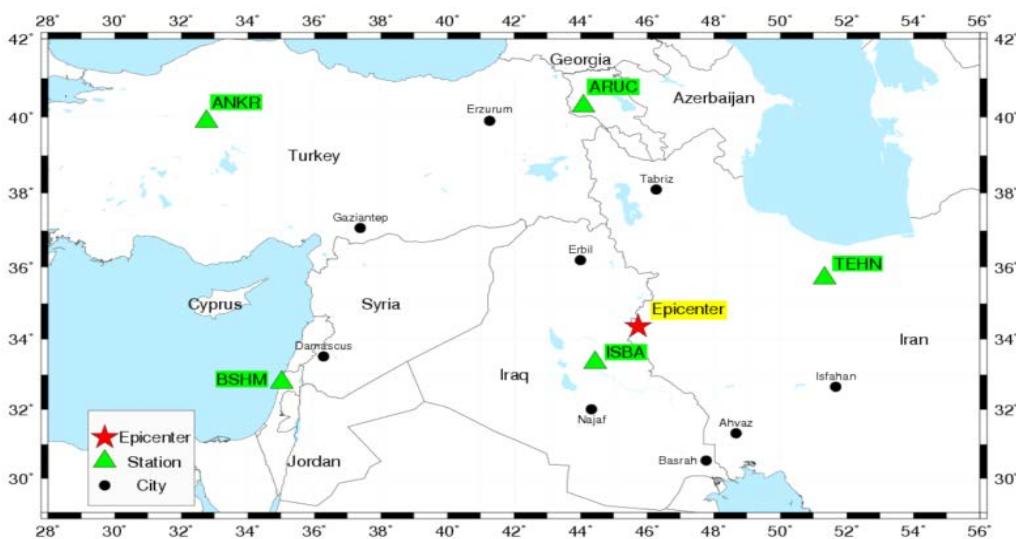
فصلنامه علمی - پژوهشی اطلاعات جغرافیایی (GSR)

تحلیل بی‌هنگاری‌های یونسفری در زمین‌لرزه‌ها با استفاده از شاخص میانگین و ... / ۱۳ /

جدول ۱: مشخصات زمین‌لرزه سرپل ذهاب به وقوع پیوسته در مورخه ۲۵ نوامبر ۲۰۱۸ (۴ آذر ماه ۱۳۹۷)

(برگرفته شده از وب سایت موسسه ژئوفیزیک دانشگاه تهران (<https://geophysics.ut.ac.ir>)

زمین‌لرزه	تاریخ وقوع	ساعت وقوع	محختصات مرکز	بزرگای گشتاوری	عمق (Km)
کرمانشاه	۲۰۱۸/۱۱/۲۵	۱۶:۳۷:۳۱	۳۴.۳۶° N, ۴۵.۷۳° E	۷/۳	۸/۹



نگاره ۱: موقعیت ایستگاه‌های GPS (مثلث‌های سبز رنگ) و مرکز زمین‌لرزه (ستاره قرمز رنگ)

از وب سایت شبکه جهانی IGS تهیه شده است. (<ftp://cds.igess.nrao.edu/nasa/gnss/products/>)

۴-۱- زمین‌لرزه سرپل ذهاب

به منظور بررسی و کشف بی‌هنگاری‌های احتمالی موجود در زمین‌لرزه، زمین‌لرزه سرپل ذهاب کرمانشاه که در ۲۵ نوامبر ۲۰۱۸ (۴ آذر ماه ۱۳۹۷) در استان کرمانشاه به وقوع پیوسته، مورد بررسی قرار گرفته است. اطلاعات مربوط به این زمین‌لرزه در جدول (۱)، موقعیت ایستگاه‌های IGS مورد استفاده و همچنین کانون زمین‌لرزه در نگاره (۱) نمایش داده شده است. زمین‌لرزه ۴ آذرماه ۱۳۹۷ با بزرگای گشتاوری ۷/۳ گستره سرپل ذهاب، قصر شیرین و گیلان غرب را لرزاند. این رویداد در عمق ۸/۹ کیلومتر در پوشش رسوبی کمربند زاگرس چین خورده به وقوع پیوست. مشاهدات مورد استفاده برای بررسی و ارزیابی زمین‌لرزه سرپل ذهاب، اندازه‌گیری‌های ۵ ایستگاه از شبکه جهانی IGS موجود در منطقه بوده است. این مشاهدات مربوط به روزهای ۳۰۸ الی ۳۳۳ از سال ۲۰۱۸ است. تمامی مشاهدات

اما در سایر روزها رفتار نسبتاً یکنواختی دارند. در نگاره (۲) تغییرات پارامتر V_{sw} , با افزایش از مقدار ۳۴۹ تا ۶۰۰ کیلومتر بر ثانیه طی روزهای نخست مطالعاتی، و تغییرات جزئی تر طی روزهای بعد را نشان می‌دهد. پارامتر Dst نیز در روزهای ۳۰۸ تا ۳۱۴ و ۳۱۶ به کمتر از مقدار مجاز خود یعنی ۲۰ نانوتسلا رسیده است. از طرف دیگر همانطور که در نگاره (۲) مشخص است، مقدار پارامتر KP نیز در روزهای ۳۰۹ و ۳۱۴ بیش از ۴ و در سایر روزها کمتر از این مقدار است، حال آنکه در تمام روزها، مقدار پارامتر F10.7 کمتر از ۱۰۰ است. مقادیر پارامترها نشان دهنده فعالیت آرام خورشیدی و ژئومغناطیسی طی روزهای مورد مطالعه است، تنها در روزها نخست مطالعاتی، نوسانات و ناآرامی‌هایی در برخی از این پارامترها مشاهده می‌شود و می‌توان گفت که شرایط نسبتاً آرامی در روزهای مطالعاتی (به جز روزهای نخست) حاکم است.

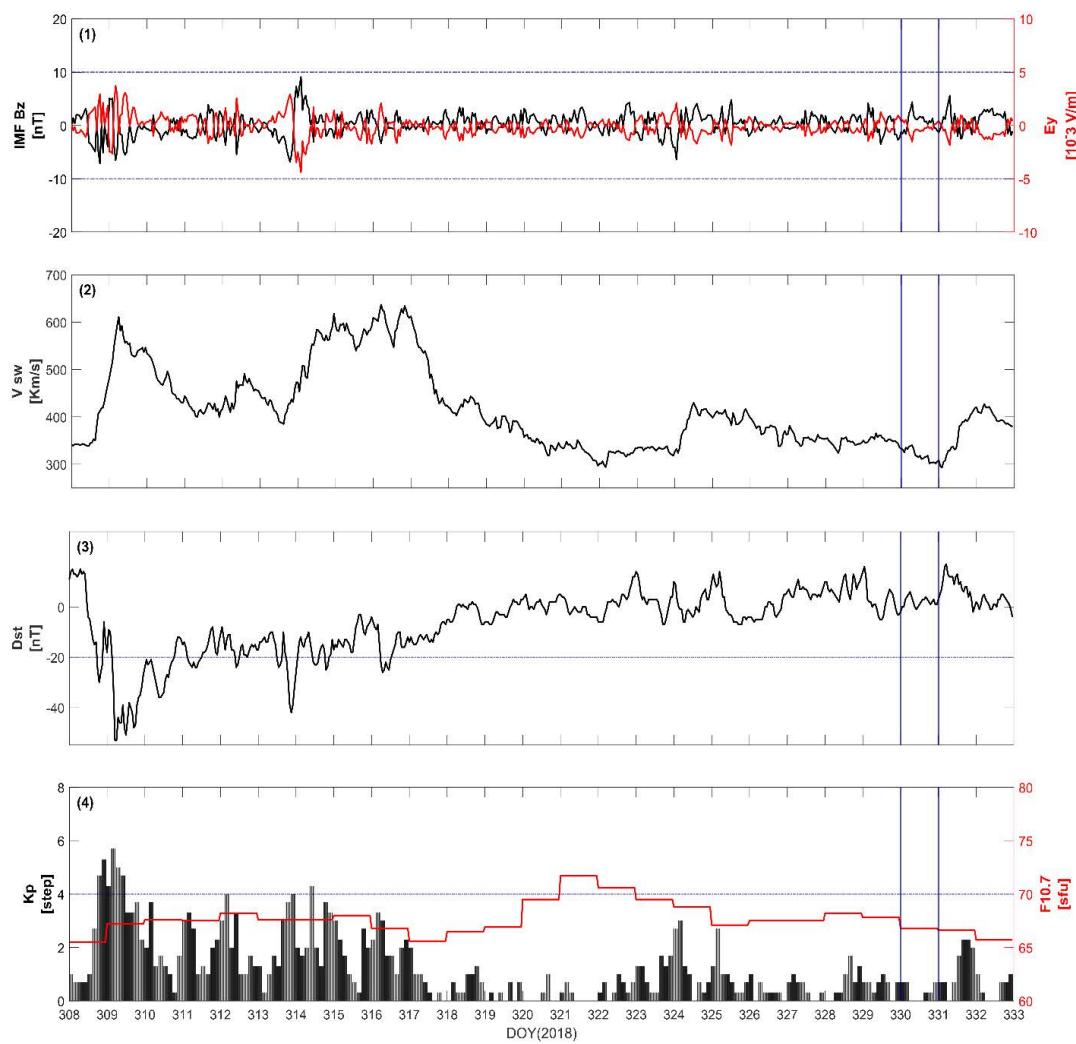
۴-۲-۱- شناسایی بی هنجاری‌های موجود در سری زمانی یونسfer در ادامه بررسی‌ها، پنج ایستگاه از شبکه جهانی IGS در نزدیکی و اطراف زمین‌لرزه مورد مطالعه، به منظور کشف بی‌هنجاری‌ها و بررسی نوسانات سری زمانی TEC انتخاب شده‌اند. این ایستگاه‌ها شامل ایستگاه‌های TEHN، ISBA، ARUC، BSHM، ANKR و PIRN هستند. این ایستگاه‌ها به طور پراکنده و با فاصله‌های متفاوت نسبت به مرکز زمین‌لرزه انتخاب شده‌اند تا تغییرات TEC بهتر قابل مشاهده باشد. فاصله هریک از این ایستگاه‌ها تا کانون زمین‌لرزه در جدول (۲) نمایش داده شده است. در انتخاب ایستگاه‌ها برای آنالیز بی‌هنجاری، از رابطه ارائه شده توسط دوبروولسکای و همکاران (۱۹۷۹) استفاده شده است.

۴-۱-۱- بررسی پارامترهای ژئومغناطیسی تغییرات زمانی یونسfer شامل تغییرات منظم و تغییرات نامنظم است. بررسی تغییرات نامنظم دشوار و اغلب غیرممکن هستند، این در حالی است که تغییرات منظم عموماً قابل مدل کردن و پیش‌بینی هستند. همواره این پدیده‌های غیرقابل پیش‌بینی در ارتباط با فعالیت خورشیدی وجود داشته و پیش‌بینی تغییرات یونسfer نیازمند بررسی فعالیت خورشیدی به عنوان عامل اصلی یونیزاسیون در این لایه است. برای مثال طوفان‌های ژئومغناطیسی که از برهم نهی بادهای خورشیدی و میدان مغناطیسی زمین به وجود می‌آید، از چند ساعت تا چند روز طول کشیده و لزوماً در مقیاس جهانی اتفاق نمی‌افتد. طوفان‌های ژئومغناطیسی با تغییرات ناگهانی شروع شده و بازگشت به حالت عادی تا چند روز به طول می‌انجامد. ضرایب ژئومغناطیسی متعددی از قبیل Dst، KP، F10.7 از طرف سرویس بین‌المللی ضرایب ژئومغناطیسی برای بیان تغییرات میدان مغناطیسی زمین با کاربردهای متعدد منتشر می‌شود. این ضرایب برای اطلاع از شرایط مغناطیسی و امکان تأثیر آن‌ها بر بی‌هنجاری‌های سری زمانی TEC نیز مورد بررسی قرار می‌گیرد. پارامتر KP با رزولوشن زمانی ۳ ساعت، برای پیش‌بینی فعالیت‌های میدان مغناطیسی زمین در دوره سه ساعته مورد استفاده قرار می‌گیرد. محدوده پارامتر KP از ۰ تا ۹ است. مقدار کمتر از ۴ بیانگر فعالیت ژئومغناطیسی آرام و مقدار ۹ نشان‌دهنده شرایط ناآرام است. شاخص شار خورشیدی F10.7 با واحد sfu به عنوان نشان‌دهنده فعالیت خورشیدی مورد بررسی قرار می‌گیرد. پارامتر Dst نیز با رزولوشن زمانی ۱ ساعت داده‌های زمان اختلال طوفان است. روزهای دارای فعالیت ژئومغناطیسی بالا، روزهایی است که در آن، پارامتر KP ≥ 4 , $Dst \leq -20$, $F10.7 \geq 100$, $Ey \leq 100$, $IMFBz \geq 100$ باشد. مقادیر این پارامترها برای زمین‌لرزه سرپل ذهاب در نگاره (۲) نمایش داده شده است.

مطابق با نگاره (۲) در پارامترهای IMFBz و Ey در روزهای ۳۰۹، ۳۱۰، ۳۱۳ و ۳۱۶ نوساناتی مشاهده می‌شود،

فصلنامه علمی - پژوهشی اطلاعات جغرافیایی (میر)

تحلیل بی‌هنگاری‌های یونسفری در زمین‌لرزه‌ها با استفاده از شاخص میانگین و ... / ۱۵



نگاره ۲: مقادیر پارامترهای ژئومغناطیسی در بازه زمانی ۲۲ روز قبل و ۳ روز بعد از زمین‌لرزه سرپل ذهاب، محور افقی

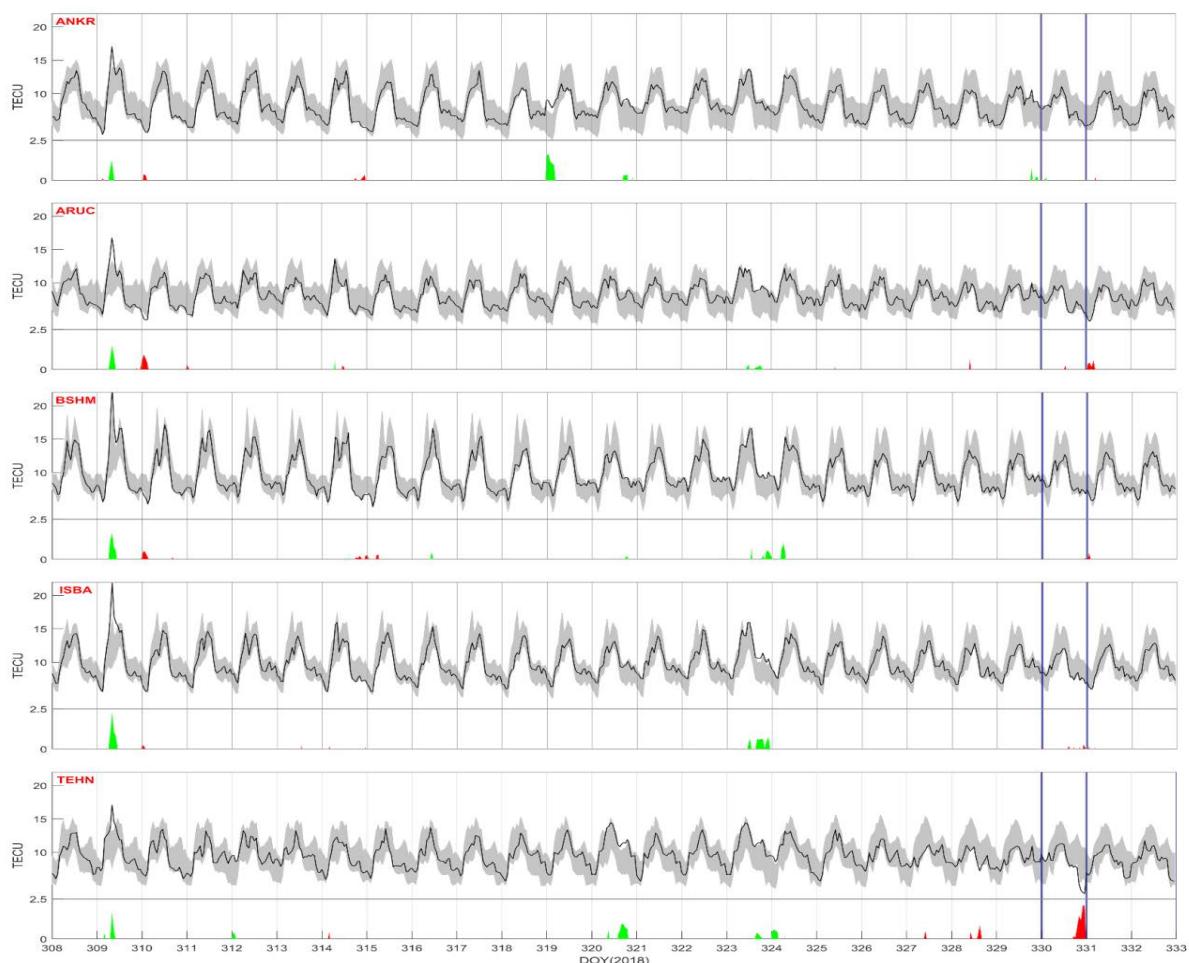
نشان‌دهنده روز از سال و محور عمودی هریک از پارامترهای IMF Bz، Dst، Vsw، Ey و Kp

است که واحد هر یک در کنار آن مشخص شده است

جدول ۲: اطلاعات ایستگاه‌های IGS انتخاب شده و فاصله آن‌ها تا کانون زمین‌لرزه سرپل ذهاب

ایستگاه	شبکه	موقعیت مکانی ایستگاه	عرض جغرافیایی (درجه)	طول جغرافیایی (درجه)	فاصله از مرکز زمین‌لرزه (km)
TEHN	IGS	ایران	۳۵/۶۹	۵۱/۳۳	۵۳۱/۳۸۷
ISBA	IGS	عراق	۳۳/۳۴	۴۴/۴۴	۱۶۴/۴۸۷
BSHM	IGS	اسرائیل	۳۲/۷۷	۳۵/۰۲	۱۰۰۷/۲۲۲
ARUC	IGS	ارمنستان	۴۰/۲۸	۴۴/۰۸	۶۷۴/۷۱۲
ANKR	IGS	ترکیه	۳۹/۸۸	۳۲/۷۶	۱۳۰۲/۱۳۸

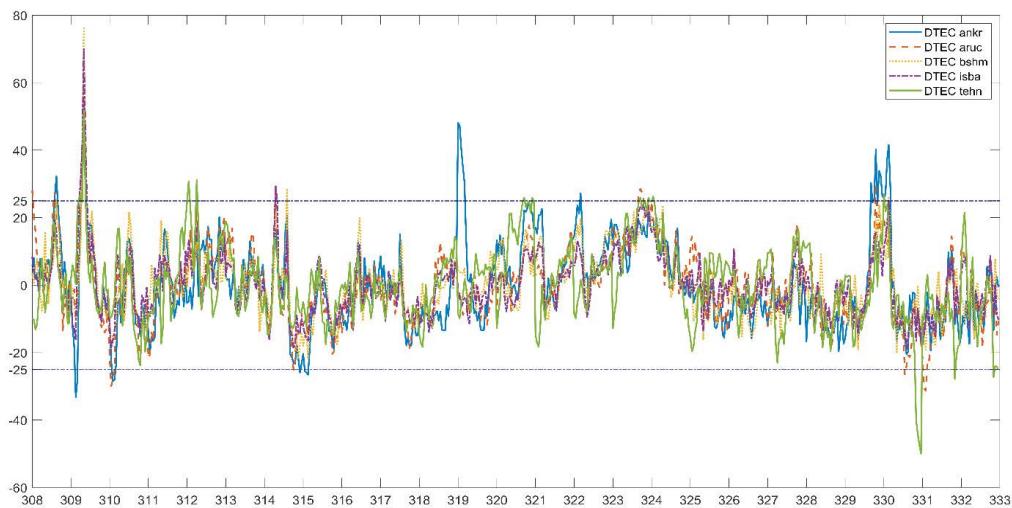
مطابق با رابطه (۱۴)، مقدار مرز بالا و پایین برای تعیین حدود مجاز سری زمانی یونسfer، محاسبه می‌شود. اگر مقدار سری زمانی TEC در محدوده تعريف شده قرار نگیرد، به عنوان بی‌هنگاری مثبت یا منفی شناسایی خواهد شد. در این تحقیق با توجه به بزرگای زمین‌لرزه مورد مطالعه، مقدار پارامتر k بیش از ۲ انتخاب نشده، از طرفی اگر مقدار این پارامتر کمتر از ۲ درنظر گرفته شود، هر نوع تغییر کوچکی به عنوان بی‌هنگاری شناسایی می‌شود؛ بنابراین در تشخیص بی‌هنگاری از سطح اطمینان $95/4\%$ در فاصله اطمینان ($M \pm 2\sigma$) استفاده شده است. در نگاره (۳)، حدود مرز بالا و پایین به رنگ خاکستری، همچنین، در حالتی که مقدار ISBA مقدار $0/058$ TECU دیده می‌شود. در ایستگاه



نگاره ۳: سری زمانی یونسfer حاصل از پنج ایستگاه IGS در نزدیکی منطقه مطالعاتی (سرپل ذهاب). خط مشکی رنگ نشان‌دهنده مقدار سری زمانی TEC و نواحی خاکستری رنگ، محدوده $M \pm 2\sigma$ است.

فصلنامه علمی - پژوهشی اطلاعات جغرافیایی (۱۷۸)

تحلیل بی‌هنگاری‌های یونسفری در زمین‌لرزه‌ها با استفاده از شاخص میانگین و ... / ۱۷



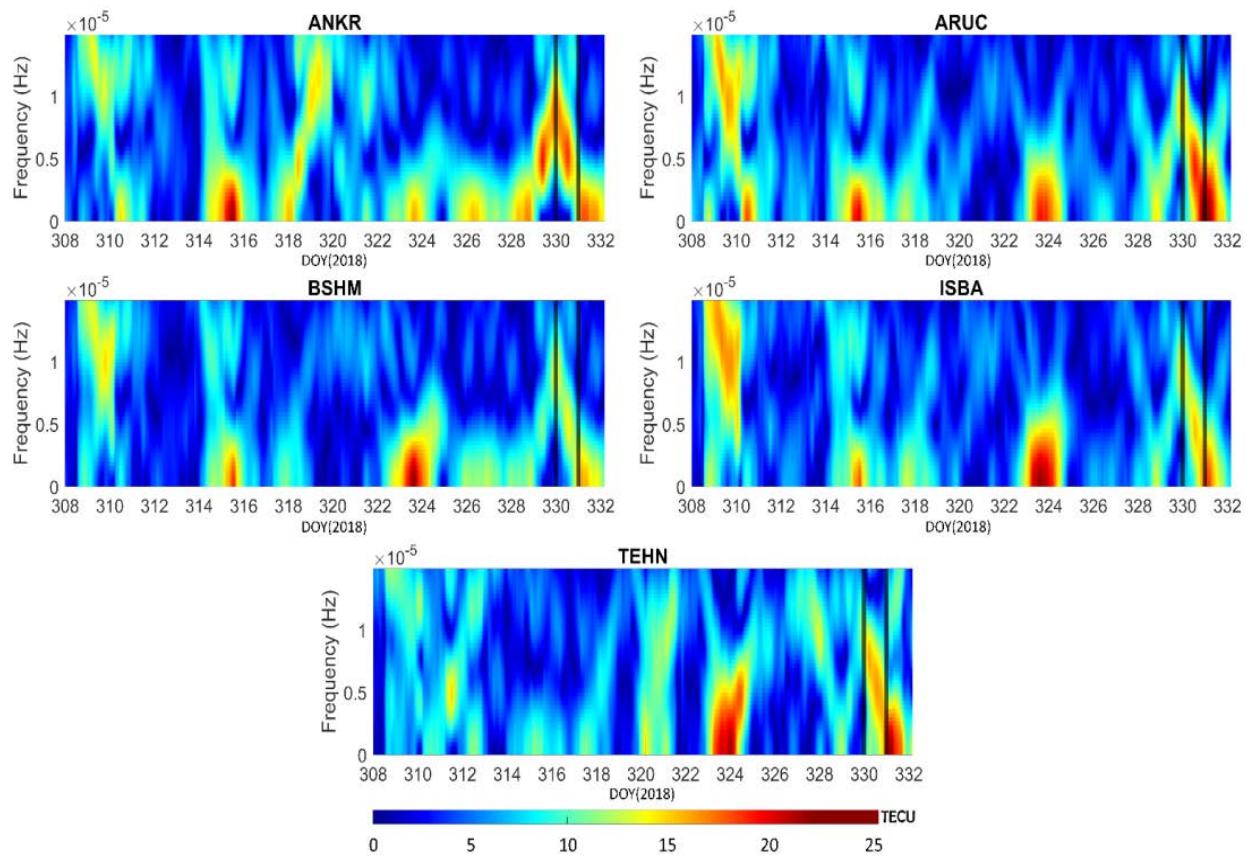
نگاره ۴: مقادیر DTEC برای پنج ایستگاه IGS مورد بررسی در زمین‌لرزه سرپل ذهاب

با توجه به بیشینه مقدار تغییرات TEC در سری زمانی، مقدار TEC از 25 ± 25 TECU تجاوز نخواهد کرد و مقادیر DTEC مابین این محدوده، تغییرات روزانه TEC خواهد بود. این محدوده با دو خط افقی در نگاره (۴) نماش داده شده است. چنانچه مقدار DTEC از این دو محدوده تجاوز کند، نشان‌دهنده وجود بی‌هنگاری خواهد بود. با توجه به نگاره (۴)، مقدار DTEC در روزهای ۳۰۹، ۳۱۲، ۳۱۴، ۳۲۰، ۳۲۱، ۳۲۲، ۳۲۳، ۳۲۴ و ۳۳۰ در جهت مشبت برای بعضی ایستگاه‌ها و در روزهای ۳۰۹، ۳۱۰، ۳۱۵، ۳۲۰، ۳۲۲ و ۳۲۳ در جهت منفی برای برخی دیگر از ایستگاه‌ها فراتر رفته است. گفتنی است که کمترین مقدار DTEC برای ایستگاه TEHN به اندازه ۵۰٪ و بیشترین مقدار آن برای ایستگاه BSHM با مقدار ۷۶٪ است.

۴-۱-۳- آنالیز سری زمانی یونسfer با استفاده از تبدیل فوریه زمان کوتاه در زمین‌لرزه سرپل ذهاب

در این مقاله روش STFT برای تجزیه و تحلیل طیفی داده‌های TEC با نرخ نمونه‌برداری ۱ ساعته، مورد استفاده قرار گرفته و بی‌هنگاری‌های TEC را در حوزه زمان و فرکانس ارائه می‌دهد. نگاره (۵) تجزیه طیفی مقادیر TEC حاصل از پنج ایستگاه IGS را در روزهای مورد مطالعه نشان می‌دهد. حسن استفاده از روش STFT در این است

(نزدیک‌ترین ایستگاه به کانون زمین‌لرزه)، بی‌هنگاری مشبت در روزهای ۳۰۹، ۳۱۴ و ۳۲۳ در حدود $5/443$ و $0/057$ TECU و نیز بی‌هنگاری منفی در روزهای ۳۱۰، ۳۱۳، ۳۱۴، ۳۳۰ و ۳۳۱ با بیشترین مقدار $0/278$ و کمترین مقدار $0/058$ TECU دیده می‌شود. در سایر ایستگاه‌های مورد بررسی نیز، بی‌هنگاری‌هایی در حدود $3/91$ TECU در روزهای قبل از زمین‌لرزه مشاهده می‌شود. نکته جالب در این بررسی‌ها کشف بی‌هنگاری بیشتر در ایستگاه نزدیک‌تر به کانون زمین‌لرزه است. نکته قابل توجه بعدی استخراج بی‌هنگاری‌های منفی برای تمام ایستگاه‌ها، ۵، ۱۲، ۱۶، ۲۰ و ۲۱ روز قبل از زمین‌لرزه و نیز ۱ روز بعد از آن است. همچنین بی‌هنگاری مشبت برای تمام ایستگاه‌ها در ۲۱، ۱۰، ۷ و ۶ روز قبل از زمین‌لرزه و نیز در برخی ایستگاه‌ها در ۱۸، ۱۶، ۱۴، ۸ و ۷ روز قبل از زمین‌لرزه مشاهده شده است. نتایج حاکی از آن است که در ۱۰، ۷، ۱۶، ۲۰ و ۲۱ روز قبل از زمین‌لرزه بی‌هنگاری‌هایی مشاهده شده است، که با توجه به آرام بودن شرایط ژئومغناطیسی در ۱۹ روز قبل از زمین‌لرزه، می‌توان این بی‌هنگاری‌های کشف شده را به زمین‌لرزه نسبت داد. با استفاده از رابطه (۱۵) مقدار DTEC برای هر یک از پنج ایستگاه محاسبه و در نگاره (۴) نمایش داده شده است.



نگاره ۵: آنالیز STFT بر روی داده‌های IGS پنج ایستگاه TEC بی‌هنجاری‌های مطالعاتی (سر پل ذهاب). محور × روزهای قبل از وقوع زمین‌لرزه را نشان می‌دهد

که بیشترین مقدار آن مربوط به روز ۳۲۴ و ۳۳۱ است. در تمام ایستگاه‌ها بیشترین تغییرات بی‌هنجاری TEC در فرکانس‌های پایین (کمتر از 0.5×10^{-5} هرتز) و حداقل دامنه بین ۲۳ تا ۲۵ TECU است. با مقایسه روزهای کشف شده دارای بی‌هنجاری در روش تبدیل فوريه زمان کوتاه و روش برمبانی پارامترهای آماری میانگین و انحراف معیار، مشاهده می‌شود که روزهای دارای بی‌هنجاری در هر دو روش تقریباً یکسان و بسیار نزدیک به یکدیگر هستند. گرچه بی‌هنجاری‌های روزهای نخست ممکن است مربوط به فعالیت ژئومغناطیسی نسبتاً بالای آن‌ها باشد، اما بی‌هنجاری کشف شده در ۳ تا ۵ روز قبل و نیز ۱ تا ۲ روز بعد از وقوع زمین‌لرزه در شرایط آرام ژئومغناطیسی بوده و می‌تواند منشاء لرزه‌ای داشته باشد.

که مستقیماً می‌توان بی‌هنجاری‌های احتمالی موجود را در تجزیه طیفی مشاهده و بررسی نمود. نتایج نشان می‌دهد که در ایستگاه ANKR مقادیر بالای دامنه در روزهای ۳۱۰، ۳۱۵، ۳۱۸، ۳۲۲، ۳۲۶، ۳۲۹، ۳۲۸ و ۳۳۱ وجود دارد و بالاترین مقدار دامنه در روز ۳۱۵ و ۳۳۰ مشاهده می‌شود. در ایستگاه ARUC دامنه بالا در روزهای ۳۱۰، ۳۱۵، ۳۲۳، ۳۲۶، ۳۲۹ و ۳۳۱ و حدود ۲۴ TECU مشاهده می‌شود. در ایستگاه TEHN بیشترین دامنه مربوط به روزهای ۳۲۴ با مقدار ۲۰ TECU در روزهای ۳۱۵ و ۳۲۳ با مقدار ۲۵ TECU است. ایستگاه‌های ISBA و BSHM نیز در روزهای ۳۰۹، ۳۱۵، ۳۲۲، ۳۲۴ و ۳۳۱ دارای دامنه بالا هستند. بیشترین مقدار در این ایستگاه نیز مربوط به روز ۳۲۳ است. در ایستگاه TEHN در روزهای ۳۲۳، ۳۲۴ و ۳۳۱ دامنه بالا مشاهده می‌شود

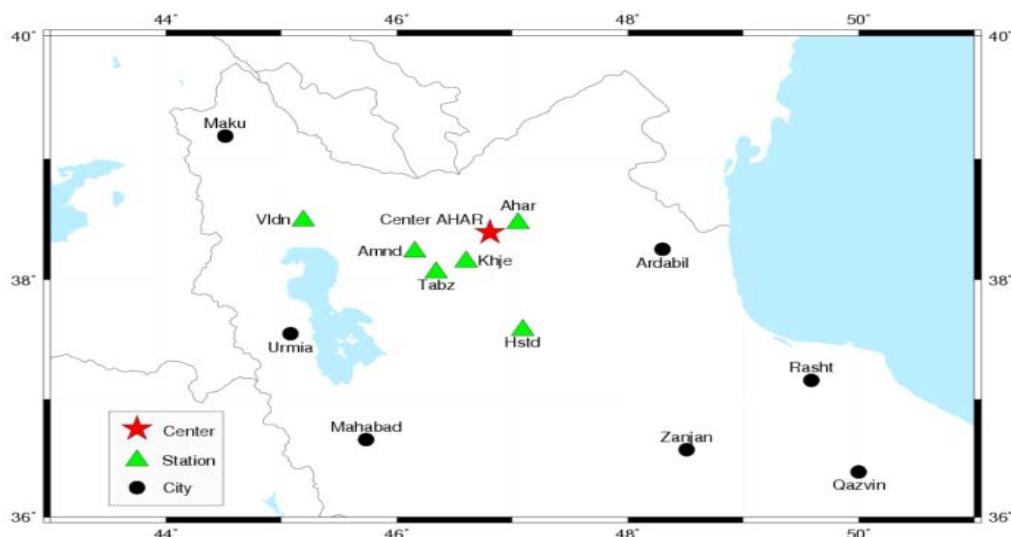
فصلنامه علمی - پژوهشی اطلاعات جغرافیایی (سمر)

تحلیل بی‌هنجاری‌های یونسفری در زمین‌لرزه‌ها با استفاده از شاخص میانگین و ... / ۱۹

جدول ۳: مشخصات زمین‌لرزه دو گانه اهر-ورزقان

(برگرفته شده از وب سایت موسسه ژئوفیزیک دانشگاه تهران (<https://geophysics.ut.ac.ir>)

زمین‌لرزه	تاریخ وقوع	ساعت وقوع	محصصات مرکز	بزرگای گشتاوری	عمق (km)
رویداد اول	۲۰۱۲/۰۸/۱۱	۱۲:۲۳:۱۵	۳۸.۴۳°N, ۴۶.۸۱°E	۷/۵	۹
رویداد دوم	۲۰۱۲/۰۸/۱۱	۱۲:۳۴:۳۴	۳۸.۴۲°N, ۴۶.۸۰°E	۷/۳	۴



نگاره ۶: موقعیت ایستگاه‌های GPS (مثلث‌های سبز رنگ) و کانون زمین‌لرزه (ستاره قرمز رنگ)

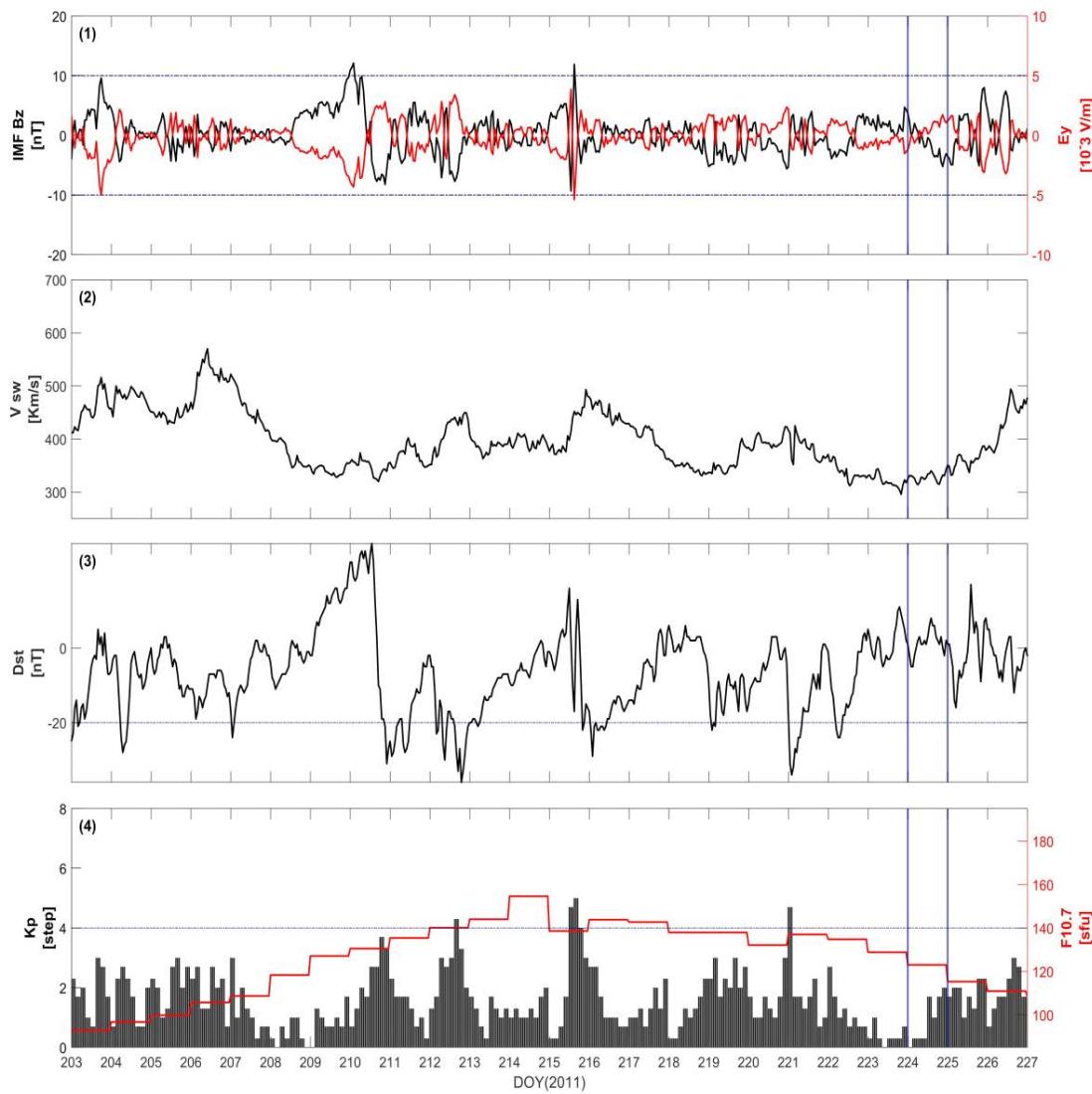
۴-۱-۱- بررسی پارامترهای ژئومغناطیسی

مطابق با بررسی انجام گرفته در زمین‌لرزه سرپل ذهاب، برای زمین‌لرزه دو گانه اهر-ورزقان نیز، پارامترهای F10.7، Dst، Vsw، Ey، IMFbz، Dst، Vsw، Ey در روزهای قبل و بعداز زمین‌لرزه مورد بررسی قرار گرفته‌اند. روزهای دارای فعالیت ژئومغناطیسی بالا، روزهایی هستند که در آن‌ها، پارامتر، $F10.7 \geq 100$, $KP \geq 4$, $Dst \leq -20$ باشد. مقادیر این پارامترها در نگاره (۷) نمایش داده شده است.

مطابق با نگاره (۷)، در پارامترهای IMF، Bz و Ey در روزهای ۲۰۳، ۲۰۸ تا ۲۱۴، ۲۱۵ تا ۲۱۷ و ۲۱۹ تا ۲۲۳ از سال نامنظمی‌هایی مشاهده می‌شود. مقدار پارامتر Vsw نیز از حدود ۵۵۰ کیلومتر بر ثانیه در روز ۲۰۷ به ۳۵۰ تا روز ۲۱۱ کاهش یافته، سپس تا ۴۰۰ کیلومتر بر ثانیه مجدد افزایش و پس از آن نوسانات کمتری دارد. شاخص Dst نیز در روزهای

۴-۲- زمین‌لرزه دو گانه اهر-ورزقان

مطالعه موردی دوم در این مقاله، زمین‌لرزه دو گانه اهر-ورزقان است که در ۱۱ آگوست ۲۰۱۱ در استان آذربایجان شرقی به وقوع پیوست. در جدول (۳) اطلاعات مربوط به این زمین‌لرزه، موقعیت ایستگاه‌های GPS مورد استفاده و همچنین کانون زمین‌لرزه در نگاره (۶) نمایش داده شده است. مشاهدات مورد استفاده برای بررسی و ارزیابی زمین‌لرزه دو گانه اهر-ورزقان، اندازه‌گیری‌های شش ایستگاه GPS موجود در منطقه بوده است. این مشاهدات مربوط به روزهای ۲۰۳ الی ۲۲۷ از سال ۲۰۱۲ است. تمامی مشاهدات از سازمان نقشه‌برداری کشور تهیه شده است. نمونه مرجع مورد استفاده در زمین‌لرزه‌های دو گانه اهر-ورزقان، داده‌های ۲۱ روز قبل و ۳ روز بعد از وقوع زمین‌لرزه است.



نگاره ۷: مقادیر پارامترهای ژئومغناطیسی در بازه زمانی ۲۱ روز قبل و ۳ روز بعد از زمینلرزه‌های دوگانه اهر-ورزان، محور افقی نشان‌دهنده روز از سال و محور عمودی هریک از پارامترهای هریک IMFBz، Dst، Vsw، Ey، Kp و F10.7 است که واحد هر یک در کنار آن مشخص شده است

فعالیت ژئومغناطیسی و خورشیدی چندان آرامی حاکم نیست. سال کمتر از حد مجاز بوده و اغتشاش مشاهده می‌شود. همچنین، پارامتر KP در روزهای ۲۱۲، ۲۱۵ و ۲۲۱ بیش از ۴ است. از روز ۲۰۷ تا ۳ روز بعد از زمینلرزه نیز مقدار پارامتر F10.7 از مقدار مجاز آن بیشتر شده است. این پارامترها در باقی روزها تقریباً آرام هستند. با توجه به مقادیر هریک از شاخص‌های نامبرده، مشاهده می‌شود که قبل از زمینلرزه، نوسانات سری زمانی TEC انتخاب شده‌اند. این ایستگاه‌ها

فصلنامه علمی - پژوهشی اطلاعات جغرافیایی (۸۲)

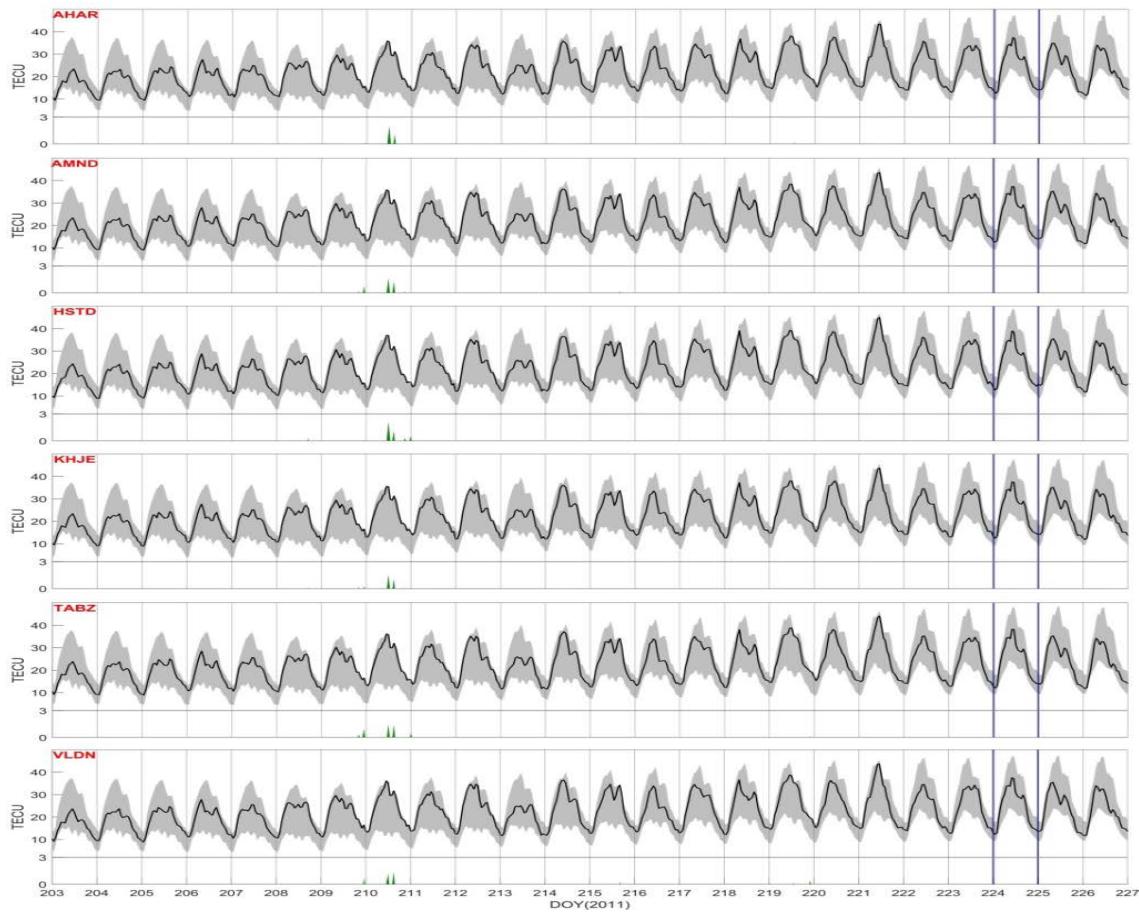
تحلیل بی‌هنگاری‌های یونسferی در زمین‌لرزه‌ها با استفاده از شاخص میانگین و ... / ۲۱

جدول ۴: اطلاعات ایستگاه‌های GPS مورد استفاده در بررسی زمین‌لرزه دوگانه اهر-ورزان

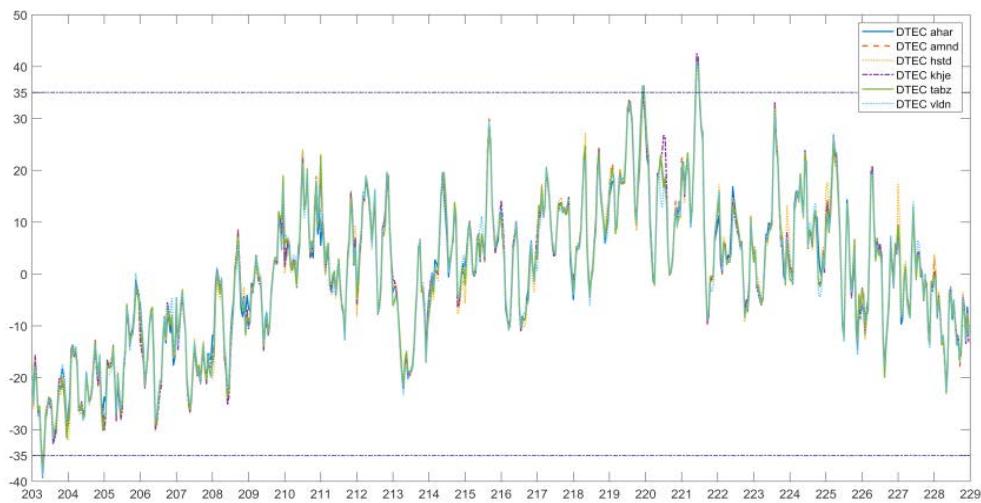
ایستگاه	شبکه	عرض جغرافیایی (درجه)	طول جغرافیایی (درجه)	فاصله از مرکز زمین‌لرزه (km)
AHAR	GPS	۳۸/۴۷	۴۷/۰۵	۲۲/۱۴
AMND	GPS	۳۸/۲۳	۴۶/۱۶	۶۰/۳۱
HSTD	GPS	۳۷/۵۸	۴۷/۰۹	۹۷/۵۸
KHJE	GPS	۳۸/۱۵	۴۶/۶۰	۳۵/۱۳
TABZ	GPS	۳۸/۰۶	۴۶/۳۴	۵۷/۲۲
VLDN	GPS	۳۸/۴۹	۴۵/۱۹	۱۴۰/۲۸

در نگاره (۸)، حدود مرز بالا و پایین به رنگ خاکستری، همچنین، در حالتی که مقدار سری زمانی یونسfer از مقدار مرز بالا فراتر باشد، بی‌هنگاری مثبت شناسایی و با رنگ سبز نشان داده شده است. روز وقوع زمین‌لرزه نیز با دو خط عمود مشخص شده است.

شامل ایستگاه‌های AHAR, AMND, KHJE, HSTD, TABZ و VLDN هستند. این ایستگاه‌ها تا حد امکان نزدیک به کانون زمین‌لرزه انتخاب شده‌اند تا تغییرات TEC بپر قابل مشاهده باشند. فاصله هریک از این ایستگاه‌ها تا کانون زمین‌لرزه در جدول (۴) نمایش داده شده است.



نگاره ۸: سری زمانی یونسfer حاصل از شش ایستگاه GPS در نزدیکی منطقه مطالعاتی (زمین‌لرزه‌های دوگانه اهر-ورزان). خط مشکی رنگ نشان‌دهنده مقدار سری زمانی TEC و نواحی خاکستری رنگ، محدوده $M \pm 2\sigma$ است



نگاره ۹: مقادیر DTEC برای شش ایستگاه GPS مورد بررسی در زمین لرزه اهر-ورزقان

نمایش داده شده است. چنانچه مقدار DTEC از این دو محدوده تجاوز کند، نشان دهنده وجود بی‌هنجری است. با توجه به نگاره (۹)، مقدار DTEC در روزهای ۲۰۰ و ۲۲۱ در جهت مثبت برای بعضی ایستگاهها و در روز ۲۰۳ در جهت منفی برای برخی دیگر از ایستگاهها فراتر رفته است. گفتنی است که کمترین مقدار DTEC برای ایستگاه TABZ به اندازه ۳۹/۰٪ و بیشترین مقدار آن برای ایستگاه KHJE با مقدار ۵۰/۴٪ است.

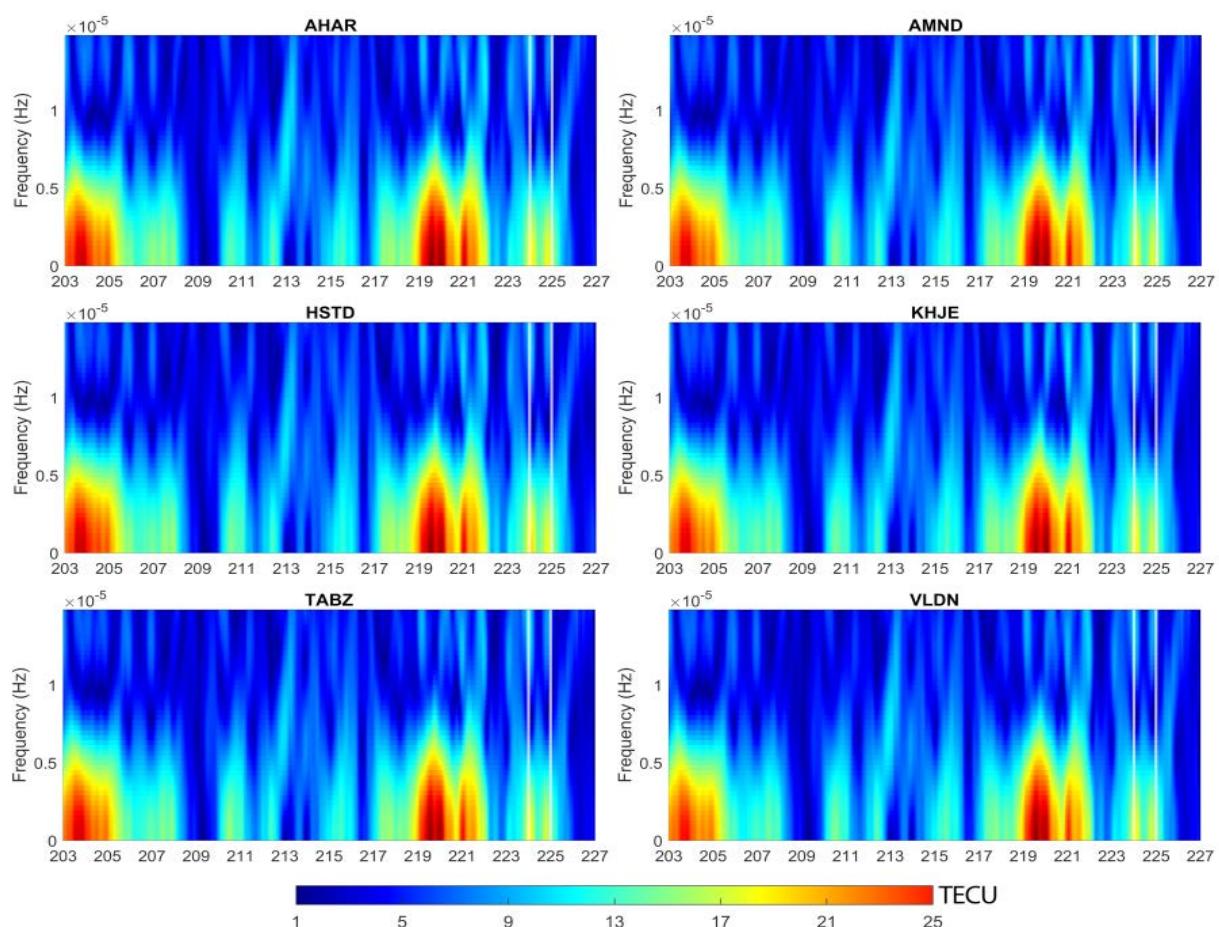
۴-۳-۲-۴- آنالیز سری زمانی یونسfer با استفاده از تبدیل فوریه زمان کوتاه در زمین لرزه‌های دوگانه اهر-ورزقان با استفاده از روش STFT، فرم طیفی مقادیر TEC برای روزهای مختلف و شش ایستگاه مورد بررسی در زمین لرزه‌های اهر-ورزقان، محاسبه و در نگاره (۱۰) نمایش داده شده است.

براساس نتایج حاصل از نگاره (۱۰)، در تمامی ایستگاه‌های مورد بررسی در زمین لرزه دوگانه اهر-ورزقان، در روزهای ۲۰۳ الی ۲۰۵ و همچنین روزهای ۲۱۹ الی ۲۲۲، مقدار فرکانس، افزایش قابل توجهی نسبت به سایر روزها را نشان می‌دهد. اما با توجه به آنالیز پارامترهای مختلف خورشیدی و ژئومغناطیسی قبل از وقوع زمین لرزه

همان‌طور که در نگاره (۸) مشاهده می‌شود، ۱۳ تا ۱۵ و نیز ۵ روز قبل از وقوع زمین لرزه بی‌هنجری مثبت وجود دارد. نتایج نشان می‌دهد که بی‌هنجری‌های مثبت در هر شش ایستگاه در روز ۲۱۰ از سال دیده می‌شود؛ همچنین در ایستگاه HSTD در روز ۲۱۱ ام، ایستگاه KHJE در روزهای ۲۰۹ و ۲۱۱ ام و ایستگاه VLDN در روزهای ۲۰۹ و ۲۱۹ از سال بی‌هنجری‌های مثبتی با بیشترین مقدار $1/4$ TECU و کمترین مقدار $1/13$ قابل مشاهده است. البته با توجه به این مورد که فعالیت ژئومغناطیسی در روزهای قبل از زمین لرزه بالا بوده است، در نتیجه دلیل این بی‌هنجری‌ها را نمی‌توان تنها وقوع زمین لرزه دانست. البته در حدود ۱۱ روز قبل از زمین لرزه ناآرامی در پارامترهای ژئومغناطیسی دیده شده و بی‌هنجری‌های مشاهده شده در سری زمانی TEC، در حدود ۱۲ و ۱۳ روز قبل از زمین لرزه است و ممکن است دلیل این بی‌هنجری‌ها، وقوع زمین لرزه باشد. با استفاده از رابطه (۱۵) مقدار DTEC برای هر یک از شش ایستگاه، محاسبه و در نگاره (۹) نمایش داده شده است. با توجه به بیشینه مقدار TEC در سری زمانی، مقادیر DTEC مابین محدوده ± 35 TECU، دارای تغییرات روزانه خواهد بود. این محدوده با دو خط افقی در نگاره (۹)

فصلنامه علمی - پژوهشی اطلاعات جغرافیایی (سمر)

تحلیل بی‌هنگاری‌های یونسفری در زمین‌لرزه‌ها با استفاده از شاخص میانگین و ... / ۲۳



نگاره ۱۰: آنالیز STFT بر روی داده‌های GPS نزدیک به منطقه مطالعاتی (زمین‌لرزه‌های دوگانه اهر-ورزان).

محور x روزهای قبل از وقوع زمین‌لرزه را نشان می‌دهد

در نگاره (۷)، شرایط ناآرامی حاکم بوده و بنابراین، تغییرات مورد استفاده برای بررسی و کشف بی‌هنگاری در سری فرکانسی بوجود آمده را نمی‌توان گفت که فقط با زمین‌لرزه، روش کلاسیک (پارامترهای آماری میانگین و انحراف معیار) و روش تبدیل فوریه زمان کوتاه (STFT) بود. در زمین‌لرزه سرپل ذهاب و در هر دو روش، در روزهای ۳۰۹، ۳۱۴ و ۳۲۳ قبل از زمین‌لرزه،

بی‌هنگاری‌هایی مشاهده شدند. مقدار این بی‌هنگاری‌ها در سری زمانی یونسفر در بازه ۰/۰۵۸ تا ۵/۴۴ TECU بودند. پارامترهای مرتبط با فعالیت‌های خورشیدی و ژئومغناطیسی نیز در روزهای قبل از وقوع زمین‌لرزه و پس از آن، بررسی شدند. با توجه به اینکه فعالیت‌های خورشیدی و ژئومغناطیسی (به عنوان یک عامل مهم در ایجاد بی‌هنگاری در سری زمانی یونسفر) در روزهای قبل

۵- نتیجه‌گیری

در این مقاله، هدف آنالیز سری زمانی یونسفر برای کشف بی‌هنگاری‌های موجود و بررسی این بی‌هنگاری‌ها در پیش‌نشانگری زمین‌لرزه‌ها بود. به همین دلیل، زمین‌لرزه سرپل ذهاب با بزرگای گشتاوری ۶/۳ که در تاریخ ۲۰۱۸/۱۱/۲۵ و زمین‌لرزه‌های دوگانه اهر-ورزان با بزرگای گشتاوری ۶/۵ و ۶/۳ که در تاریخ ۲۰۱۲/۰۸/۱۱ به وقوع پیوسته‌اند، مورد بررسی قرار گرفتند. روش‌های

- 3- Akhoondzadeh, M., Saradjian, M., 2011. TEC variations analysis concerning Haiti (January 12, 2010) and Samoa (September 29, 2009) earthquakes. *Advances in Space Research* 47(1): 94-104.
- 4- Amerian, Y., Hossainali, M.M. and Voosoghi, B., 2013. Regional improvement of IRI extracted ionospheric electron density by compactly supported base functions using GPS observations. *Journal of atmospheric and solar-terrestrial physics*, 92, pp.23-30.
- 5- Arikan, F., et al., 2008. Estimation of single station interfrequency receiver bias using GPS/TEC. *Radio Science* 43(4).
- 6- Burrus, C.S., 1995. Multiband least squares FIR filter design. *IEEE transactions on signal processing*, 43(2), pp.412-421.
- 7- Calais, E. and Minster, J.B., 1995. GPS detection of ionospheric perturbations following the January 17, 1994, Northridge earthquake. *Geophysical Research Letters*, 22(9), pp.1045-1048.
- 8- Ciraolo, L., Azpilicueta, F., Brunini, C., Meza, A. and Radicella, S.M., 2007. Calibration errors on experimental slant total electron content (TEC) determined with GPS. *Journal of Geodesy*, 81(2), pp.111-120.
- 9- Dobrovolsky, I. P., Zubkov, S. I., and Miachkin, V. I., 1979, Estimation of the size of earthquake preparation zones, *Pure Appl. Geophys.*, 117, 1025–1044.
- 10- Freund, F., 2002. Charge generation and propagation in igneous rocks. *Journal of Geodynamics*, vol. 33, pp. 543-570, 2002.
- 11- Gabor, D., 1946. Theory of communication. Part 1: The analysis of information. *Journal of the Institution of Electrical Engineers-Part III: Radio and Communication Engineering*, 93(26), pp.429-441.
- 12- Ghaffari Razinm M.R., 2015. Development and analysis of 3D ionosphere modeling using base functions and GPS data over Iran. *Acta Geod Geophys*, 51(1):95-111.
- 13- Hanzaei .M.A, 2011. Comparative Study of Earthquake Preliminary Indicators from Satellite Data. Ph.D thesis, Tehran University,2011.
- 14- Harris, F.J., 1978. On the use of windows for harmonic analysis with the discrete Fourier transform. *Proceedings*

از زمین لرزه آرام بود، می توان بی هنجاری های کشف شده را به زمین لرزه نسبت داد. اما در زمین لرزه دو گانه اهر-ورزقان و با استفاده از هر دو روش، در ۵ تا ۱۵ روز قبل از وقوع، بی هنجاری هایی در حدود ۰/۱۳ تا ۱/۴ TECU مشاهده شدند. در روزهای قبل از زمین لرزه دو گانه اهر-ورزقان، شرایط تقریباً نا آرامی در اکثر روزها وجود داشت و بنابراین با قاطعیت نمی توان گفت که بی هنجاری های مشاهداتی، کاملاً مرتبط با زمین لرزه باشند.

نتایج حاصل از این مقاله نشان داد که روش STFT ابزاری قدرتمند برای تحلیل های طیفی بدون نیاز به مقداری مانند میانگین و یا میانه است. این ویژگی STFT نقطه قوت آن در مقابله روش های کلاسیک است؛ چرا که استقلال از این مقادیر، منابع خطای وابسته به آنها (بی هنجاری ها، تغییرات ناگهانی یونسfer مثل تغییرات سالانه، نیم سالانه و فصلی) را به حداقل می رساند. به همین دلیل، می توان گفت که روش های طیفی می توانند ابزار مفید و قابل اعتماد در تجزیه و تحلیل های بعدی باشند و نتایج، قابلیت و کارائی روش STFT را به عنوان روشی موفق برای تشخیص بی هنجاری های یونسfer که با روش های کلاسیک نیز سازگار است، نشان می دهد. البته ذکر این نکته ضروری است که روش STFT در شرایط آرام خورشیدی و ژئومغناطیسی از دقت بالاتری برخوردار بوده و نتایج با صحت بالایی را ارائه می دهد.

منابع و مأخذ

- قدسی، مشهدی حسینعلی؛ منا، مسعود (۱۳۹۳). بررسی پیش نشانگرهای زمین لرزه و سونامی ۲۰۱۰ ژاپن در یونسfer. اولین کنفرانس ملی مدیریت بحران: زلزله و آسیب پذیری اماکن و شریان های حیاتی.
- معماریان، جمور؛ امید، یحیی (۱۳۹۴). آنالیز تبدیل موجک تغییرات محتوی الکترونی یونسfer قبل از زمین لرزه های بزرگ. نشریه علمی علوم و فنون نقشه برداری, ۴(۴)، ۲۲۳-۲۳۲

فصلنامه علمی - پژوهشی اطلاعات جغرافیایی (میراث)

تحلیل بیهنجاری‌های یونسفری در زمین‌لرزه‌ها با استفاده از شاخص میانگین و ... / ۲۵

- 24- Pulinets, S. and Boyarchuk, K., 2004. Ionospheric precursors of earthquakes. Springer Science & Business Media.
- 25- Schunk, R.W., Nagy, A.F., 2000, Ionospheres: Physics, Plasma Physics, and Chemistry, Cambridge University Press, 554.
- 26- Seeber, G., 2003. Satellite Geodesy, 2nd completely revised and extended edition. Walter de Gruyter GmbH & Co. KG, 10785, pp.303-304.
- 27- Şentürk, E., Inyurt, S. and Sertçelik, İ., 2020. October. Ionospheric anomalies associated with the M w 7.3 Iran-Iraq border earthquake and a moderate magnetic storm. In Annales Geophysicae (Vol. 38, No. 5, pp. 1031-1043). Copernicus GmbH.
- 28- Tariq, M.A., Shah, M., Hernández-Pajares, M. and Iqbal, T., 2019. Pre-earthquake ionospheric anomalies before three major earthquakes by GPS-TEC and GIM-TEC data during 2015–2017. Advances in Space Research, 63(7), pp.2088-2099.
- of the IEEE, 66(1), pp.51-83.
- 15- Klobuchar, J.A., 1996. Ionospheric effects on GPS. Global positioning system: theory and application.
- 16- Komjathy, A. (1997). "Global ionospheric total electron content mapping using the Global Positioning System." University of New Brunswick Fredericton, New Brunswick, Canada.
- 17- Le, H., et al., 2015. Recent progress in ionospheric earthquake precursor study in China: A brief review. Journal of Asian Earth Sciences 114: 420-430.
- 18- Liao, X., 2001. Carrier phase based ionosphere recovery over a regional area GPS network. University of Calgary.
- 19- Liu, J., et al., 2010. Temporal and spatial precursors in the ionospheric global positioning system (GPS) total electron content observed before the 26 December 2004 M9. 3 Sumatra-Andaman Earthquake. Journal of Geophysical Research: Space Physics 115(A9).
- 20- Liu, J.Y., Chen, Y.I., Chuo, Y.J. and Tsai, H.F., 2001. Variations of ionospheric total electron content during the Chi-Chi earthquake. Geophysical Research Letters, 28(7), pp.1383-1386.
- 21- Moore, G.W., 1964. Magnetic disturbances preceding the 1964 Alaska earthquake. Nature, 203(4944), pp.508-509.
- 22- Parrot, M., 1995. Electromagnetic noise due to earthquakes," Handbook of Atmospheric Electrodynamics, vol. 2, pp. 95-116, 1995.
- 23- Pulinets, S.A., Legen'Ka, A.D., Gaivoronskaya, T.V. and Depuev, V.K., 2003. Main phenomenological features of ionospheric precursors of strong earthquakes. journal of atmospheric and solar-terrestrial physics, 65(16-18), pp.1337-1347.

COPYRIGHTS

©2023 by the authors. Published by National Geographical Organization. This article is an open access article distributed under the terms and conditions of the Creative Commons [Attribution-NoDerivs 3.0 Unported \(CC BY-ND 3.0\)](https://creativecommons.org/licenses/by-nd/3.0/)

